**Brillo de las estrellas (magnitud visual aparente)**

Se denomina **magnitud visual** (*mv*) a la magnitud de una estrella estimada mediante el ojo humano. Es una medida de su brillo aparente, es decir, de la cantidad de luz que se recibe de la estrella. Ésta es capaz de catalogar en orden de brillo y distinguir cuando dos estrellas tienen el mismo brillo o una estrella y una fuente artificial. Actualmente se utilizan los [fotómetros](http://es.wikipedia.org/wiki/Fot%C3%B3metro) que permiten medir magnitudes con mucha precisión.

La escala de brillo estelares que se sigue utilizando en [astronomía](http://es.wikipedia.org/wiki/Astronom%C3%ADa) tiene sus orígenes en el siglo II antes de nuestra era o quizás antes por el [astrónomo](http://es.wikipedia.org/wiki/Astr%C3%B3nomo) [griego](http://es.wikipedia.org/wiki/Grecia) [**Hiparco de Nicea**](http://es.wikipedia.org/wiki/Hiparco_de_Nicea) (180-110 a. C.), cuando no existían ni indicios sobre las unidades físicas de medición de la energía luminosa.

Hiparco dividió las estrellas en seis clases de magnitudes, y que hoy designamos por los números 1-6.

Estos números no tienen nada que ver con los tamaños reales de las estrellas.

Según Hiparco, las estrellas de primera magnitud eran las más brillantes, mientras que las de la sexta, estaban en el límite de la percepción visual, colocándose entre estos extremos las demás.

Fue [**William Herschel**](http://es.wikipedia.org/wiki/William_Herschel) (1782-1871) el que advirtió que, por término medio, la intensidad luminosa de la primera magnitud es cien veces superior a la sexta, o sea, para obtener el brillo aparente de una estrella de primera magnitud, es necesario reunir cien de sexta.

El brillo de una estrella disminuye con la distancia y con la [absorción interestelar](http://es.wikipedia.org/wiki/Absorci%C3%B3n_interestelar), así que las magnitudes medidas desde la [Tierra](http://es.wikipedia.org/wiki/Tierra) son sólo [**magnitudes aparentes**](http://es.wikipedia.org/wiki/Magnitud_aparente).

La **magnitud aparente**, es decir, el **brillo** de una estrella depende fuertemente de la distancia. Por eso se utiliza la **magnitud absoluta**, que es:

La [magnitud aparente](http://es.wikipedia.org/wiki/Magnitud_aparente) que tendría un objeto si estuviera a una distancia de 10 [parsecs](http://es.wikipedia.org/wiki/P%C3%A1rsec) (alrededor de 32,616 [años luz](http://es.wikipedia.org/wiki/A%C3%B1o_luz), o 3 × 10 14 [kilómetros](http://es.wikipedia.org/wiki/Kil%C3%B3metro).

La ventaja de la magnitud absoluta es que tiene una relación directa con las **luminosidades** de los astros, siendo la misma relación para cada uno de ellos. Pudiendo así, al comparar las magnitudes absolutas entre dos o más astros, también comparar las luminosidades entre ellos -ya que la distancia no influye de ninguna forma.