



NASA/ESA/T.M. Brown (STScI)

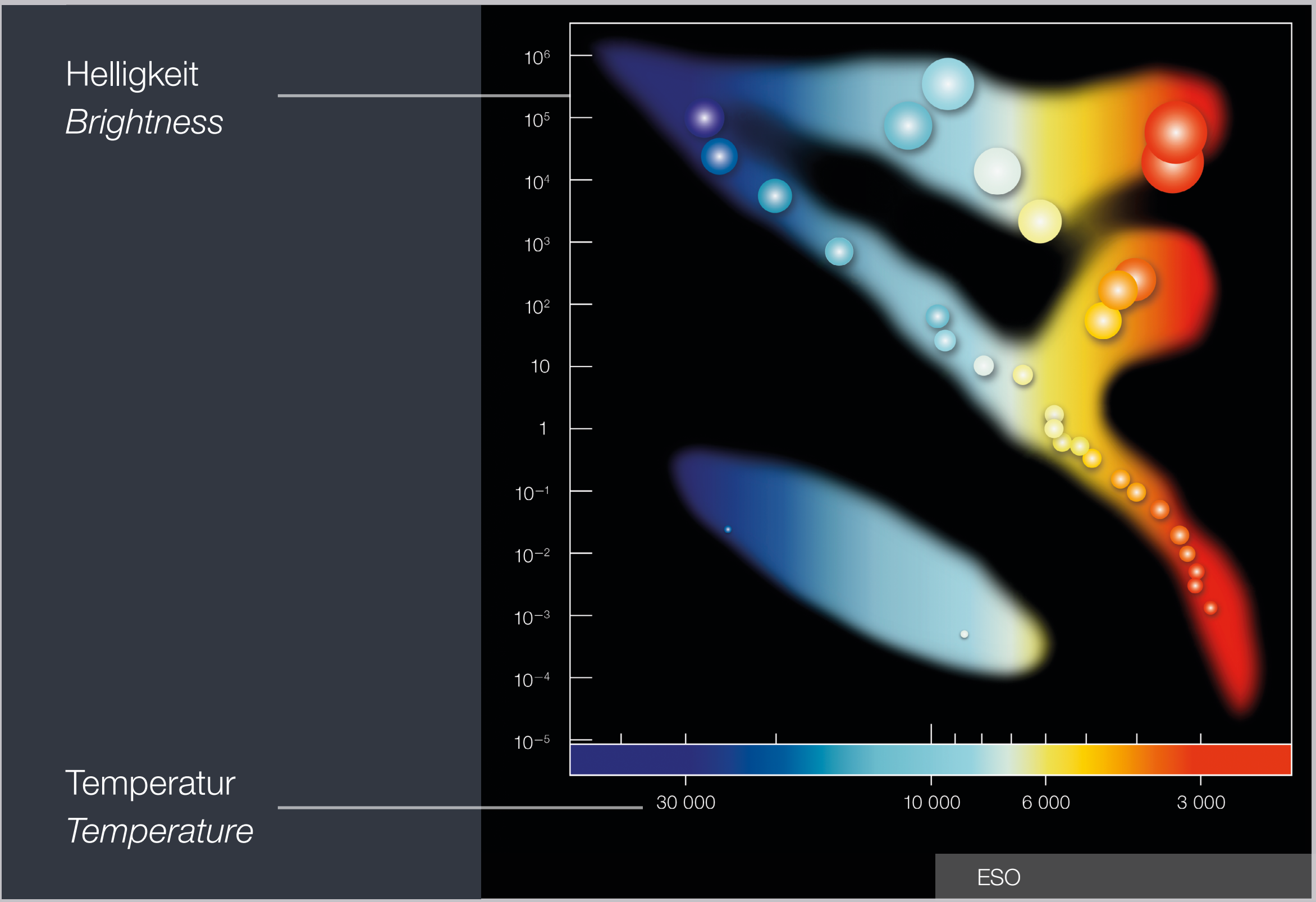
Die Sonne hat einen Durchmesser von 1,4 Millionen Kilometern und die 300 000-fache Masse der Erde. Ihre Oberflächentemperatur beträgt 5500°C, und sie sendet gelb-weißes Licht aus. Andere Sterne können größer oder kleiner sein, reicher oder ärmer an Masse, heller oder lichtschwächer, blauer oder rötter. Die Farbe eines Sterns hängt von seiner Oberflächentemperatur ab, wobei nur bestimmte Kombinationen aus Temperatur und Leuchtkraft möglich sind. Diesen Zusammenhang zeigten Anfang des 20. Jahrhunderts Ejnar Hertzsprung und Henry Norris Russell in einem inzwischen berühmten Diagramm, das heute nach ihnen benannt ist.

Entfernte Sonnen

Mithilfe des Weltraumteleskops Hubble können Astronomen einzelne Sterne in der Andromedagalaxie in 2,5 Millionen Lichtjahren Entfernung erkennen.

Distant suns

Using the Hubble Space Telescope, astronomers can make out individual stars in the Andromeda galaxy, 2.5 million light-years away.



Our Sun is 1.4 million kilometres in diameter and its mass is 300 000 times that of the Earth. Its surface temperature is 5500°C and it emits yellow-white coloured light. Other stars can be smaller or larger, more or less massive, brighter or fainter, and bluer or redder in colour. A star’s colour is related to its surface temperature, and nature only allows certain combinations of temperature and luminosity. In the early 20th century, Ejnar Hertzsprung and Henry Norris Russell showed this relationship in the famous diagram that now bears their names.

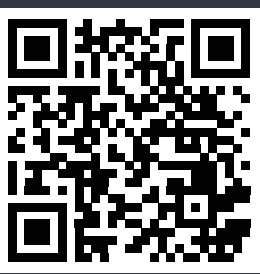
Zwerge und Riesen

Das Hertzsprung-Russell-Diagramm zeigt Sterne entsprechend ihrer Oberflächentemperatur und Leuchtkraft.

Dwarfs and giants

The Hertzsprung-Russell diagram plots stars according to their surface temperature and luminosity.

Weitere Informationen
More information



0 4 0 1