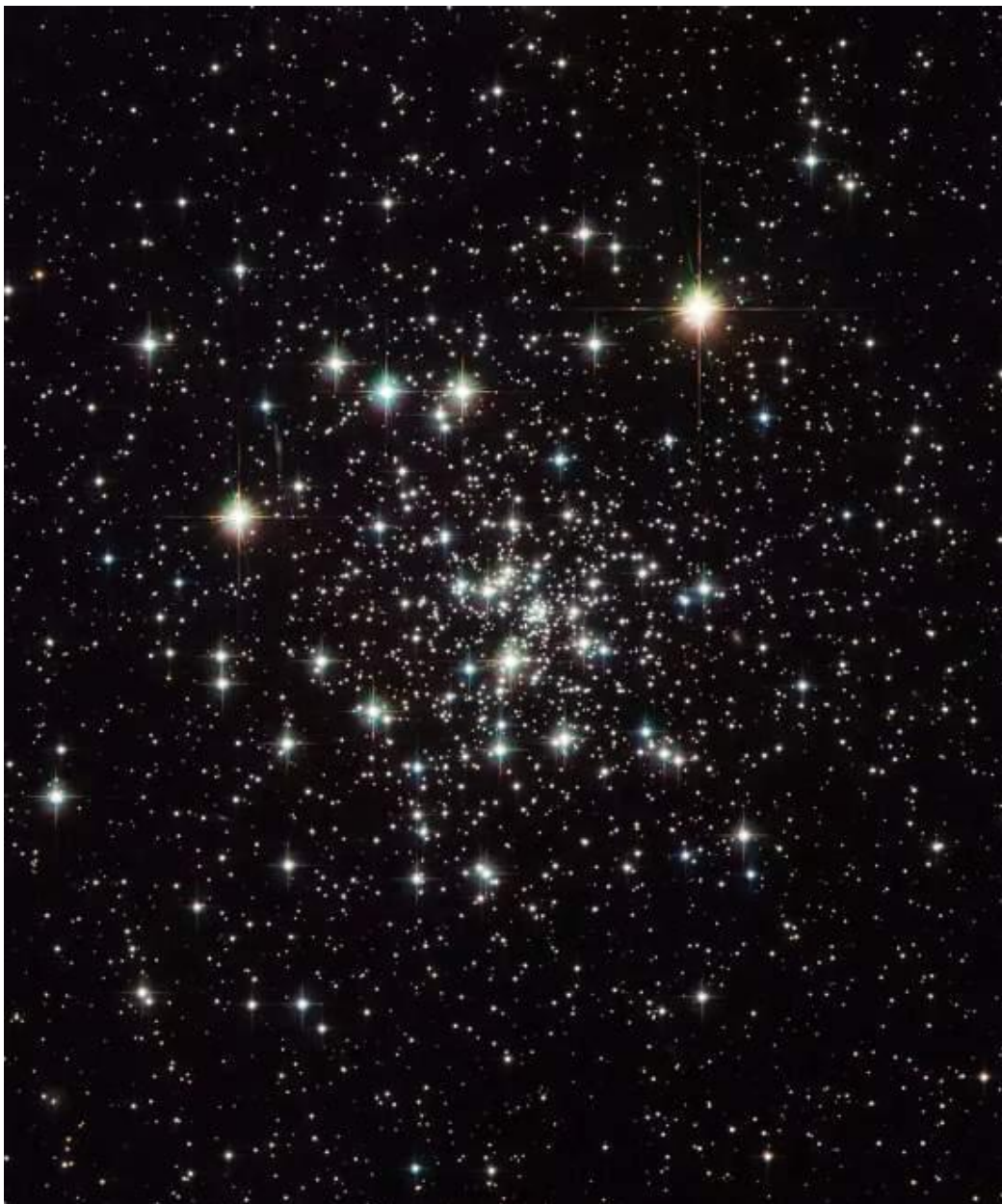


The background of the slide is a rich, multi-colored star field. A prominent feature is a cluster of bright blue and cyan stars, likely a young stellar population, scattered across the upper and middle portions of the frame. In the lower-left quadrant, there is a bright, glowing nebula with a yellowish-white hue, possibly a protoplanetary disk or a young star's outflow. A single, very bright yellow-white star is positioned in the lower-left foreground, partially overlapping the nebula. The overall scene is set against a dark, deep blue-black background filled with numerous smaller, distant stars of various colors, including red, orange, and white.

ХАРАКТЕРИСТИКИ ИЗЛУЧЕНИЯ ЗВЁЗД

Видимая и абсолютная
звёздные величины.
Светимость звёзд



Звёзды, находящиеся на одинаковом расстоянии, могут отличаться по видимой яркости (т. е. по блеску).

Звезды имеют различную светимость.

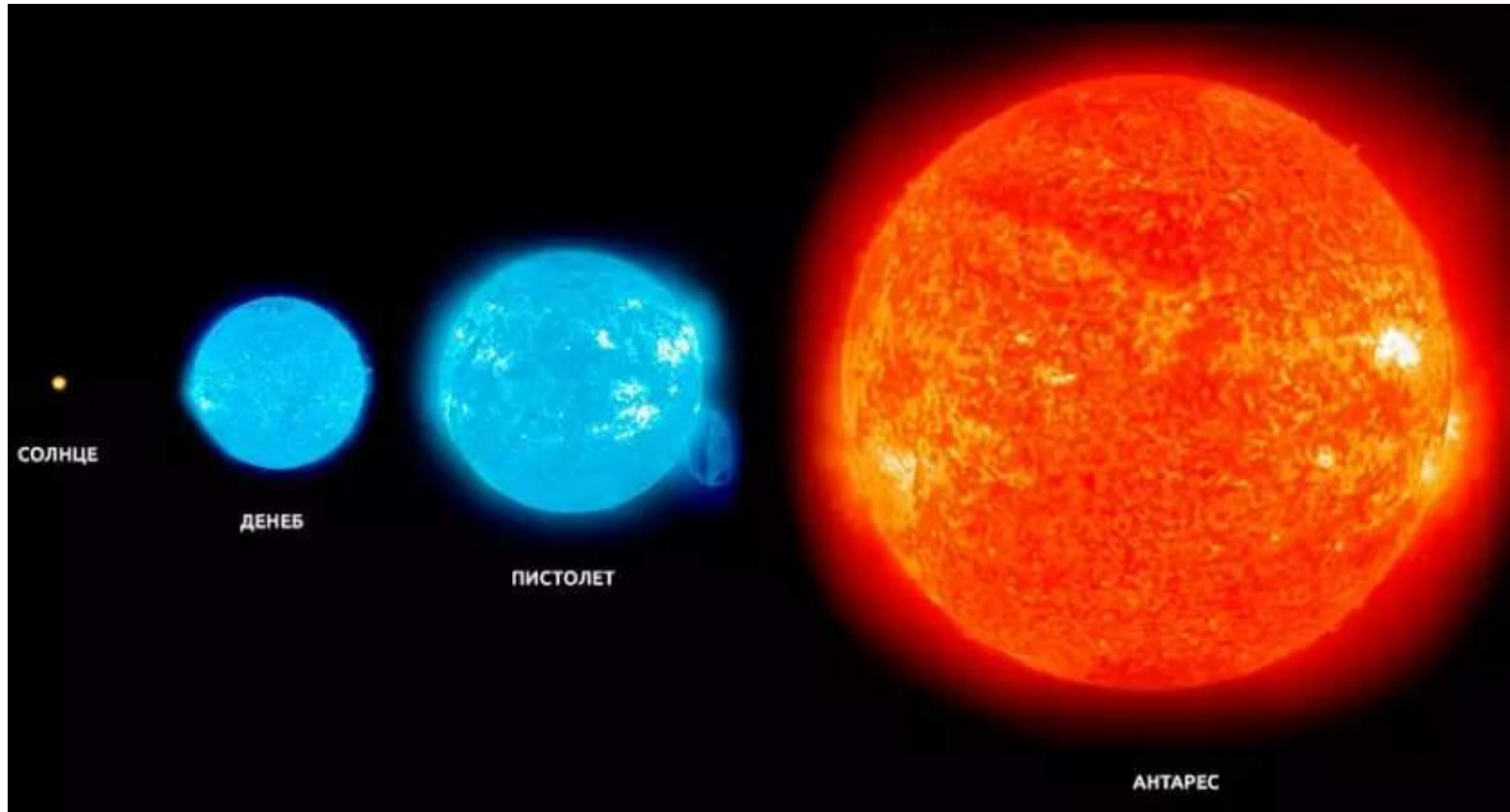
Солнце кажется самым ярким объектом на небе только потому, что оно находится гораздо ближе всех остальных звезд.

Светимостью называется полная энергия, излучаемая звездой в единицу времени.

Светимость выражается в абсолютных единицах (ваттах) или в единицах светимости Солнца.

В астрономии принято сравнивать звезды по светимости, рассчитывая их блеск (звездную величину) для одного и того же стандартного расстояния – 10 пк.

Видимая звездная величина, которую имела бы звезда, если бы находилась от нас на расстоянии $D_0 = 10$ пк, получила название **абсолютной звездной величины M** .



Размеры в космосе обманчивы: Денеб с Земли сияет ярче Антареса, а вот Пистолет - не виден совсем.

Тем не менее, наблюдателю с нашей планеты и Денеб и Антарес кажутся просто незначительными точками, по сравнению с Солнцем. Насколько это неверно можно судить по простому факту:

Рассмотрим, как можно определить абсолютную звездную величину M , зная расстояние до звезды D (или параллакс – p) и ее видимую звездную величину m .

Для звезд, звездные величины которых равны m_1 и m_2 , отношение их блесков I_1 и I_2 выражается соотношением:
$$\frac{I_1}{I_2} = 2,512^{m_2 - m_1} .$$

Для видимой и абсолютной звездных величин одной и той же звезды :

$$\frac{I}{I_0} = 2,512^{M - m},$$

где I_0 – блеск этой звезды, если бы она находилась на расстоянии $D_0 = 10$ пк.

В то же время известно, что блеск звезды меняется обратно пропорционально квадрату расстояния до нее. Поэтому $\frac{I}{I_0} = \frac{D_0^2}{D^2}$. Следовательно $2,512^{M - m} = \frac{D_0^2}{D^2}$.

Логарифмируем это выражение: $0,4(M - m) = \lg 10^2 - \lg D^2$,

или $M = m + 5 - 5 \lg D$, или $M = m + 5 + \lg p$.



Абсолютная звездная величина Солнца $M_{\square} = 5^m$, т.е. с расстояния 10 пк наше Солнце выглядело бы как звезда пятой звездной величины.

Зная абсолютную звездную величину звезды M , легко вычислить ее светимость L .

Считая светимость Солнца $L_{\square} = 1$, получаем:

$$L = 2,512^{5-M},$$

или $\lg L = 0,4 (5 - M)$.

По светимости (мощности излучения) звезды значительно отличаются друг от друга: некоторые излучают энергию в несколько миллионов раз больше, чем Солнце, другие – в сотни тысяч раз меньше.



Абсолютные звездные величины звезд наиболее высокой светимости (**гигантов** и **сверхгигантов**) достигают $M = -9^m$.

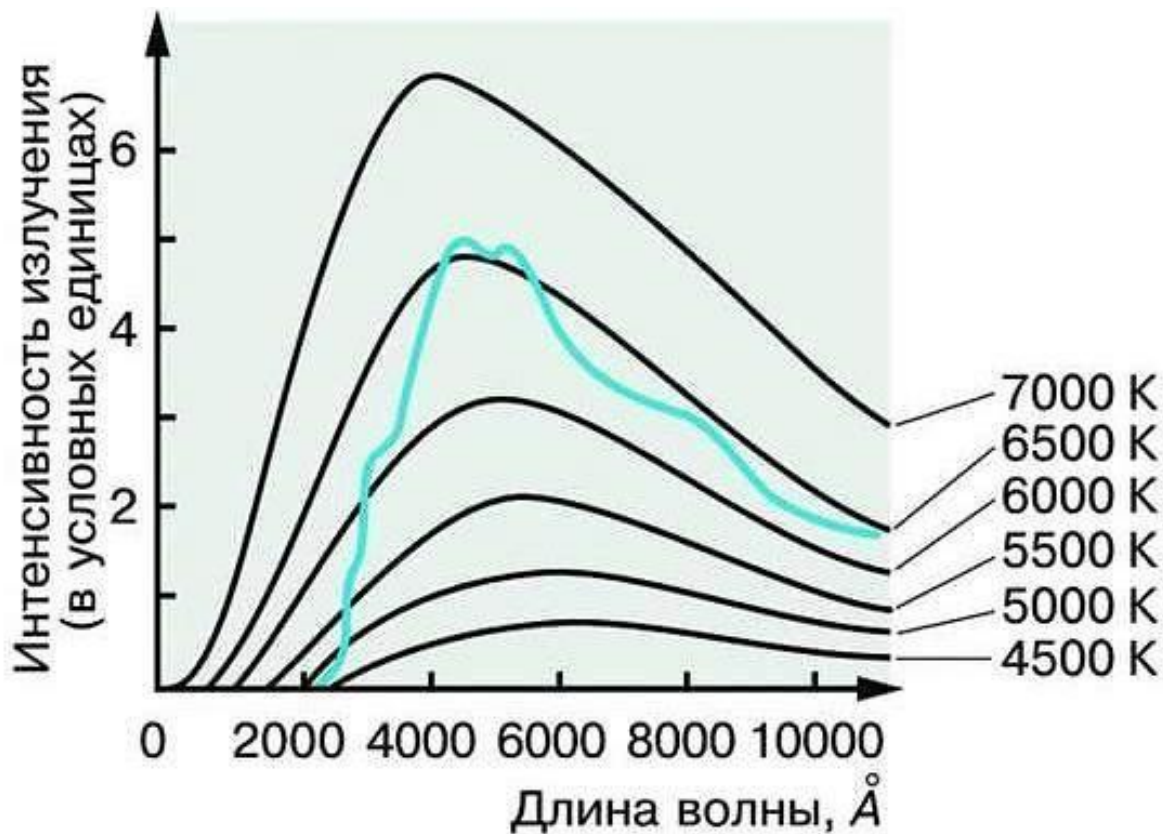
Звезды-карлики, обладающие наименьшей светимостью, имеют абсолютную звездную величину $M = +17^m$.

Спектры, цвет и температура звёзд

Цвет любого нагретого тела, в частности звезды, зависит от его температуры.

Более полное представление об этой зависимости дает изучение звездных спектров. Для большинства звезд это спектры поглощения, в которых на фоне непрерывного спектра наблюдаются темные линии.

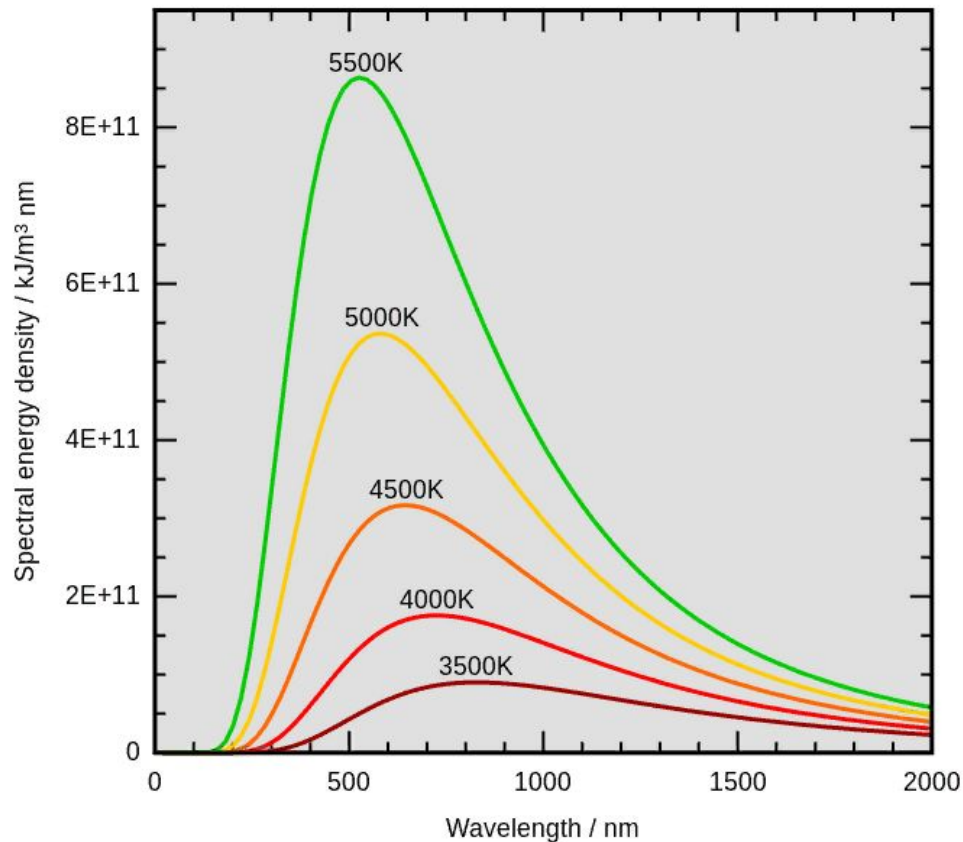
Температуру наружных слоев звезды, от которых приходит излучение, определяют по распределению энергии в непрерывном спектре, а также по интенсивности разных спектральных линий.



Распределение энергии в непрерывном спектре Солнца и чёрного тела при различных температурах

Длина волны, на которую приходится максимум излучения, зависит от температуры излучающего тела. По мере увеличения температуры положение максимума смещается от красного к фиолетовому концу спектра.

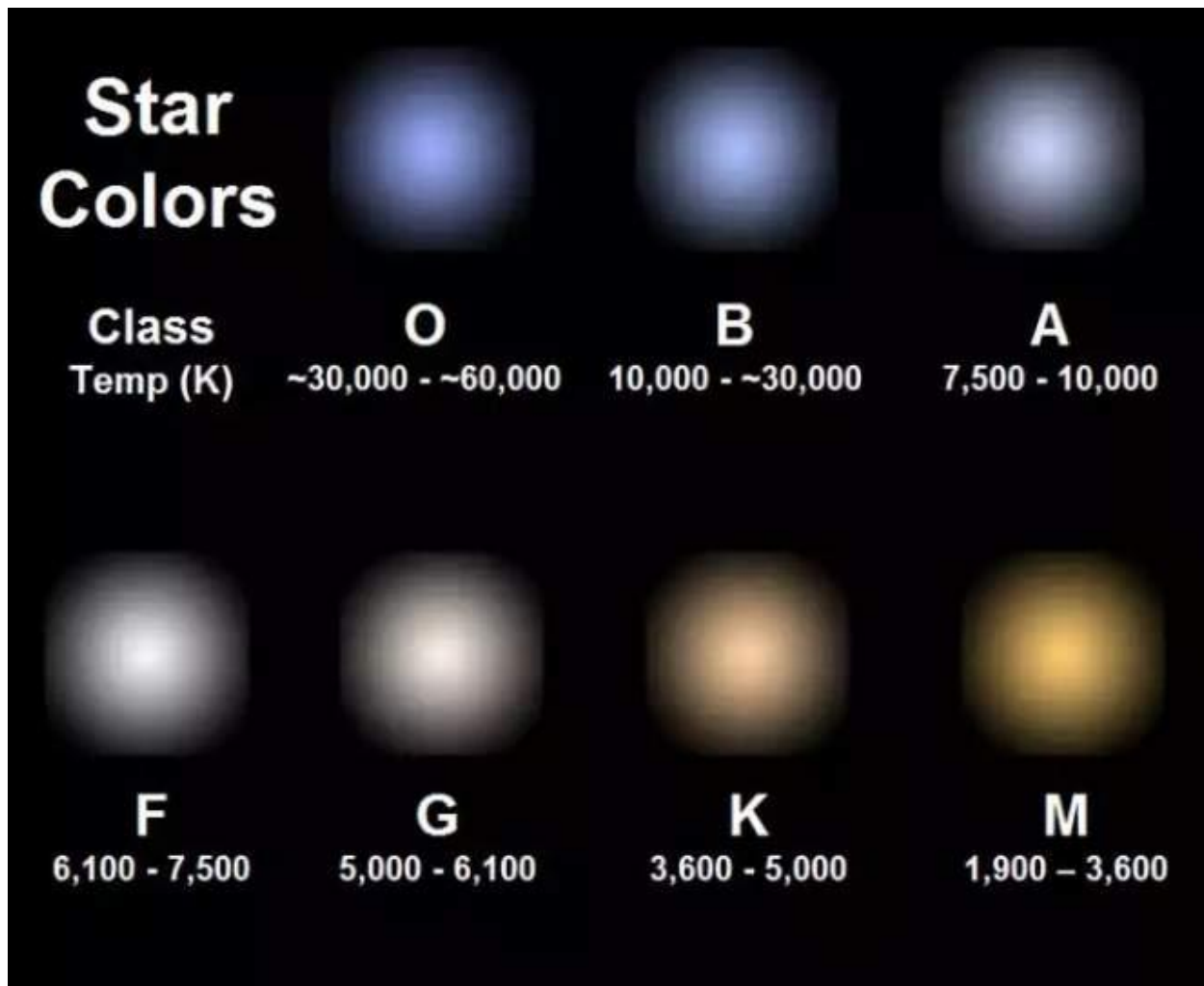
Количественно эта зависимость выражается законом Вина: $\lambda_{max} = \frac{0,29}{T}$,
где λ_{max} - длина волны (в см), на которую приходится максимум излучения,
а T - абсолютная температура.



Зависимость мощности излучения чёрного тела от длины волны
Видимый цвет абсолютно чёрных тел с разной температурой

Температура для различных типов звезд заключена в пределах от 2500 до 50 000 К.

По ряду характерных особенностей спектров звезды разделены на **спектральные классы**, которые обозначены латинскими буквами и расположены в порядке, соответствующем убыванию температуры: **O, B, A, F, G, K, M**.





Acrux	24,730°C and 27,730°C
Beta Centauri	24,730°C
Spica	22,130°C
Achernar	14,730°C
Rigel	10,730°C
Regulus	10,030°C
Sirius	9,670°C
Canopus	7,080°C
Alpha Centauri	5,520°C and 4,990°C
Capella	4,670°C
Arcturus	4,020°C
Aldebaran	3,640°C
Betelgeuse	3,320°C
Antares	3,230°C

Изменение температуры меняет состояние атомов и молекул в атмосферах звезд, что отражается в их спектрах.

У наиболее холодных (красных) звезд класса **M** с температурой около **3000 К** (Антарес и Бетельгейзе), в спектрах наблюдаются линии поглощения некоторых двухатомных молекул (оксидов титана, циркония и углерода).

В спектрах желтых звезд класса **G** с температурой около **6000 К** (Солнце, Капелла) преобладают линии металлов: железа, натрия, кальция и т. д.

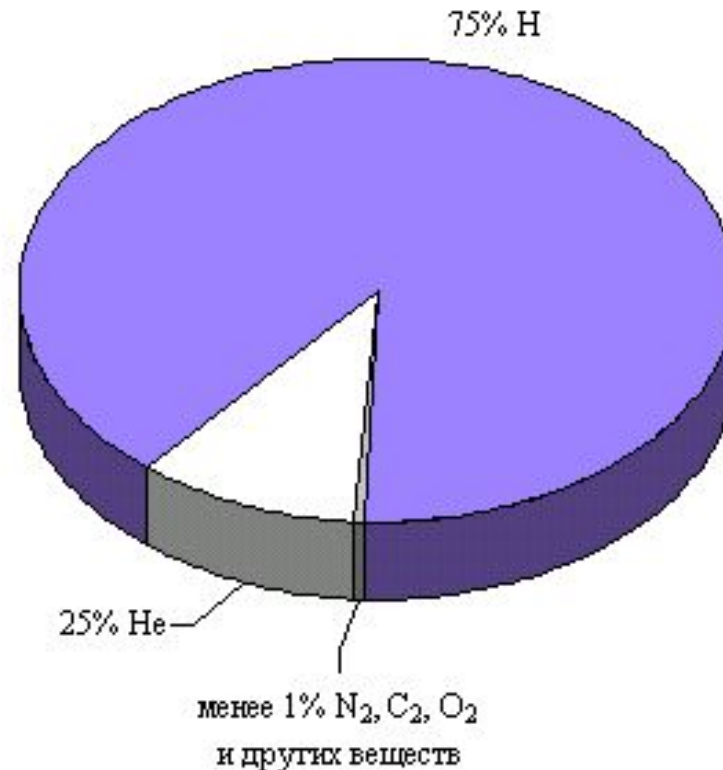
Для спектров белых звезд класса **A** с температурой около **10 000 К** (Вега, Денеб и Сириус), наиболее характерны линии водорода и множество слабых линий ионизованных металлов.

В спектрах наиболее горячих звезд появляются линии нейтрального и ионизованного гелия.

Различия звездных спектров объясняются отнюдь не разнообразием их химического состава, а различием температуры и других физических условий в атмосферах звезд.

Изучение спектров показывает, что преобладают в составе звездных атмосфер (и звезд в целом) **водород** и **гелий**.

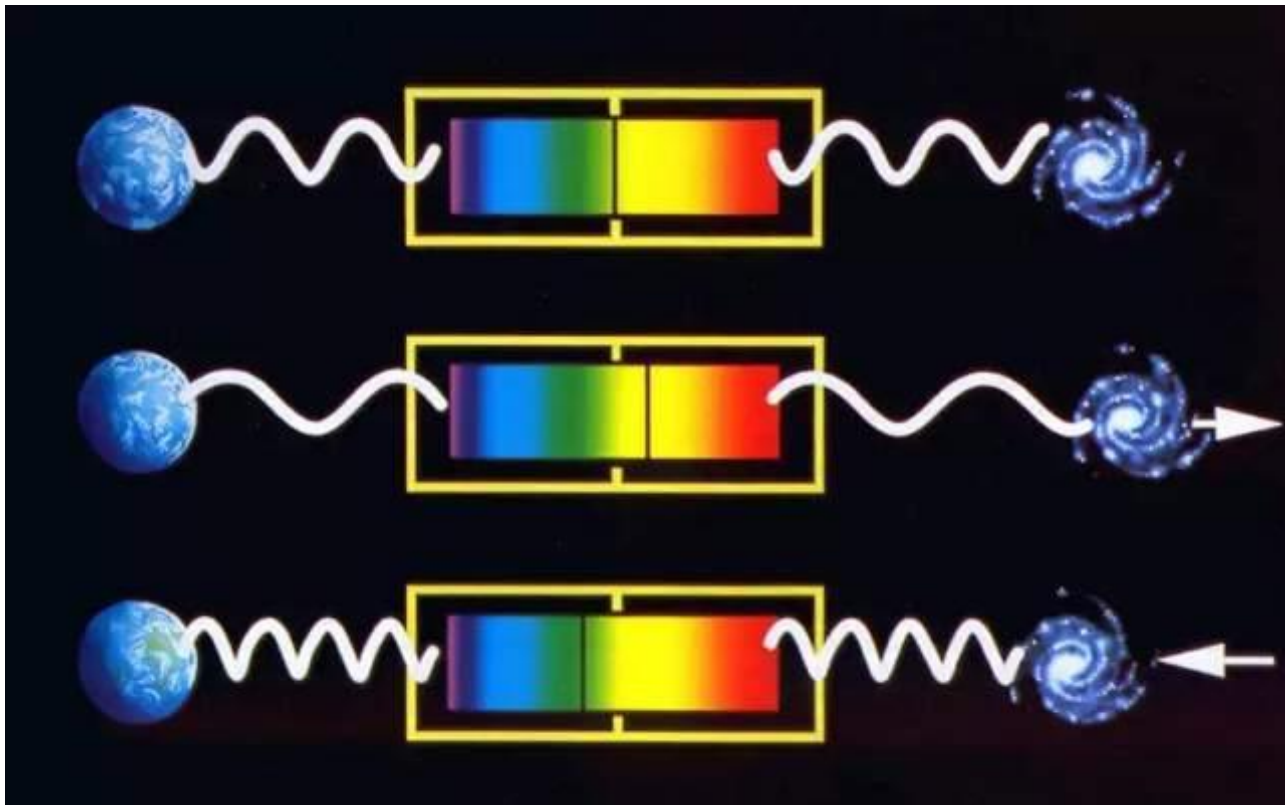
На долю всех остальных химических элементов приходится не более нескольких процентов.



Измерение положения спектральных линий позволяет не только получить информацию о химическом составе звезд, но и определить скорость их движения.

В случае **уменьшения** расстояния между наблюдателем и звездой длина волны уменьшается и соответствующая линия смещается к **сине-фиолетовому** концу спектра.

При **удалении** звезды длина волны излучения увеличивается, а линия смещается в **красную** его часть.



Явление изменения частоты и, соответственно, длины волны излучения, воспринимаемое наблюдателем, вследствие движения источника излучения и/или движения наблюдателя получило название **эффекта Доплера**.



Согласно эффекту Доплера зависимость разности длин волн от скорости источника по лучу зрения v и скорости света c выражается формулой:

$$\frac{\lambda - \lambda_0}{\lambda_0} = \frac{v}{c},$$

где λ_0 - длина волны спектральной линии для неподвижного источника, а λ - длина волны в спектре движущегося источника.

Диаграмма «спектр–светимость»

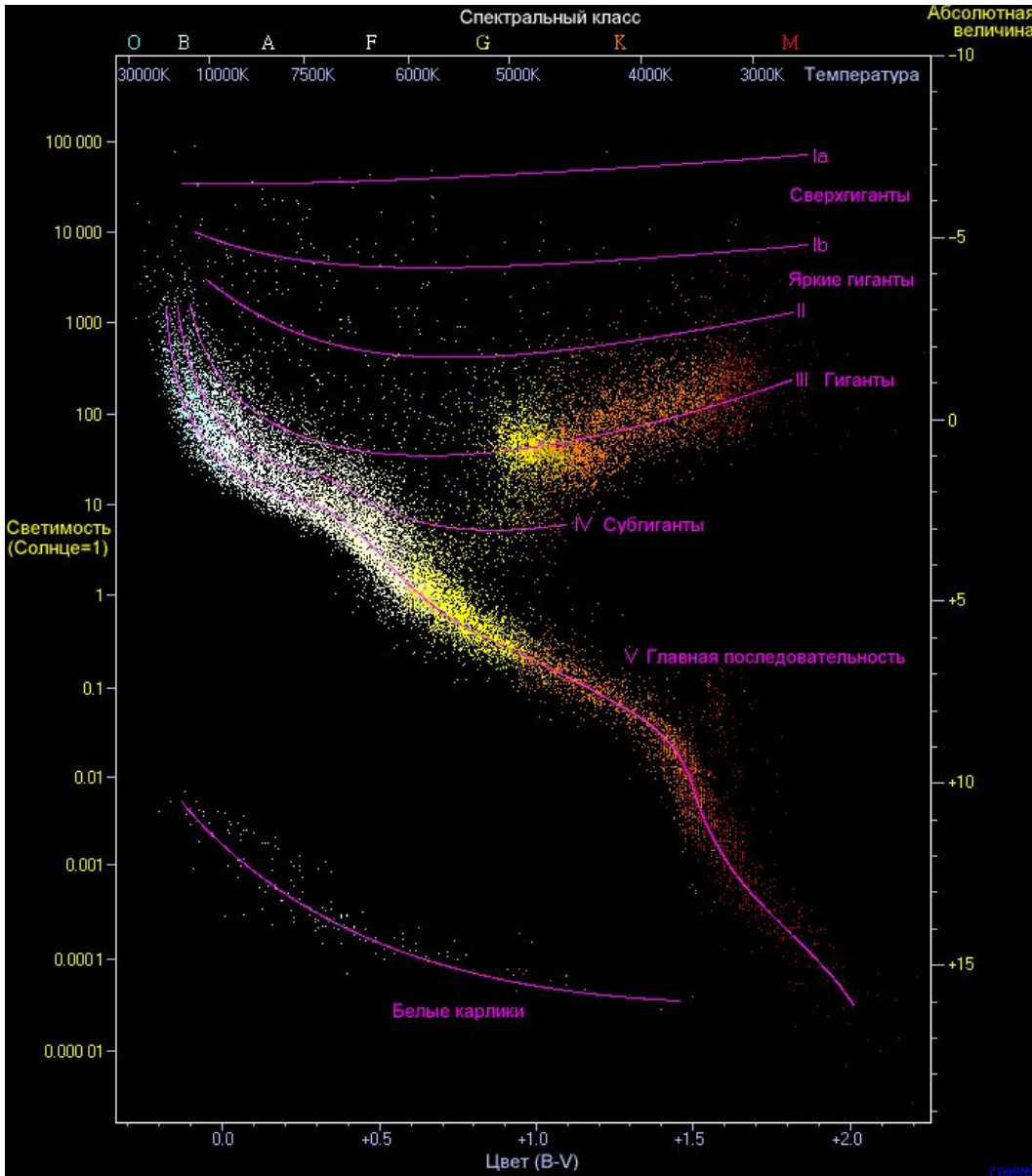


Диаграмма «спектр-светимость»

Полученные данные о светимости и спектрах звезд в начале XX в. были сопоставлены двумя астрономами - Эйнар Герцшпрунгом (Голландия) и Генри Расселлом (США) - и представлены в виде диаграммы, которая получила название «**диаграмма Герцшпрунга-Расселла**». Звёзды образуют несколько групп, названных **последовательностями**.

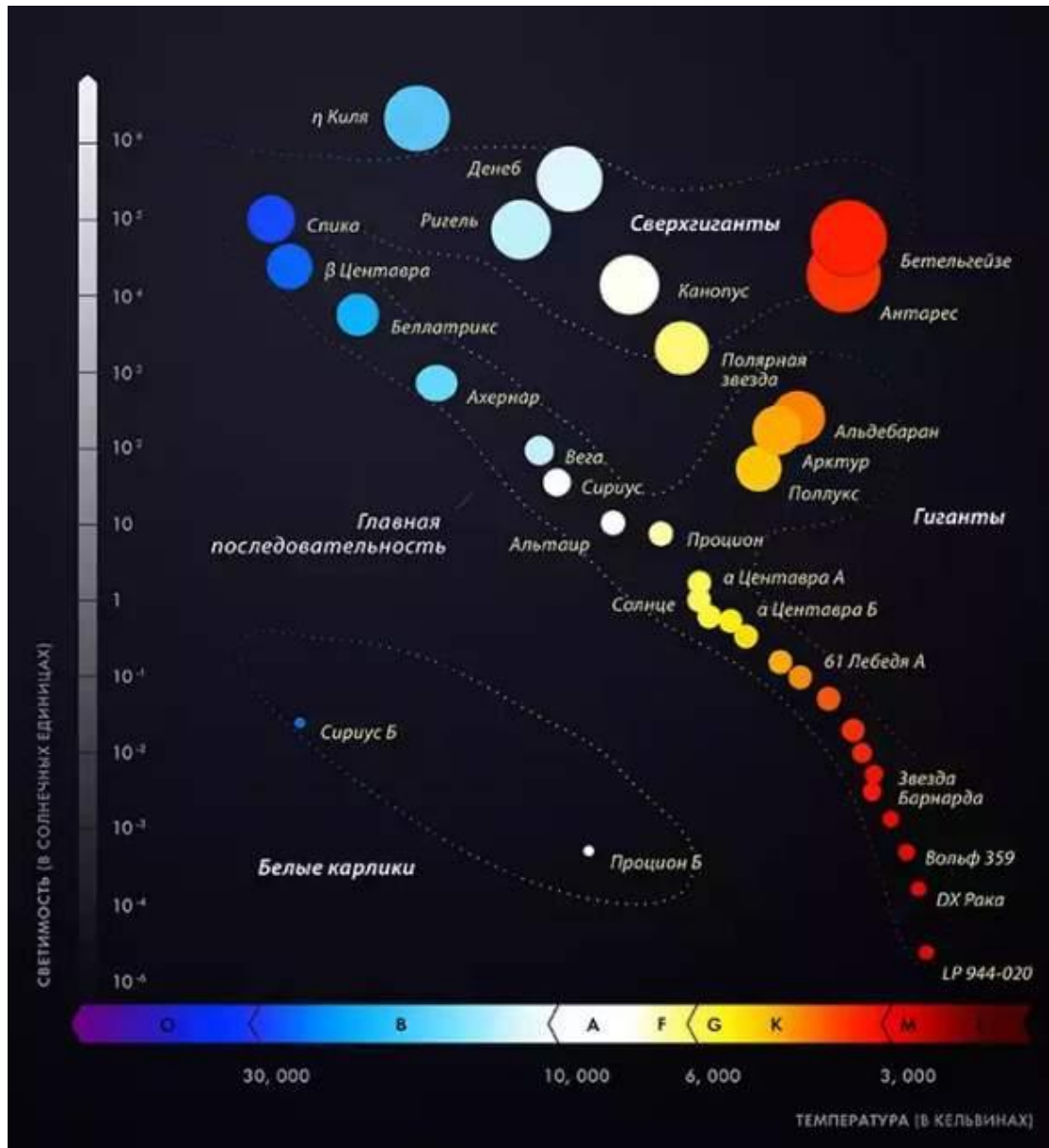


Диаграмма «спектр-светимость»

Наиболее многочисленная (примерно 90% всех звезд) - **главная последовательность**, к числу звезд которой принадлежит наше Солнце.

Самую высокую светимость имеют наиболее горячие звезды, а по мере уменьшения температуры светимость падает.

Красные звезды малой светимости получили название **красных карликов**.

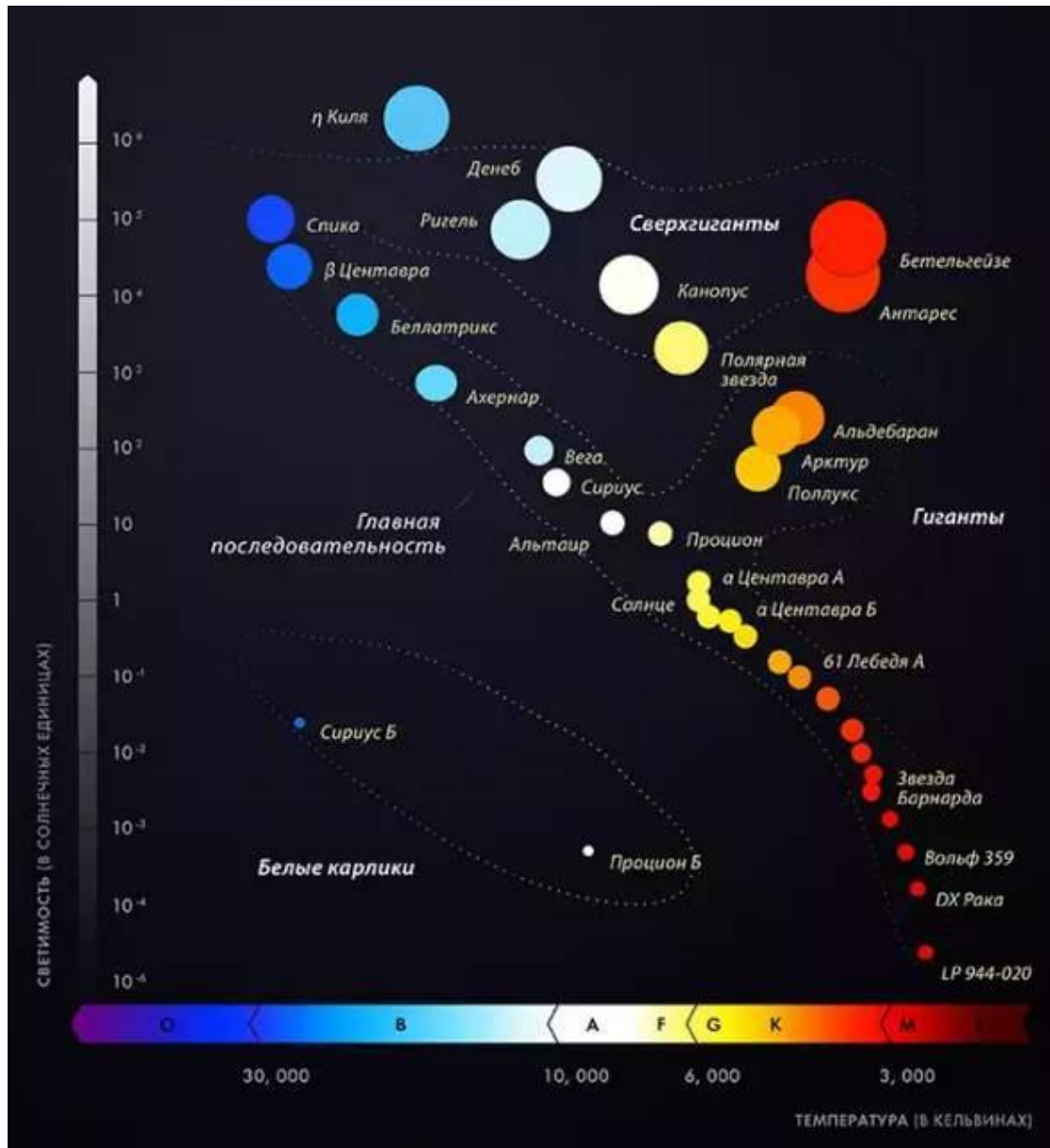


Диаграмма «спектр-светимость»

Помимо звезд, принадлежащих главной последовательности и потому имеющих малую светимость, на диаграмме представлены **звезды высокой светимости**, которая практически не меняется при изменении их температуры.

Такие звезды принадлежат двум последовательностям (**гиганты и сверхгиганты**), получившим эти названия вследствие своей светимости, которая значительно превосходит светимость Солнца.

Особое место на диаграмме занимают горячие звезды малой светимости - **белые карлики**.

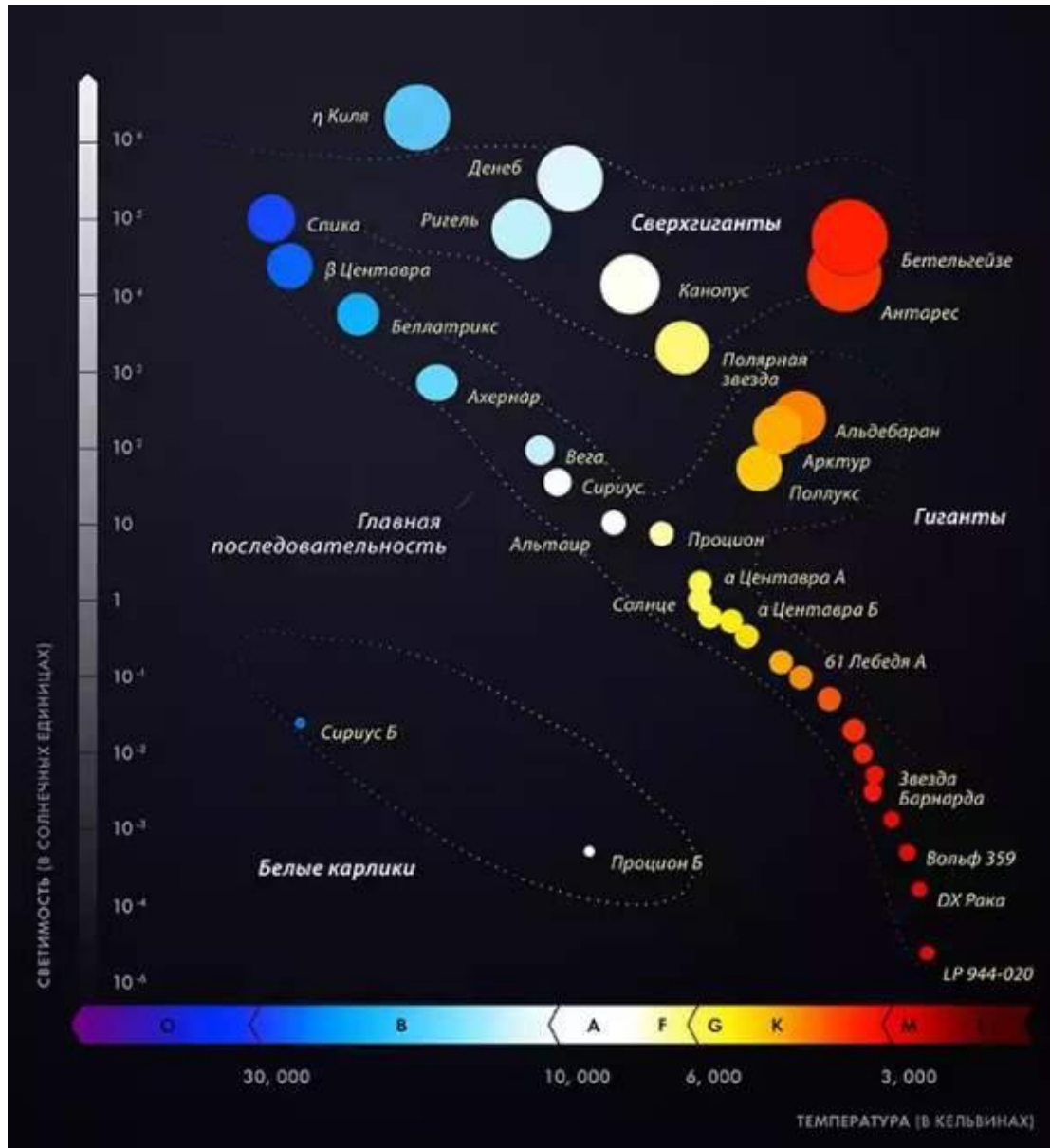


Диаграмма «спектр-светимость»

Пример решения задачи

Какова светимость звезды ξ Скорпиона, если ее звездная величина 3^m , а расстояние до нее 7500 св. лет?

Дано:

$$m = 3^m$$

$$D = 7500 \text{ св. лет}$$

L - ?

Решение:

$$\lg L = 0,4 (5 - M).$$

$$M = m + 5 - 5 \lg D,$$

$$\text{где } D = 7500/3,26 = 2300 \text{ пк}$$

$$M = m + 5 - 5 \lg 2300 = -8,8.$$

$$\lg L = 0,4 (5 - (-8,8)) = 5,52.$$

$$10^{5,52} = 330\,000$$

$$L = 330\,000.$$

Ответ: $L = 330\,000$