

우주배경복사 관측으로 구한 우주의 나이는 138억 년이고, 지금도 우리우주는 68~73km/s/Mpc (허블 상수, H<sub>0</sub>)의 속도로 팽창 중이다. 또한 우리우주는 가속팽창한다고 여겨진다.

|  |   
   |   
  |  
   |   
  |  
   |   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   |  
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
--
--
--
--
--
---
--
---
---
---
---
--	--
---	--
---	--
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>태양계/외계행성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Solar System/Exoplanet</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계는 46억 년 전 분자운의 충격 붕괴로 형성된 항성인 태양과, 태양의 중력에 이끌려 태양 주변을 돌고 있는 천체(행성, 위성, 소행성, 태양계 소천체, 혜성 등)가 이루는 계를 말한다. 외계행성은 태양계 밖에 있는 별(항성) 주위를 도는 행성을 말한다. 외계행성이 처음 발견된 1992년 이후, 현재까지 3,500개 이상의 외계행성이 공식적으로 확인되었다.</p></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>태양</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Sun</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 중심. 지구에서 가장 가까운 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 질량: 1M<sub>☉</sub> (태양계 총 질량의 99.86%)</li><li>• 적도 반경: 6.96x10<sup>5</sup>km (≈109R<sub>☉</sub>)</li><li>• 표면 온도/중심 온도: 약 5,800K/1.57x10<sup>7</sup>K</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>	
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>태양</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Sun</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 중심. 지구에서 가장 가까운 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 질량: 1M<sub>☉</sub> (태양계 총 질량의 99.86%)</li><li>• 적도 반경: 6.96x10<sup>5</sup>km (≈109R<sub>☉</sub>)</li><li>• 표면 온도/중심 온도: 약 5,800K/1.57x10<sup>7</sup>K</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340
Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>•
질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches
Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도
높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급:
577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만
년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이
형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의
나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr> | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div> |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>태양</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Sun</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 중심. 지구에서 가장 가까운 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 질량: 1M<sub>☉</sub> (태양계 총 질량의 99.86%)</li><li>• 적도 반경: 6.96x10<sup>5</sup>km (≈109R<sub>☉</sub>)</li><li>• 표면 온도/중심 온도: 약 5,800K/1.57x10<sup>7</sup>K</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  |
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로
공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯
번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에
별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로
구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경:
7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개
별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC
4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급:
2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이
형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급:
6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>수성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Mercury</b></div></div></div></div></div><div><p>태양과 가장 가까운 가장 작은 내행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.387AU (이심률: 0.206)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.383R<sub>☉</sub>/0.055M<sub>☉</sub></li><li>• 수많은 충돌구로 뒤덮인 표면과 희박한 대기</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   |
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고
있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β
Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스
성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리
HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는
것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car +
Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서
가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>금성</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Venus</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 두 번째 행성, '셋별', '개밥바라기'</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 0.723AU (이심률: 0.007)</li><li>• 적도 반경/질량: 0.949R<sub>☉</sub>/0.815M<sub>☉</sub></li><li>• 매우 두꺼운 이산화탄소 대기로 인한 온실효과</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   |
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를
보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서
아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급:
7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC
884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰
규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과
비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>지구</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Earth</b></div></div></div></div></div><div><p>인류의 타전, 태양계의 세 번째 행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 궤도 장반경: 1AU (이심률: 0.017)</li><li>• 적도 반경/질량: 1R<sub>☉</sub>/1M<sub>☉</sub></li><li>• 생명체 존재의 필수 조건인 액체상태의 물 존재</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   |
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경:
1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU
Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에
41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1
67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적
가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC
4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>유로파</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Europa</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 여섯 번째로 큰, 목성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.245R<sub>J</sub>/0.008M<sub>J</sub></li><li>• 목성의 두 번째 위성. 맨틀 위에 물이 있을 것으로 추정되며 표면은 얼음으로 뒤덮여 있다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   |
<div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파
센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC
6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로
추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>트리톤</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Triton</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계 위성 중 일곱 번째로 큰, 해왕성의 위성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.212R<sub>N</sub>/0.004M<sub>N</sub></li><li>• 해왕성의 가장 큰 위성. 태양계에서 가장 차가운 천체에 속하며 공전 궤도가 역방향</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340
Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량:
0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경:
2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type:
none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC
884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC
2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>134340 Pluto</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>명왕성</b></div></div></div></div></div><div><p>행성의 지위가 박탈된 비운의 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.187R<sub>☉</sub>/0.002M<sub>☉</sub></li><li>• 카이퍼대에서 가장 크며 왜소행성 중 가장 큰 천체 (무게는 두 번째, 29~49AU의 궤도로 공전한다.</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1
Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경:
1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α
Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스
성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로
구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급:
2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로
구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>세레스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>1 Ceres</b></div></div></div></div></div><div><p>소행성대에서 존재하는 유일한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.074R<sub>☉</sub>/0.00015M<sub>☉</sub></li><li>• 소행성대에서 가장 크고 무거운 천체(소행성 전체질량의 32%). 구형을 유지하고 있음</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199
Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경:
1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU
Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급:
7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급:
6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
   |  |   |  
  |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>에리스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>136199 Eris</b></div></div></div></div></div><div><p>태양계의 열 번째 행성이 될 뻔한 왜소행성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 평균 반경/질량: 0.184R<sub>☉</sub>/0.0028M<sub>☉</sub></li><li>• 태양을 공전하는 천체 중 아홉 번째로 무겁다.</li><li>• 37.9~97.7AU의 태양 공전 궤도를 보임</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α
Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경:
2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에
41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아크투루스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arcturus, α Boo</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 세 번째로 밝은 오렌지색 거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 북반구 하늘의 목동자리에서 가장 밝은 알파성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 36.7ly/-0.05</li><li>• 질량/반경: 1.08M<sub>☉</sub>/25.4R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α
Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경:
~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급:
2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측
불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>알파 센타우리</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Alpha Centauri, α Cen</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 네 번째로 밝은 센타우루스자리 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열성과 황색왜성으로 이루어진 쌍성계</li><li>• 거리/겉보기 등급: 4.37ly/-0.01</li><li>• 질량/반경: 1.10M<sub>☉</sub>/1.223R<sub>☉</sub> (알파 센타우리A)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α
Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경:
7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC
869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베가</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Vega, α Lyrae</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 다섯 번째로 밝은 거문고자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 동아시아에서는 '직녀성'으로 알려져 왔다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: 25.04ly/0.026</li><li>• 질량/반경: 2.135M<sub>☉</sub>/2.362R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β
Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급:
1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>리겔</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Rigel, β Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 일곱 번째로 밝은 청색 초거성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 오리온자리 베타별이나 실제로는 가장 밝음</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~860ly/0.12</li><li>• 질량/반경: ~21M<sub>☉</sub>/~79R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α
Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC
2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>      
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>베틀게우스</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Betelgeuse, α Ori</b></div></div></div></div></div><div><p>밤하늘에서 아홉 번째로 밝은 오리온자리 알파별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 맨눈에도 확연히 붉게 보이는 적색 초거성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 652ly/0.50 (변광)</li><li>• 질량/반경: 7.7~20M<sub>☉</sub>/~800R<sub>☉</sub></li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU
Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급:
2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC
4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   |   
   |  |  
   |   |   | | | |
   |  |   |  
  |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>FU Orionis</b></div></div></div></div></div><div><p>오리온자리의 FU Orionis 변광성</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 크기, 밝기가 극도로 변하는 전주계열별로서 1937년 16.5였던 등급이 9.6으로 변화</li><li>• 거리/겉보기 등급: 1,500ly/현재-9.0 유지</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL
Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1
수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리
성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>황소자리 HL</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>HL Tauri, HL Tau</b></div></div></div></div></div><div><p>황소자리 HL 원시행성원반</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 황소자리 HL 원시행성원반의 간극(사진 속 검은 선)은 원시행성의 존재를 보여준다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~450ly/15.1</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG
Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급:
7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul
style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 AG</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>AG Carinae, AG Car</b></div></div></div></div></div><div><p>초거성에서 볼프-레이에 별로 진화 중인 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양의 150만 배 밝기의 밝은 청색 변광성, 별의 강한 항성풍으로 주변에 항성상 성운이 형성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2만ly/6.96(5.7~9.0)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1
67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로
구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type:
none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>볼프-레이에 별</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>WR124+M1 67</b></div></div></div></div></div><div><p>강력한 항성풍으로 인해 질량 손실을 겪는 별</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 주계열별 당시 20M<sub>☉</sub>이상의 별들은 진화 후기에 초속 2천 km의 항성풍에 의한 엄청난 질량손실을 겪는다. (연간 태양질량의 10만분의 1 수준)</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car +
Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급:
2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>용골자리 에타 + 호문쿨루스 성운</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Eta Carinae, η Car + Homunculus Nebula</b></div></div></div></div></div><div><p>매우 밝은 극대거성을 포함하는 쌍성계</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 1843년 이래 큰 규모의 폭발이 지속 관측됨</li><li>• 태양질량의 ~150배, 태양밝기의 500만 배</li><li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/-1.0~6.21</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC
2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급:
6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   
  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
  |  
  |  |   
   |   
   |   |   
   |  |  
   |   |   | | | |
   |  |   |  
  |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>프레스페성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Praesepe Cluster, M44, NGC 2632</b></div></div></div></div></div><div><p>별집성단으로도 불리는 개자리의 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 태양계에 가장 가까운 산개성단 중 하나. 백색 왜성과 적색거성 등 나이 든 별들로 구성</li><li>• 거리/겉보기 등급: 577ly/3.7</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC
4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급:
~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   
   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
  |  
   |   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>메시에 41</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M41, NGC 4287</b></div></div></div></div></div><div><p>BC325년에도 알려진 큰개자리 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 적색 거성들과 다수의 백색왜성을 포함, ~100개의 별들로 구성 (성단 나이: ~1억 9000만 년)</li><li>• 거리/겉보기 등급: 2,300ly/4.5</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC
6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로
구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
  |  
   |   
  |  
  |  |   
   |   
   |   |   
   |  |  
   |   |   | | | |
   |  |   |  
  |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>야생오리성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>M11, NGC 6705</b></div></div></div></div></div><div><p>알려진 산개성단 중 가장 밀집한 방패자리 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 약 2,900개의 별들로 구성되어 2억5천만 년의 나이를 갖는 것으로 추정</li><li>• 거리/겉보기 등급: 6,200ly/6.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div><tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC
884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>  | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   
  |  
   |   
  |  
   |   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>이중성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Double Cluster, NGC 869-NGC 884</b></div></div></div></div></div><div><p>페르세우스자리의 두 개의 근접한 산개성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 비교적 나이가 젊은 산개성단이다. (수백~수천만 년)</li><li>• 두 성단 모두 청색이동(-39km/s)을 보인다.</li><li>• 거리/겉보기 등급: ~7500ly/4.3</li></ul></div></div> <tr><td><div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div></td></tr>   | <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches
Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>   |   
  |  
   |   
  |  
   |   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |
| <div><div><div><div><div><div><span></span></div><div><b>아치스성단</b></div></div></div><div><div><div><span></span></div><div><b>Arches Cluster</b></div></div></div></div></div><div><p>우리은하에서 가장 밀도 높은 ~25,000y 거리의 성단</p><ul style="list-style-type: none"><li>• 은하핵과 가까운 성간 먼지에 의한 소광 때문에 가시광으로 관측 불가. 태양보다 무겁고 뜨거운 135개 별과 비교적 가벼운 수천 개 별로 구성</li></ul></div></div>  |   
   |   
  |  
   |   
  |  
   |   
   |  |  
  |  
  |   |  
  |  |   
  |   |   | | | |
  |  |   |   
   |  |  |   |  |   |







<p><b>가니메데</b> Ganymede</p>  <p>갈릴레오 탐사선의 촬영한 가니메데 © NASA/JPL</p> <p>태양계 위성 중 가장 큰, 목성의 세 번째 위성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 평균 반경/질량: 0.413R<sub>☉</sub>/0.025M<sub>☉</sub></li> <li>• 액체 핵의 대류 결과로 추정되는 자기장이 존재하는 유일한 위성. 규산염과 얼음으로 구성</li> </ul>	<p><b>타이탄</b> Titan</p>  <p>Cassini 탐사선의 촬영한 타이탄 © NASA/JPL-Caltech/Space Science Institute</p> <p>태양계 위성 중 두 번째로 큰, 토성의 위성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 평균 반경/질량: 0.404R<sub>☉</sub>/0.023M<sub>☉</sub></li> <li>• 태양계 위성 중 유일하게 두터운 대기와 액체 호수를 가진, 원시 지구의 조성과 비슷한 대기</li> </ul>	<p><b>칼리스트</b> Callisto</p>  <p>갈릴레오 탐사선의 촬영, 충돌구가 가장 많은 태양계 위성 © NASA/JPL/DLR</p> <p>태양계 위성 중 세 번째로 큰, 목성의 네 번째 위성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 평균 반경/질량: 0.378R<sub>☉</sub>/0.018M<sub>☉</sub></li> <li>• 얼음과 암석으로 구성된 표면 100km 아래 바다가 존재할 것으로 추정</li> </ul>	<p><b>이오</b> Io</p>  <p>갈릴레오 탐사선의 근접촬영 촬영 © NASA/JPL/University of Arizona</p> <p>태양계 위성 중 네 번째로 큰, 목성의 첫 번째 위성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 평균 반경/질량: 0.286R<sub>☉</sub>/0.015M<sub>☉</sub></li> <li>• 태양계에서 지질학적으로 가장 활성화된 위성</li> <li>• 400여 개의 활화산과 100개 이상의 산 존재</li> </ul>	<p><b>달</b> Moon</p>  <p>NASA 고지대 우주 비행선에서 촬영한 보름달 © NASA/Goddard</p> <p>태양계 위성 중 다섯 번째로 큰, 지구의 위성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 평균 반경/질량: 0.273R<sub>☉</sub>/0.012M<sub>☉</sub></li> <li>• 현재까지 인류가 직접 탐사한 유일한 천체</li> <li>• 동주기 자전 때문에 달의 앞면만 관측 가능</li> </ul>
<p><b>2M1207b</b></p>  <p>갈릴레오 2M1207(위)과 그의 행성 2M1207b(하)의 VLT 이미지 © ESO</p> <p>직접 관측방법으로 존재를 입증한 최초 외계행성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 지구에서 172광년 떨어진 목성 3배~10배 질량의 외계행성 2M1207b는 갈색왜성 주변을 40AU 거리에서 돌고 있다. (주기=1,700년)</li> </ul>	<p><b>항성/항성계</b> Star/Stellar System</p> <p>핵융합 반응을 통해 스스로 빛을 내는 천체인 항성과 그 항성이 모여 이루는 계를 말한다. 성간 가스와 먼지로 이루어진 분자운에서 태어난 원시별은 곧 주계열성이 되고, 초기 질량에 따라 다른 형태의 죽음을 맞는다.</p>	<p><b>프록시마 센타우리</b> Proxima Centauri</p>  <p>허블우주망원경으로 촬영한 프록시마 센타우리 © ESA/Hubble &amp; NASA</p> <p>태양계로부터 가장 가까운 별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 센타우루스자리 알파의 동반성인 적색 왜성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 4.246ly/11.13</li> <li>• 질량/반경: 0.122M<sub>☉</sub>/0.1542R<sub>☉</sub></li> </ul>	<p><b>시리우스</b> Sirius, α CMa</p>  <p>허블우주망원경으로 촬영한 시리우스 A(중앙), 시리우스 B(왼쪽 아래) © NASA, ESA, H. Bond and M. Barstow</p> <p>밤하늘에서 가장 밝은 큰개자리의 별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 주계열성과 백색왜성으로 이루어진 쌍성계</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 8.59ly/-1.46</li> <li>• 질량/반경: 2.063M<sub>☉</sub>/1.7111R<sub>☉</sub> (시리우스 A)</li> </ul>	<p><b>카노푸스</b> Canopus, α Car</p>  <p>국제우주망원경의 6차 장기촬영 중 촬영한 카노푸스 © ESA</p> <p>밤하늘에서 두 번째로 밝은 용골자리의 별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 동아시아에서는 '노인성'으로 알려져 있음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 310ly/-0.74</li> <li>• 질량/반경: 9.8M<sub>☉</sub>/71.4R<sub>☉</sub></li> </ul>
<p><b>M42 원시 행성 원반</b> M42 proplyds</p>  <p>허블우주망원경으로 촬영한 5개의 어린별과 원시 행성 원반 (사파라~0.14ly) © C.R. O'Dell/University, NASA</p> <p>오리온 성운 안쪽에서 발견된 5개 원시별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 4개의 원시별에서 가스와 먼지로 구성된 원시 행성 원반(행성)을 만들 수 있는)이 발견됨</li> <li>• 거리: ~1,500ly</li> </ul>	<p><b>T-타우리 별</b> 황소자리 T, T-tauri</p>  <p>T-타우리 별(중앙 노란 별)과 Hind의 반광 성운(중앙 노란 구름) © Bill Snyder, Adam Block, Mt. Lemmon SkyCenter, U. Arizona</p> <p>T-타우리형 별의 기준이 된 황소자리 원시별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• T-타우리형 별: 태양질량과 비슷한 전주계열성의 대표적인 천체로서 불규칙하게 변광함</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~460ly/9.3~14.0</li> </ul>	<p><b>V1331 Cyg</b></p>  <p>허블우주망원경이 포착한 T-타우리형 별, V1331 Cyg © ESA/Hubble, NASA, Stappelfeldt(GSFC), Steinkamp and Choudhary</p> <p>먼지고리 두 개를 갖는 백조자리 T-타우리형 별</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 암흑 성운 LDN 981에 위치 (거리: 1,800ly)</li> <li>• 사선방향에 원시별의 제트 방향과 거의 일치해 먼지 원반에 가려져 보이지 않음</li> </ul>	<p><b>허빅-아로 천체</b> Herbig-Haro object</p>  <p>가시광 영역에서 강한 물질 방출을 보이는 전주계열성, 허빅-아로 천체</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• HH30(왼쪽 위): 황소자리에서 450ly 거리에 있다. 새롭게 형성된 별을 둘러싸고 있는 원반이 보인다.</li> <li>• HH34(오른쪽 위): 별로부터 분출된 고밀도 가스가 총알처럼 발사된 구슬 형태의 제트가 보인다.</li> <li>• HH47(아래): 어린 별이 백만 km/h의 속도로 분출한 제트류가 주변 가스와 부딪혀 밝게 빛난다.</li> </ul>	<p><b>하이드라데스성단</b> Hyades Cluster, Maelotte 25</p>  <p>V자 배열이 특징적인 하이드라데스성단 © NASA, ESA, and STScI</p> <p>태양계에서 가장 가까운 황소자리 산개성단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 100~400개의 별들로 구성되어 있다. 알데바란이 함께 보이지만 이 성단의 구성원은 아니다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 153ly/0.5</li> </ul>
<p><b>초신성 1987A</b> GK Persei, 'Nova Persei 1901'</p>  <p>허블우주망원경으로 촬영한 초신성 1987A © Christopher Burrows/ESA/STScI/NASA/Hubble Heritage team</p> <p>폭발 정면을 눈으로 볼 수 있던 제2형 초신성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 케플러 초신성 이후 가장 가까웠던 초신성.</li> <li>• 초신성에서 방출된 중성미자를 최초로 확인</li> <li>• 거리/최대밝기등급: 168,000ly/2.9</li> </ul>	<p><b>초신성 SN 2015F</b> SN 2015F in NGC 2442</p>  <p>국내 연구진이 포착한 SN 2015F 초신성 폭발 장면 © 서울대학교 초거우주천체연구센터(KUCOL) &amp; SGT</p> <p>NGC2442에서의 1a형 초신성 폭발 포착</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 제1a형 초신성의 폭발 각적이 태양 정도 크기의 주계열성 상호작용을 세계 최초로 확인</li> <li>• 최대밝기(B)/최대밝기 도달시간: 13.36/17.5일</li> </ul>	<p><b>GW170817</b> 중력파 발생 천체</p>  <p>KMTNet 망원경 관측소에서 얻은 GW170817(삼선 오른쪽)의 가시광 관측영상 © 서울대학교/한국천문연구원/망원진(KMTNet)</p> <p>중성자별의 충돌-킬로노바-물리적 과정 규명</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 두 개의 중성자별의 충돌로 발생한 중력파를 최초 검출한은 물론, 갈마신, X선, 가시광선에서도 해당 천체를 포착한 최초의 사례</li> </ul>	<p><b>플레이아데스성단</b> Pleiades, M45</p>  <p>중성자성단으로도 불리는 플레이아데스 성단 © NASA, ESA, AURA/Caltech, Palomar Observatory</p> <p>가장 유명하고 가장 가까운 산개성단 중 하나</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 황소자리에서 맨눈으로 뚜렷하게 관측할 수 있는 산개성단. 뜨겁고 어린 10~100개 별들로 구성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 444ly/1.6</li> </ul>	<p><b>하이드라데스성단</b> Hyades Cluster, Maelotte 25</p>  <p>V자 배열이 특징적인 하이드라데스성단 © NASA, ESA, and STScI</p> <p>태양계에서 가장 가까운 황소자리 산개성단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 100~400개의 별들로 구성되어 있다. 알데바란이 함께 보이지만 이 성단의 구성원은 아니다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 153ly/0.5</li> </ul>
<p><b>성간 물질</b> Interstellar Medium</p>  <p>은하를 구성하는 별과 별의 사이 공간을 채우고 있는 기체와 먼지를 성간 물질이라 부른다. 별의 탄생과 죽음이 공존하는 곳이다. 온도에 따라 매우 차가운 분자운(10~50K)부터 중성 구름(수십~수천K), 전리수소영역(~10<sup>4</sup>K), 매우 뜨거운 코로나 가스(&gt;10<sup>6</sup>K) 등으로 나뉜다. 성운과 행성상 성운, 초신성 잔해 등이 이에 해당한다.</p>	<p><b>오리온 성운</b> Orion Nebula, M42, NGC 1976</p>  <p>100년의 계도 관측을 통해 얻은 M42의 허블우주망원경 이미지 © NASA/ESA/M. Robertson/HST Orion Treasury Project Team</p> <p>오리온자리 소 삼테성에 위치한 발광 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 지구에서 가장 가까운 별 탄생 영역 중 하나</li> <li>• 수많은 별이 새롭게 만들어지는 성간가스 구름</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 1,344ly/4.0</li> </ul>	<p><b>독수리 성운</b> Eagle Nebula, M16, NGC 6611</p>  <p>Hubble/ESO 2.2m 망원경을 얻은 M16, 새 알집 이미지 © ESO</p> <p>전리수소영역과 산개성단으로 구성된 뱀자리의 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 반사 성운이자 전리수소영역인 IC4703의 일부</li> <li>• 별 탄생이 활발한 수많은 지역들이 있음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 7,000ly/6.0</li> </ul>	<p><b>창조의 기둥</b> Pillars of Creation</p>  <p>2014년에 허블우주망원경에서 촬영한 과학적 이미지 © NASA, ESA, and the Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>독수리 성운에서 가장 유명한 별 탄생 지역</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• M16의 성간가스먼지 덩어리를 촬영한 사진</li> <li>• 왼쪽 기둥의 길이는 4ly, 기둥 꼭대기의 조그만 손가락 모양 돌출부는 태양계 전체보다 크다.</li> </ul>	<p><b>용골자리 성운</b> Carina Nebula, NGC 3372</p>  <p>오리온의 Los Molinos 관측소에서 촬영 © Federico (Fernando de Rosa) y Santiago Roland</p> <p>우리은하에서 가장 큰 용골자리 발광 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 오리온 성운보다 네 배는 크고 훨씬 밝음</li> <li>• 우리은하의 큰 별 탄생 영역 중 하나 (300ly)</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,500~10,000ly/1.0</li> </ul>



<div> <div> 영혼 성운 Soul Nebula, IC 1848 </div>  <div> <p>카시오페이아자리 동쪽에 위치한 발광 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 서쪽 이웃 하트 성운과 함께 '마음과 영혼 (Heart and Soul)' 이중 성운으로 부름</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,500ly/6.5</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 하트 성운 Heart Nebula, IC 1805, NGC 896 </div>  <div> <p>카시오페이아자리의 붉은 하트모양 발광 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중심부에는 약 1,500만 년 전 태어난 산개성단 CR 34가 있다. 영혼 성운의 서쪽 이웃</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 7,500ly/18.3</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 장미 성운 Rosette Nebula, NGC 2237 </div>  <div> <p>외곽소자리의 붉은 전리수소영역</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 성운 중심의 산개성단 NGC 2244는 400만 년 전 형성. 항성풍으로 인한 구멍이 만들어졌음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,200ly/9.0</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 타란툴라 성운 Tarantula Nebula, NGC 2070 </div>  <div> <p>국부은하군의 가장 활동적인 별 탄생 영역</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 대마젤란은하(LMC)의 전리수소영역</li> <li>• 추정 질량은 45만M<sub>☉</sub>이고 광도가 매우 높음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 160,000ly/8.0</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 삼렬 성운 Trifid Nebula, M20, NGC 6514 </div>  <div> <p>궁수자리에 있는 전리수소영역</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 발광 성운, 반사 성운, 암흑 성운 모두 볼 수 있음</li> <li>• 세 부분으로 나뉘기 때문에 '삼렬'로 불림</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,200ly/6.3</li> </ul> </div> </div>
<div> <div> 아벨 39 Abell 39 </div>  <div> <p>거의 구 형태인 헤라클레스자리 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 가스화 먼지가 많은 은하 평면 위에 위치함에도 완벽하게 구형을 유지한다. (반경: 2.5ly)</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,800ly/13.7</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 레몬 조각 성운 Lemon slice Nebula, IC 3568 </div>  <div> <p>레온 자르 단면과 달은 기린자리의 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중심별은 매우 뜨거운 점근거성열거자 (AGB) 단계의 적색거성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~4,500ly/12.3</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 나비 성운 Butterfly Nebula, NGC 6302 </div>  <div> <p>전갈자리의 나비 모양 양극형 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중심 백색왜성은 T&gt;25만K의 은하 내 가장 뜨거운 별 중 하나. 과거 매우 무거운 별이었음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,400ly/7.1</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 나비 성운의 날개 Wings of butterfly Nebula, M2-9 </div>  <div> <p>뱀주인자리의 쌍 제트 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 민코프스키의 나비, 민코프스키 2-9로도 불림</li> <li>• 중심 쌍성에서 나오는 제트류 때문에 생김</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,100ly/14.7</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 개미 성운 Ant Nebula, Menzel 3 </div>  <div> <p>복잡한 구조를 보이는 직각자자리 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 2개의 큰 필라멘트형 기둥, 2개의 원뿔 모양, 2개의 돌출부 형태를 보이는 복잡한 시스템</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~8,000ly/13.8</li> </ul> </div> </div>
<div> <div> 케플러 초신성 Kepler's Supernova, SN1604 </div>  <div> <p>인류가 가장 최근 목격한 우리은하의 초신성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 케플러가 연구해 이름 붙은 뱀주인자리의 초신성</li> <li>• 당시 금성을 제외한 어떤 천체보다 밝았다 함</li> <li>• 거리/최대밝기등급: 20,000ly/-2.5~-2.25</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 카시오페이아 A 초신성 잔해 Cassiopeia A, Cas A SN1671, 3C461 </div>  <div> <p>17세기 폭발한 카시오페이아자리 초신성 잔해</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 무거운 별의 마지막 단계를 잘 보여주는 예</li> <li>• 중심별은 아주 높은 밀도로 수축한 중성자별</li> <li>• 거리/최대밝기등급: 11,000ly/6(추정)</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 게 성운 Crab Nebula, M1, NGC 1952 </div>  <div> <p>1054년 폭발한 황소자리의 II형 초신성잔해</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 1968년 광학파장대에서 최초 발견. 초신성 잔해에서 최초 발견된 펄서, '개펄서'가 중심에 있다.</li> <li>• 거리/최대밝기등급: 6,500ly/-6(현재는 8.4)</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 뿔자리 초신성 잔해 Vela Supernova remnant </div>  <div> <p>가장 가까운 것으로 알려진 제II형 초신성 잔해</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 11,000~12,300 년 전 초신성에 의해 형성</li> <li>• 중심에는 중성자별인 뿔자리 펄서가 있다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 815ly/12</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> SN185 초신성 잔해 RCW 86, PKS 0525-66 </div>  <div> <p>문헌에 최초로 기록된 초신성(서기 185년)</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중국 후한서에 기록. 로마서에도 기록되었을 것으로 여겨진다. 8월 간 관측 가능했음</li> <li>• 거리/최대밝기등급: 9,100ly/-8</li> </ul> </div> </div>
<div> <div> ESO 325-G004 PGC 48624 </div>  <div> <p>Abell 50740 은하단의 중심 거대 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 센타우루스자리. 태양질량의 천억 배</li> <li>• 구성성단 수천 개의 보금자리이다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 4.7억ly(z=0.037)/13.9</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> NGC 3610 UGC 6319, PGC 34566 </div>  <div> <p>나선은하의 특징인 원반을 가지는 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 과거 나선은하일 때 가졌던 원반을 아직 잃어버리지 않은 어린 타원은하</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 8,250만ly(z=0.0057)/11.4</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 메시에 84 M84, NGC 4374 </div>  <div> <p>제트가 인상적인 처녀자리의 렌즈형 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 전파 관측으로 은하 중심부의 2개 제트류 발견</li> <li>• 중심에 무거운 블랙홀 존재 (1.8×10<sup>6</sup>M<sub>☉</sub>)</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,000만ly(z=0.004)/10.1</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 메시에 86 M86, NGC 4406 </div>  <div> <p>타원은하 혹은 렌즈형으로 분류되는 처녀자리는하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 나선은하 은하단 중심부로 이동하고 있고 이 방향이 지구를 향하고 있어 청색이동을 보임</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,200만ly(z=0.0008)/8.9</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> NGC 2787 UGC 4914, PGC 23641 </div>  <div> <p>큰곰자리에 있는 렌즈형 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 일반적인 렌즈형 은하와 달리 단단하게 감긴 먼지 팔과 막대 구조를 보임</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,400만ly(z=0.0023)/11.8</li> </ul> </div> </div>
<div> <div> 바람개비은하 Pinwheel Galaxy, M101 </div>  <div> <p>큰곰자리에 있는 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 최소 1조 개의 별이 있고 지름은 17만 광년</li> <li>• 2011년 8월 Ia형 초신성 SN2011이 발견됨</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,100만ly(z=0.0008)/7.9</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 불꽃놀이은하 Fireworks Galaxy, NGC 6946 </div>  <div> <p>초신성이 자주 폭발해 이름 붙여진 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 별 탄생이 활발하며 역동적인 나선말이 특징</li> <li>• 1917년부터 10번의 초신성 폭발이 관측됨</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,250만ly(z=0.0002)/9.6</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 삼각형자리은하 Triangulum Galaxy, M33, NGC 598 </div>  <div> <p>국부은하군에서 세 번째로 크고 무거운 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 바람개비은하로도 불리지만, M101과 구별됨</li> <li>• 맨눈으로 볼 수 있는 가장 먼 성원 천체</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~270만ly(z=0.0006)/5.7</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> NGC 300 PGC 3238, Caldwell 70 </div>  <div> <p>조각가자리 은하군에 속한 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 나선은하 특성 연구에 최적화된 은하</li> <li>• NGC 55와 은하쌍을 이루는 것처럼 보인다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 607만ly(z=0.0005)/9.0</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 메시에 61 M61, NGC 4303 </div>  <div> <p>처녀자리 은하단의 막대나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 별 형성이 활발하며 활동성 은하핵이 있음</li> <li>• 은하 내에 총 7개의 초신성이 관측되었다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,200만ly(z=0.0052)/10.2</li> </ul> </div> </div>
<div> <div> ESO 510-G13 PGC 49473 </div>  <div> <p>은하 원반이 뒤틀려 있는 바다뱀자리의 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 강하게 뒤틀린 원반 모양으로부터 가까운 은하와 충돌하여 병합 과정 중임을 알 수 있다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 1.5억ly(z=0.0116)/13.4</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> NGC 891 UGC 1831, PGC 9031, Caldwell 23 </div>  <div> <p>중소망원경으로 관측 가능한 측면은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 측면에서 바라보는 원반의 먼지 띠가 특징적</li> <li>• 은하 내 중성 수소 분석으로 막대의 존재를 밝힘</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,700만ly(z=0.0018)/10.8</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 방추은하 Spindle Galaxy, M102, NGC 5866 UGC 9723 </div>  <div> <p>젤고 거대한 먼지 원반이 특징인 용자리 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 은하의 원반을 정확히 측면에서 보기 때문에 나선은하인지 렌즈형 은하인지 알 수 없음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,000만ly(z=0.0025)/10.7</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 고래은하 Whale Galaxy, NGC 4631, UGC 7865 </div>  <div> <p>우주를 유명하고 있는 사냥개자리의 고래은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 은하 원반이 살짝 뒤틀려 있어 고래처럼 보임</li> <li>• 폭발적으로 별을 생성하는 별 폭발 은하</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,000만ly(z=0.0020)/9.8</li> </ul> </div> </div>	<div> <div> 대마젤란은하 Large Magellanic Cloud, LMC, PGC 17223 </div>  <div> <p>우리은하로부터 세 번째로 가까운 위성은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 불규칙 은하, 파괴된 막대 나선은하로 분류</li> <li>• 크기는 14,000ly, 질량은 우리은하의 1/100배</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 16.3만ly(z=0.0009)/0.9</li> </ul> </div> </div>




<b>마귀할멈 성운</b> Witch Head Nebula, IC 2118  <p>성간 먼지들이가 푸른 빛을 흡수함으로써 반사된다. © NASA/STScI Digitized Sky Survey/Neel Carboni</p> <p>오리온자리의 마녀 머리 모양 반사 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>초거성 리겔에 의해 만들어진 가스 구름 혹은 고대 초신성 잔해에 의해 만들어진 것으로 추정</li> <li>거리/겉보기 등급: 15,800ly/3.9</li> </ul>	<b>푸른 말머리 성운</b> IC 4592  <p>성운의 미세한 먼지가 별빛을 반사해 파랗게 보인다. © Rogelio Bernal Andreo</p> <p>전갈자리 말머리 모양 반사 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>전갈자리 누 별에 의해 반사되어 푸르게 보임</li> <li>오리온자리의 말머리 성운과는 다른 성운</li> <li>거리/겉보기 등급: &gt;400ly/14.5</li> </ul>	<b>말머리 성운</b> IC 434, Barnard 33  <p>오리온자리의 말머리 성운 (별광 성운 IC 434 속의 IC 435: 33) © Kim Crawford</p> <p>오리온자리의 암흑 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>하늘에서 가장 알아보기 쉬운 성운 중 하나로 말 머리 모양으로 유명</li> <li>거리/겉보기 등급: ~1,500ly/7.3</li> </ul>	<b>바너드 68</b> Barnard 68, NGC 7000  <p>별주인자리에서 발견된 암흑 성운(암흑 분자운) © NASA, ESA, and the Hubble Heritage (STScI/AURA)</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>높은 밀도의 먼지와 분자 구름이 배경 별의 빛을 흡수해 검게 보인다. 온도는 16K(-257℃)</li> <li>거리/크기: 500ly/0.5ly</li> </ul>	<b>고리 성운</b> Ring Nebula, M57, NGC 6720  <p>허블우주망원경으로 촬영. 단순한 외관과 달리 매우 복잡한 구조. © NASA, ESA, and the Hubble Heritage (STScI/AURA)</p> <p>거문고자리의 유명한 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>태양과 비슷한 질량을 갖는 별의 마지막 모습</li> <li>중앙에 백색왜성이 있다. 성운의 크기는 1ly</li> <li>거리/겉보기 등급: 2,300ly/8.8</li> </ul>
---	--	--	--	---

아서 클라크의 제3법칙

"충분히 발전한 과학은 마법과 구분할 수 없다."

# 과학은 마법이다!

주문을 외워보자 <태양에서 빅뱅까지>

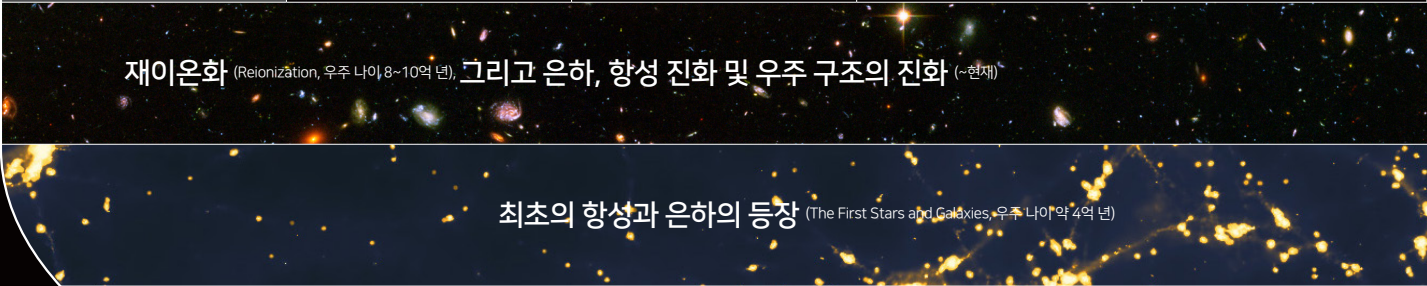
<b>NGC 1427A</b> PGC 13500  <p>NGC 1427A의 허블우주망원경 이미지. 잘고 푸른 빛들과 붉은 별 단층 영역이 보인다. © NASA, ESA, and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>에리다누스 자리의 불규칙 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>화로자리 은하단 중심으로 600km/s로 낙하 중</li> <li>10억 년 이내 별과 가스가 모두 흩어질 것</li> <li>거리/겉보기 등급: 5,190만ly(z=0.0067)/13.4</li> </ul>	<b>IC 10</b> UGC 192, PGC 1305  <p>불규칙 은하이자 불 특색 은하인 IC 10의 H<sub>2</sub>와 He 빛이 결합된 이미지. 원리된 수소 배를 가지고 있으며, 거대한 크기의 수소 가스를 가지고 있다.</p> <p>카시오페이아자리의 불규칙 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>350km/s의 속도로 우리은하에 접근 중</li> <li>별 탄생이 활발한 별 폭죽 은하이다.</li> <li>거리/겉보기 등급: 220만ly(z=0.0012)/10.4</li> </ul>	<b>소마젤란은하</b> Small Magellanic Cloud, SMC, NGC 292  <p>남반구에서 대마젤란은하와 함께 연노르망드 관측 가능한 소마젤란은하. © ESO/WISTA VMC</p> <p>대마젤란은하와 가스와 별들로 연결된 동반자</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>우리은하 주변을 돌고 있는 왜소은하</li> <li>세페이드 변광성을 가진 은하 중 가장 가깝다.</li> <li>거리/겉보기 등급: 20만ly(z=0.0005)/2.7</li> </ul>	<b>메시에 110</b> M110, NGC 205  <p>장상나선은하인 안드로메다은하(M31)와 왜소 타원은하인 M110. © Torben Hansen/Johanne Schaefer (Panther Observatory)</p> <p>1.5만 광년 크기의 안드로메다자리 왜소 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>안드로메다은하의 가장 밝은 위성은하</li> <li>메시에 목록의 가장 마지막 번호이다.</li> <li>거리/겉보기 등급: 270만ly(z=0.0008)/8.92</li> </ul>	<b>I Zwicky 18</b> I Zwicky 18, UGCA166, Mrk116, PGC 027182  <p>I Zwicky 18 은하의 허블우주망원경 영상(원칙). 오른쪽 위는 동반 천체(은하)이다. © NASA, ESA, V. Itozov and T. Thuan</p> <p>불규칙 왜소은하이자 청색 밀집 왜소은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>중원소 함량이 가장 적은 은하 중 하나</li> <li>우주 초기에 만들어진 왜소은하일 것으로 추정</li> <li>거리/겉보기 등급: 5,900만ly(z=0.0025)/16.0</li> </ul>
---	---	--	--	--



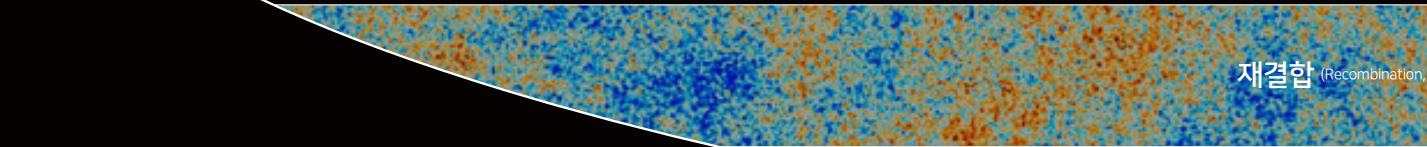
<div>나선 성운</div> <div>Helix Nebula, NGC 7293</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경과 소위 제1년 망원경(성당으로 불림) 이미지 © (왼 그릴) NASA, ESA, and C. O'Dell, (성당) NASA/JPL-Caltech/Univ. of Ariz.</p> <p>지구에서 가장 가까운 행성상 성운 중 하나</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 물병자리에 있으며, 고리 성운과 비슷한 외관</li> <li>• 신의 눈동자/사우로의 눈동자로도 불림</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 7,200ly/5.9</li> </ul> </div>	<div>팔렬 성운</div> <div>Eight Burst Nebula, NGC 3132</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경 이미지, 중심의 이중성 중 어두운 별(백색왜성)이 실제 중심별 © NASA, ESA, and the Hubble Heritage Team</p> <p>뿔자리의 타원형 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 별의 자전에 의한 항성풍의 비대칭성 때문에 극으로 집중한 형태, 별칭은 남북반지 성운</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,000ly/9.87</li> </ul> </div>	<div>아령 성운</div> <div>Dumbbell Nebula, M27, NGC 6853</div> <div>  </div> <div> <p>중심 백색왜성으로부터 나온 노란 빛은 '구름'이 아니다. © ESO/L. Apellaniz, W. Sajnert, O. Stahl</p> <p>최초로 발견된 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 여우자리에 있고, 별칭은 '먹다 버린 사과 성운'</li> <li>• 중심부 백색왜성은 큰 판에 속함 (~0.56M<sub>☉</sub>)</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 1,360ly/7.5</li> </ul> </div>	<div>에스키모 성운</div> <div>Eskimo Nebula, NGC 2392</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경 1999년 촬영 © NASA, ESA, Andrew Fruchter, and the ERO team</p> <p>태양과 비슷한 별이 죽어가는 장엄한 모습</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 크기가 1ly도 안 되는 쌍둥이자리 행성상 성운</li> <li>• 광대열광 성운이라는 이름으로도 알려짐</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ≥2,870ly/10.1</li> </ul> </div>	<div>고양이 눈 성운</div> <div>Cat's Eye Nebula, NGC 6543</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경 본토의 X선 망원경 자료로 형성 이미지 © J.P. Harrington and K.J. Borokowski (University of Maryland), and NASA</p> <p>알려진 성운 중 구조가 매우 복잡한 성운 중 하나</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 용자리의 행성상 성운</li> <li>• 중심부 항성 겉껍질이 날아가 1천 년 전 형성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,300ly/9.8</li> </ul> </div>
<div>달걀 성운</div> <div>Egg Nebula, RAFGL 2688</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경으로 촬영, 중심 별은 가스와 먼지에 가려져 있다. © NASA, W. Spitzer (STScI) and R. Sahai (LPL)</p> <p>백조자리의 양극형(나비형) 원시 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중앙 별을 둘러싼 밝은 원형 구조 때문에 달걀 성운이라는 이름을 얻음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~3,000ly/14.0</li> </ul> </div>	<div>토성 성운</div> <div>Saturn Nebula, NGC 7009</div> <div>  </div> <div> <p>행성상 성운 내부의 성간 먼기를 조사한 최초의 연구사례, VLT 망원경으로 촬영 © ESO/J. Walsh</p> <p>토성의 형태를 닮은 물병자리의 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 비교적 작은 질량의 별에 의해 별의 외곽이 날아가며 만들어졌다. 꽤 복잡한 형태를 보임</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,000~4,000ly/8.0</li> </ul> </div>	<div>호리병박 성운</div> <div>Calabash Nebula, Rotten Egg Nebula</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경 이미지, 적색거성에서 행성상 성운으로 급격히 변화 중이다. © NASA, ESA, STScI and C. Sarazin (University of Virginia)</p> <p>고물자리의 원시 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 항을 많이 함유해서 썩은 달걀 성운으로도 불림</li> <li>• 태양처럼 질량이 작은 별이 죽는 과정을 보여줌</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ≥4,200ly/9.47</li> </ul> </div>	<div>IC 4406</div> <div>IC 4406</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경이 관측한 죽어가는 별의 우지개 및 성운 © NASA and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>사각형처럼 보이는 이리자리의 행성상 성운</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 원통형 모양의 구조를 측면에서 바라보기 때문에 네모난 모양으로 보임</li> <li>• 거리/겉보기 등급: ~2,000ly/10.9</li> </ul> </div>	<div>티코 초신성 잔해</div> <div>Tycho's Supernova remnant, SN1572, 3C10</div> <div>  </div> <div> <p>천도라 X선 망원경으로 관측 © NASA/CXO/Rutgers/J. Warren &amp; J. Hughes et al.</p> <p>티코 브라헤가 관측한 초신성 SN1572의 잔해</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 카시오페이아자리에 있으며 빠르게 팽창 중</li> <li>• la형 초신성이었으며 육안으로 관측 가능했을</li> <li>• 거리/최대밝기등급: ~9,800ly/-4.0</li> </ul> </div>
<div>은하</div> <div>Galaxy</div> <div>  </div> <div> <p>별(항성), 성간물질, 블랙홀, 암흑물질 등이 중력으로 묶여 이루는 거대한 천체.</p> <p>질량은 태양의 1억 배에서 100조 배, 크기는 수백 광년에서 수십만 광년으로 그 질량과 크기가 다양하다. 은하의 대부분(&gt;90%)은 암흑물질로 채워져 있다.</p> </div>	<div>우리은하</div> <div>Milky Way Galaxy</div> <div>  </div> <div> <p>ESO의 VISTA 관측을 토대로 한 상상도(원) © Nick Rostinger 실제 지계에서 본 은하수의 360도 파노라마(아래) © ESO/S. Bruner</p> <p>우리 태양계의 고향 우리은하, 은하수</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 가장 밝게 보이는 은하 중심부는 궁수자리 방향</li> <li>• 중심에는 400만M<sub>☉</sub> 질량을 갖는 블랙홀 존재</li> <li>• 질량/직경: 1조M<sub>☉</sub>/~10만ly</li> </ul> </div>	<div>메시에 105</div> <div>M105, NGC 3379</div> <div>  </div> <div> <p>최근 연구에서 M105에서 노르딕의 지속적인 별 탄생이 존재함이 밝혀졌다. © NASA, ESA, STScI and C. Sarazin (University of Virginia)</p> <p>사자자리의 E1형 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중심에는 질량이 큰 블랙홀(~2억 M<sub>☉</sub>)이 존재</li> <li>• 젊은 별의 수는 적고 대다수는 나이든 별들</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,200만ly(z=0.003)/10.2</li> </ul> </div>	<div>메시에 60</div> <div>M60, NGC 4649</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경으로 본 M60의 나선은하 NGC 4647(오른쪽) © NASA/STScI/Wikisky</p> <p>처녀자리의 거대 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 태양질량의 1조 배이고, 중심부에는 태양질량 20억 배의 무거운 블랙홀이 있다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,500만ly(z=0.0037)/9.8</li> </ul> </div>	<div>처녀자리 A 은하</div> <div>Virgo A, M87, NGC 4486</div> <div>  </div> <div> <p>전행천인 타원은하 형태를 보이는 M87, 푸른색은 블랙홀로 인한 제트류 © NASA/STScI/Wikisky</p> <p>처녀자리 은하단의 가장 크고 밝은 타원은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 하늘에 있는 가장 밝은 전파 천체 중 하나</li> <li>• 약 12,000개의 구상성단을 가지고 있음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,500만ly(z=0.0042)/9.59</li> </ul> </div>
<div>NGC 474</div> <div>PGC 4801, UGC 864</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경 이미지(위에서 보이며)인 은하 합병 흔적이 CFHT 굴절망원경(아래) CFHT, Coriary MegaCam, J.-C. Collinge (CFHT) &amp; G. A. Anselmi (Caltech)</p> <p>조석 꼬리가 아름답게 보이는 타원/렌즈형 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 10억 년 전 가까운 은하들이 흡수되며 남긴 고리와 병합에서 생긴 밀도파가 만든 겹칠 구조가 특징적</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 1억ly(z=0.0081)/11.5</li> </ul> </div>	<div>솜brero 은하</div> <div>Sombrero Galaxy, M104</div> <div>  </div> <div> <p>에스코 소시양의 모습을 갈라져 솜brero라고 이름 붙여진 M104 © NASA/ESA and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>팬데부가 이례적으로 큰 처녀자리의 정상 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 은하핵이 꽤 밝고 원반 위의 먼지띠가 두드러짐</li> <li>• 은하 지름은 약 49,000ly</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,100만ly(z=0.003)/8.0</li> </ul> </div>	<div>보데은하</div> <div>Bode's Galaxy, M81, NGC 3031</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경으로 관측한 보데은하 © NASA, ESA and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>큰곰자리의 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 가스, 먼지, 별로 구성된 나선팔이 은하핵</li> <li>• 안쪽으로 단단히 감겨있는 모양의 나선은하</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 1,200만ly(z=-0.0001)/6.9</li> </ul> </div>	<div>메시에 96</div> <div>M96, NGC 3368</div> <div>  </div> <div> <p>M96의 비례적적인 구조는 다른 은하의 충격에 의해 영향을 받은 결과로 생각된다. © ESA/Hubble &amp; NASA and the LEGUS Team</p> <p>나선팔이 중간 정도로 감긴 사자자리의 나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 은하 내 먼지와 가스가 불규칙하게 퍼진 것은 다른 은하의 충격에 의해 영향을 받은 결과</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,100만ly(z=0.003)/10.1</li> </ul> </div>	<div>안드로메다은하</div> <div>Andromeda Galaxy, M31</div> <div>  </div> <div> <p>옛 사진으로 '대형은하'라고 알고 있던 은하. 국부 은하군의 은하 중에서 가장 크다. © Adam Evans</p> <p>왜소은하가 아닌 것 중 가장 가까운 정상 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 알려진 가장 큰 은하 중 하나 (크기 : 20만ly)</li> <li>• 37억 5천만 년 뒤 우리은하와 충돌하여 거대 타원은하(cD은하)를 형성하게 될 것으로 예상</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 250만ly(z=-0.001)/3.44</li> </ul> </div>
<div>UGC 12158</div> <div>PGC 69533</div> <div>  </div> <div> <p>맥대나선은하의 종은 예전 UGC 12158 © ESA/Hubble &amp; NASA</p> <p>우리은하와 외형이 비슷하다고 언급되는 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 페가수스자리에 위치한 맥대나선은하</li> <li>• 은하 원반의 평면이 시선 방향과 거의 수직</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3.84억ly(z=0.031)/14.5</li> </ul> </div>	<div>메시에 95</div> <div>M95, NGC 3351, UGC 5850, PGC 32007</div> <div>  </div> <div> <p>별안간에 활발하게 일어나는 고리를 꼬고 있는 맥대나선은하 © Jachurman555</p> <p>사자자리의 맥대나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 중심핵과 막대 구조를 감싸는 고리 구조가 보임</li> <li>• 나선팔은 고리로부터 바깥쪽으로 뿔어나간다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 3,260만ly(z=0.0026)/11.4</li> </ul> </div>	<div>NGC 6217</div> <div>Arp 185, UGC 10470</div> <div>  </div> <div> <p>은하핵을 가로지르는 뚜렷한 제트의 적외선 감긴 나선팔이 특징적이다. © NASA</p> <p>별이 폭발적으로 탄생하고 있는 맥대나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 작은곰자리에 있으며 별 폭발 은하로도 분류</li> <li>• 은하의 남동쪽에서 별 형성이 특히 활발</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,720만ly(z=0.0045)/11.2</li> </ul> </div>	<div>NGC 1300</div> <div>PGC 12412, ESO 547-G 31</div> <div>  </div> <div> <p>나선팔에 항성조각, 적색조각, 성간, 성간먼지, 별 탄생 영역 등이 보인다. © NASA, ESA, and The Hubble Heritage Team</p> <p>에리다누스자리의 맥대나선은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 나선구조 안에 또 다른 나선구조가 관측된다.</li> <li>• 이는 막대가 큰 은하들에서 보이는 특징적인 구조</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6,130만ly(z=0.0053)/11.4</li> </ul> </div>	<div>NGC 1365</div> <div>PGC 13179</div> <div>  </div> <div> <p>은하핵 중심부에서 방출되는 강력한 제트의 거대한 제트류가 특징적이다. © ESO/DA/Deparis/1.5 m/Gendler, Oudizien, Thonnard and Feron.</p> <p>거대 막대나선은하(Great Barred Spiral Galaxy)</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 알려진 가장 큰 은하 중 하나 (크기 : 20만ly)</li> <li>• 막대로부터 뿔어 나온 나선팔이 '갸'처럼 보임</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5,600만ly(z=0.0055)/10.3</li> </ul> </div>
<div>궁수자리 왜소불규칙은하</div> <div>SagDIG, PGC 63287</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경이 촬영한 궁수자리 왜소불규칙은하 © NASA, ESA, and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>궁수자리의 왜소불규칙은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 우리은하 주변을 도는 비교적 밝은 위성은하</li> <li>• 장기간에 걸친 별 형성이 있었음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 339만ly(z=-0.0003)/15.5</li> </ul> </div>	<div>사자자리 IV 왜소은하</div> <div>Leo IV, UGC 7539, PGC 40082</div> <div>  </div> <div> <p>중간은 배경 은하들을 제외하고, 오른쪽은 Leo IV를 구성하는 별들을 보여준다. © NASA, ESA, and T. Brown (STScI)</p> <p>별 밀도가 매우 낮은 사자자리의 극미 왜소은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 우리은하의 가장 작고 어두운 위성은하</li> <li>• 은하 구성 별은 120억 년 전에 형성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 520만ly(z=0.0004)/15.9</li> </ul> </div>	<div>호그 천체</div> <div>Hoag's Object, PGC 54559</div> <div>  </div> <div> <p>고리처럼 보이는 일정한 비전원형인 은하. 별자리의 머리부분에 있다. © NASA and The Hubble Heritage Team (STScI/AURA)</p> <p>고리와 중심부가 분리되어 보이는 호그 천체</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 뜨겁고 푸른 젊은 별들이 바깥의 고리를 구성</li> <li>• 비슷한 특징을 갖는 은하들을 호그형으로 분류</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 6.13억ly(z=0.042)/16.2</li> </ul> </div>	<div>수레바퀴은하</div> <div>Cartwheel Galaxy, PGC 2248</div> <div>  </div> <div> <p>허블우주망원경이 담은 수레바퀴은하. 충격파로 인해 폭발적인 별 형성이 일어났다(파란색). © ESA/Hubble &amp; NASA</p> <p>나선과 고리의 조합이 만들어진 수레바퀴은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 2억 년 전, 작은 동반은하와 충돌하면서 일어난 충격파가 지금의 고리 구조를 형성</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 5억ly(z=0.0298)/15.2</li> </ul> </div>	<div>NGC 660</div> <div>PGC 6318, UGC 1201</div> <div>  </div> <div> <p>Gemini 관측소에서 촬영한 고리과일형은하. 붉은색은 별 탄생 영역 © NASA-Gemini Observatory, AURA</p> <p>렌즈형 은하를 잡아먹은 물고기자리의 고리은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 10억 년 전 두 은하의 충돌로 고리 형성</li> <li>• 고리에는 풍부한 가스가 있어 별 탄생 활발</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 4,500만ly(z=0.0028)/12.0</li> </ul> </div>



<p><b>소용돌이은하</b> Whirlpool Galaxy, M51a, NGC 5194, UGC 8493</p>  <p>상호작용하는 사냥개자리의 M51a와 M51b</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 나선은하로 최초 분류된 M51a, M51b와의 조석력 때문에 나선말에서 새로운 별이 태어난다.</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 2,300만ly(z=0.0016)/8.4</li> </ul>	<p><b>NGC 2207과 IC 2163</b> PGC 018749/018751</p>  <p>우리은하와 안드로메다은하의 미래</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 큰개자리의 충돌하는 나선은하 쌍, 두 은하의 먼지와 가스가 충돌하며 별 탄생을 증가 중</li> <li>• 거리: 8,100만ly(z=0.0093)</li> </ul>	<p><b>Arp 273</b> UGC 1810+UGC 1813</p>  <p>안드로메다자리의 상호작용하는 은하쌍</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 은하 간 중력 때문에 나선말이 장미처럼 왜곡되었다. 가스 충돌로 인해 별 탄생이 활발</li> <li>• 거리: 3억ly(z=0.025)</li> </ul>	<p><b>Arp 87</b> NGC 3808A/B</p>  <p>사자자리의 서로 상호작용하는 은하쌍</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 두 은하 사이의 상호작용으로 나선말 구조가 밀려나와 둘 사이를 잇는 다리가 됨</li> <li>• 거리: 3억ly(z=0.024)</li> </ul>	<p><b>생쥐은하</b> Mice Galaxies, Arp 242, NGC 4676A/B</p>  <p>쥐 꼬리처럼 생긴 머리털자리의 상호작용 은하쌍</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 현재 충돌 중이며 곧 병합 단계로 들어갈 것</li> <li>• 은하 사이의 기조력 차이로 긴 은하 띠가 생김</li> <li>• 거리: 2.9억ly(z=0.022)</li> </ul>
<p><b>헤라클레스 A</b> Hercules A, 3C 348</p>  <p>전파에서 크고 화려한 제트를 보이는 전파은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 가시광에서는 일반적인 타원은하로 보임</li> <li>• 중심의 블랙홀은 우리은하 블랙홀의 1,000배</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 21억ly(z=0.154)/18.5</li> </ul>	<p><b>3C 273</b> PGC 41121</p>  <p>최초로 발견된, 현재까지 가장 밝은 퀘이사</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 가시광에서도 볼 수 있는 거대한 제트류를 방출하고 있다. 중심에 무거운 블랙홀이 있음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 24.4억ly(z=0.158)/12.9</li> </ul>	<p><b>PKS1127-145</b> QSO J1130-1449</p>  <p>가시광보다 X선에서 훨씬 밝게 보이는 퀘이사</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 퀘이사의 중심으로부터 1백만 광년에 이르는 커다란 제트류가 분사되는 것을 확인할 수 있음</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 85억ly(z=1.189)/16.9</li> </ul>	<p><b>이중 퀘이사</b> Twin Quasar, Q0957+561</p>  <p>최초로 발견된 중력렌즈 천체, 이중 퀘이사</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 큰곰자리에 있으며 다른 은하의 중력렌즈 효과에 의해 2개의 상으로 보인다(실제로는 하나).</li> <li>• 거리/겉보기 등급: 87억ly(z=1.413)/16.7</li> </ul>	<p><b>은하군과 은하단</b> Galaxy Group and Galaxy Cluster</p>  <p>은하군과 은하단은 중력으로 묶인 가장 거대한 우주 구조 중 하나이며 대부분의 은하는 이들 환경에 존재한다.</p> <p>보통 은하군은 수십 개의 은하를, 은하단은 수백에서 수천 개의 은하를 포함한다. 은하군의 질량은 태양의 수조배, 은하단의 질량은 천조배 정도이다.</p>
<p><b>멀리 있는 천체들</b> Distant object/High-redshift object</p>  <p>우리로부터 먼, 즉 더 젊었던 시기의 우주는 높은 적색이동 값을 가진다. 고 적색이동 천체는 가까운 천체들과 사뭇 다른 특징을 보여준다. 이러한 천체들은 우주의 진화와 특성을 이해하는 데 중요한 단서를 제공하기 때문에 천문학자들은 계속해서 더 먼(더 초기의) 대상을 연구하고자 노력한다.</p>	<p><b>은하 대도시</b> Galactic Metropolis, ICS J1434.7+3519</p>  <p>목동자리의 매우 멀리 떨어져 있는 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 100개 이상의 은하들을 포함</li> <li>• 구성은하 중 일부는 활발한 별 탄생을 보임</li> <li>• 거리: 90억ly(z=1.373)</li> </ul>	<p><b>CLG J02182-05102</b></p>  <p>별 탄생 중인 고래자리의 원시 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 원시 은하단이지만 오늘날의 은하단과 특징이 비슷하다. 60여 개의 은하로 구성</li> <li>• 거리: 96억ly(z=1.627)</li> </ul>	<p><b>SpARCS1049+56</b></p>  <p>먼 우주에서 관측되는 큰곰자리 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 27개 이상 은하로 구성. 태양질량의 400조 배</li> <li>• 중심 은하에서 폭발적으로 별 형성 중</li> <li>• 거리: 98억ly(z=1.709)</li> </ul>	<p><b>IDCS 1426</b> IDGS J1426.5+3508</p>  <p>절고 광장히 무거운 멀리 있는 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>• 태양의 500조 배 질량</li> <li>• 우주거대구조 형성에 단서를 제공하는 천체</li> <li>• 거리: 100억ly(z=1.75)</li> </ul>



**암흑의 시대** (Dark Age, 우주 나이 38만 년~4억 년)



\* 1천문단위: 태양-지구 사이의 거리 (1AU = Astronomical Unit) = 1.496 x 10<sup>8</sup> km

\* 1태양질량 (1M<sub>☉</sub> = 1 Solar Mass) = 1.989 x 10<sup>30</sup> kg (지구질량의 33만 배)

\* 1지구질량(1M<sub>⊕</sub>) = 5.974 x 10<sup>24</sup> kg

\* 1태양반경(1R<sub>☉</sub>) = 6.96 x 10<sup>5</sup> km

\* 1지구반경(1R<sub>⊕</sub>) = 6,378 km

\* 켈빈(K): 절대온도, 0K = -273.15℃

\* 광년(ly, light year): 천문학에서 사용하는 거리의 단위로 빛이 1년 동안 나아간 거리.  
1ly = 9.461 x 10<sup>12</sup> km = 63,241 AU

\* 적색이동(redshift, z): 가시광을 포함한 전자기파의 파장이 길어지는 현상이다. (z =  $\frac{\lambda_{obs} - \lambda_{ori}}{\lambda_{ori}}$ , λ<sub>ori</sub>: 원래 파장, λ<sub>obs</sub>: 관측 파장)







<b>아인슈타인 십자가</b> Einstein Cross, Q2237+030  <p>허블우주망원경으로 관측한 메시어스자리의 아인슈타인 십자가 © NASA, ESA, and STScI</p> <p>중력렌즈 효과로 십자가처럼 보이는 퀘이사</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>80억ly 거리의 퀘이사의 빛을 4억ly 거리에 놓인 ZW2237+030 은하가 굴절시켜 네 방향으로 뿜어 해 십자가처럼 보인다.</li> </ul>	<b>RX J1131</b> RX J1131-1231  <p>RX J1131의 가시광-자선 합성 이미지. 퀘이사의 4개의 상이 보인다. (왼쪽 3개, 오른쪽 1개) © NASA/CXC/Univ of Michigan/R. C. Reis/STScI et al.</p> <p>타원은하에 의한 중력렌즈 효과로 다중상 형성</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>타원은하가 렌즈 역할을 하여 멀리 있는 퀘이사의 빛을 굴절시켜 상을 4개로 만든다.</li> <li>거리: 60억ly(<math>z=0.658</math>)</li> </ul>	<b>여승연은하</b> Cigar Galaxy, M82, NGC 3034  <p>최근 은하인 M81로 인접 모양이 뒤뉘려 있음. 붉은 무늬는 수소와 질량의 구조 © NASA, ESA, and The Hubble Heritage Team</p> <p>지구에서 가장 가까운 별 폭발(Starburst) 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>큰곰자리의 전파은하. 지름은 25,000ly</li> <li>일반적인 은하의 10배 정도 별 탄생이 활발함</li> <li>거리/겉보기 등급: 1,150만ly(<math>z=0.0007</math>)/8.41</li> </ul>	<b>센타우루스자리 A</b> Centaurus A, NGC 5128  <p>중심의 활동성 블랙홀에서 제트류 분출. 은하 중심에 먼지와 가스 © ESO/VLT, MPIA/ESO/AFEX et al., NASA/CXC/CfA et al.</p> <p>상대론적 제트를 방출하는 특이 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>지구에서 가장 가까운 라디오 전파원 중 하나</li> <li>중심에 무거운 블랙홀이 있음(<math>\sim 5,500</math>만<math>M_{\odot}</math>)</li> <li>거리/겉보기 등급: 1,400만ly(<math>z=0.002</math>)/6.84</li> </ul>	<b>백조자리 A</b> Cygnus A, 3C 405.  <p>가시광 영역에 전파(빨간색), X선(파란색) 이미지를 합성 © NASA/CXC/SAO, NASA/STScI; Radio: NSF/NRAO/AUI/VLA</p> <p>강한 전파 방출을 하는 은하 중 하나</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>백조자리의 전파은하. 전파영역에서 중심의 매우 무거운 블랙홀이 만드는 제트류가 관찰됨</li> <li>거리/겉보기 등급: 6억ly(<math>z=0.056</math>)/16.22</li> </ul>
<b>아벨 370</b> Abell 370  <p>허블우주망원경의 프리즘과 필터를 통해 은하의 6개 은하단 중 4개의 은하 © NASA, ESA, Jennifer Lotz and the STScI team (STScI)</p> <p>아벨 은하단 목록 중 가장 먼 고래자리의 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>은하단의 중심핵은 수백 개 은하로 이루어짐</li> <li>중력렌즈 현상(원호, Arc)이 확연히 드러남</li> <li>거리/겉보기 등급: 47.7억ly(<math>z=0.375</math>)/22.0</li> </ul>	<b>CI 0024+17</b> ZwCl 0024+1652  <p>CI 0024+17의 허블 이미지(중앙), 은하단 내 암흑물질 분포 지도(우측) © NASA/ESA, M. J. J. van der Lugt et al., J. van der Lugt et al., Ford</p> <p>암흑물질의 존재와 분포를 보여주는 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>질량분포 지도에서 암흑물질 고리를 확인할 수 있다. 이로부터 암흑물질의 분포를 조사함</li> <li>거리: 42억ly(<math>z=0.39</math>)</li> </ul>	<b>MACS J1206</b> MACS J1206.2-0847  <p>CLASH 프로젝트 대상 중 하나 © NASA, ESA, M. Poggiani (STScI) and the CLASH Team</p> <p>처녀자리 근처의 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>은하단의 무거운 질량(약 <math>1.1 \times 10^{15} M_{\odot}</math>) 때문에 배경 천체의 빛이 왜곡되어 보임</li> <li>거리: 46억ly(<math>z=0.4385</math>)</li> </ul>	<b>MACS J0717</b> MACS J0717.5+3745  <p>가시광, 근적외선, X선 합성. 푸른색: 뜨거운 가스(자외선); 백색: 차가운 가스 © NASA, ESA, CXC, C. Ma, A. Ebeling, and E. Barrett et al. and STScI</p> <p>마차부자리의 거대 은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>4개의 독립된 은하단들의 충돌로 형성</li> <li>충돌에 따른 은하단 간 가스 분포를 볼 수 있음</li> <li>거리: 54억ly(<math>z=0.5458</math>)</li> </ul>	<b>아벨 901/902 초은하단</b> Abell 901/902  <p>초은하단 전체를 담은 구성은하단(중앙), 자주색은 암흑물질의 분포 © NASA/ESA/C. Heymans et al. © ESO/C. Wolf et al.</p> <p>우주거대구조, 은하단들의 모임, 초은하단</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>3개의 은하단과 그 사이를 잇는 필라멘트 구조로 크기는 1,600만ly 수백 개 은하 포함</li> <li>거리: ~21억ly(<math>z\sim 0.165</math>)</li> </ul>
<b>Z8_GND_5296</b> FIGS GN1 1292  <p>NASA/ESA 허블우주망원경 CANDELS 세대에서 얻은 이미지 © NASA/ESA/V. Tilley, Finkelstein/C. Papovich</p> <p>큰곰자리에서 관측된 멀리 있는 엑소은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>빅뱅 후 7억 년 된 우주에서 관측됨</li> <li>330<math>M_{\odot}</math>/년의 매우 높은 별 탄생률을 보임</li> <li>거리: 130억ly(<math>z=7.5078</math>)</li> </ul>	<b>EGS-zs8-1</b>  <p>스피처 망원경으로 관측한 적외선 영역으로 채워진 EGS-zs8-1 © NASA/ESA/P. Oesch, J. Mortcha/3D-HST and HUDF09/XDF Teams</p> <p>목동자리에서 발견된 라이먼 붕괴 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>별 탄생률이 우리은하의 80배. 젊은 별들의 빛이 우주 재이온화에 기여했을 것으로 예상</li> <li>거리: 130억ly(<math>z=7.7</math>)</li> </ul>	<b>GRB090423</b>  <p>가시광, X선 이미지와 SWIFT 망원경의 자외선 데이터로 합성 © NASA</p> <p>현재까지 검출된 가장 먼 감마선 폭발 천체(GRB)</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>GRB는 블랙홀의 형성과 관련된 광창히 역동적인 현상이다. 사자자리에서 발견됨</li> <li>거리/지속시간: 131억ly(<math>z=8.2</math>)/10초</li> </ul>	<b>EGSY8p7</b> EGSY-2008532660  <p>EGSY8p7의 허블우주망원경과 스피처 적외선 망원경 이미지(아래) © Ivo Labbe-Leiden University, NASA-Hubble &amp; Spitzer Space Telescopes</p> <p>중력렌즈 효과로 발견한 목동자리의 먼 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>빅뱅 후 5억7천만 년이 지난 우주에서 발견</li> <li>은하의 라이먼 알파선을 이용해 거리 측정</li> <li>거리: 132억ly(<math>z=8.68</math>)</li> </ul>	<b>GN-z11</b> GN-z10-1, GN5-JD2.  <p>GN-z11 은하는 밝고 푸른 별들로 덮여 있고, 은하단 전체에 걸쳐 분포 © NASA, ESA, and P. Oesch (Yale University)</p> <p>현재까지 확인된 가장 나이가 많고 먼 은하</p> <ul style="list-style-type: none"> <li>큰곰자리에서 발견된 빅뱅 4억 년 후의 천체. 우주의 1세대 은하(<math>\sim 10^6 M_{\odot}</math>)</li> <li>거리: 134억ly(<math>z=11.09</math>)</li> </ul>

