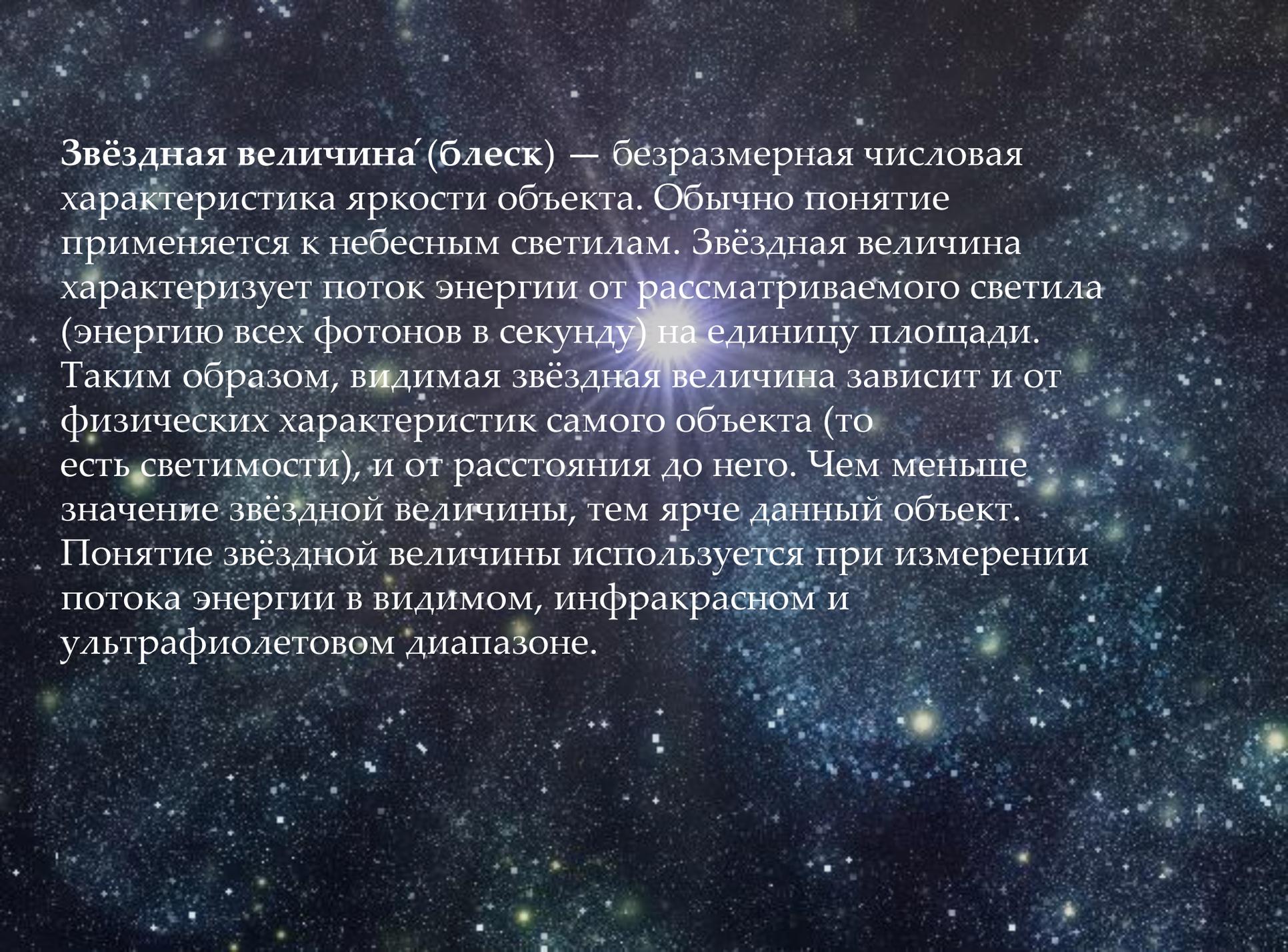


Блеск звезд

Звездная величина



A background image of a starry night sky. The stars are of various colors, including white, yellow, and blue. A prominent bright star is located in the center of the image, with a noticeable diffraction pattern or 'starburst' effect around it. The overall scene is dark, with the stars providing the primary light source.

Звёздная величина́ (блеск) — безразмерная числовая характеристика яркости объекта. Обычно понятие применяется к небесным светилам. Звёздная величина характеризует поток энергии от рассматриваемого светила (энергию всех фотонов в секунду) на единицу площади. Таким образом, видимая звёздная величина зависит и от физических характеристик самого объекта (то есть светимости), и от расстояния до него. Чем меньше значение звёздной величины, тем ярче данный объект. Понятие звёздной величины используется при измерении потока энергии в видимом, инфракрасном и ультрафиолетовом диапазоне.

Ещё во II веке до н. э. древнегреческий астроном [Гиппарх](#) разделил все звёзды на шесть величин. Самые яркие он назвал звёздами первой величины, самые тусклые — звёздами шестой величины, а остальные равномерно распределил по промежуточным величинам.

Как выяснилось позже, связь такой шкалы с реальными физическими величинами логарифмическая, поскольку изменение яркости *в одинаковое число раз* воспринимается глазом как изменение *на одинаковую величину*. Поэтому в [1856 году](#) [Норман Погсон](#) предложил следующую формализацию шкалы звёздных величин, ставшую общепринятой:

$$m_1 - m_2 = -2,5 \lg \left(\frac{L_1}{L_2} \right)$$

где m — звёздные величины объектов, L — освещённости от объектов. Такое определение соответствует падению светового потока в 100 раз при увеличении звёздной величины на 5 единиц.

Видимая и абсолютная звёздная величина



Абсолютная звёздная величина (M) - это звёздная величина объекта, которую он имел бы, если бы был на расстоянии 10 парсек от наблюдателя. Абсолютная величина, в отличие от видимой, позволяет сравнивать светимость разных звёзд, поскольку не зависит от расстояния до них.

Наблюдающаяся с Земли звёздная величина называется *видимой (m)*. Это название используется, чтобы отличать её от абсолютной, и применяется даже для величин, измеренных в ультрафиолетовом, инфракрасном или каком-либо другом диапазоне (величина, измеренная в видимом диапазоне, называется *визуальной*). Абсолютная болометрическая звёздная величина Солнца равна $+4,8^m$, а видимая составляет $-26,7^m$

Спектральная зависимость

- ▣ *Болометрическая звёздная величина* показывает полную мощность излучения звезды (то есть мощность излучения на всех длинах волн). Для её измерения применяется специальное устройство — болометр. Актуальность этой величины связана с тем, что некоторые звёзды (очень горячие и очень холодные) излучают преимущественно не в видимом спектре.



- ▣ *Визуальная звёздная величина (V)* — звёздная величина в фильтре V , максимум пропускания которого близок к максимуму чувствительности человеческого глаза (555 нм).
- ▣ «Синяя» звёздная величина (B) характеризует яркость объекта в синей области спектра; максимум чувствительности на длине волны около 445 нм.
- ▣ *Ультрафиолетовая звёздная величина (U)* имеет максимум в ультрафиолетовой области при длине волны около 350 нм.