Astrofísica General (2025)

Guía N°2: Magnitudes

- 1) ¿Cuántas veces es más brillante el Sol respecto de una estrella de magnitud aparente +23? Considere que la magnitud aparente del Sol es m₀= -26.75.
- 2) Determinar la variación de la magnitud aparente visual de la Luna (V) debido a la excentricidad de su órbita (e = 0.055). Recuerde que para el caso de una elipse **c** = **ae**, donde **c** es la distancia del foco al centro, **a** el semieje mayor y **e** la excentricidad de la órbita. (ver Figura 1).

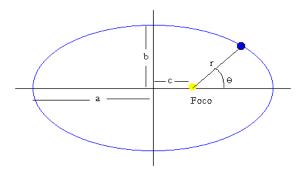


Figura 1: Representación esquemática de una órbita elíptica.

- 3) En un cúmulo estelar aparece una nova que en su máximo brillo alcanza la 8^{va} magnitud aparente. Admitiendo que su magnitud absoluta es de –7, determine su paralaje.
- 4) Calcule la magnitud absoluta de un sistema binario, siendo que las magnitudes absolutas de sus componentes son $M_1 = 0$ y $M_2 = 2$.
- 5) Calcular las magnitudes aparentes de cada una de las componentes de una estrella doble sabiendo que $m_T = 4.20 \text{ y } m_1 m_2 = -0.90$.
- 6) Suponiendo que una galaxia espiral puede considerarse como un disco plano de radio R y que irradia como un cuerpo negro de temperatura T.
 - a) ¿Cuál sería la luminisidad de la galaxia?
 - b) Comparar dicha luminosidad con la de un cuerpo negro de la misma temperatura y con simetria esférica.
 - c) ¿Cuál sería el flujo observado a una distancia d? Compare con el flujo observado de una esfera de radio R con la misma T.
- 7) Una estrella ubicada a 20 pc del Sol tiene una magnitud aparente fotográfica de +2.5 y una magnitud aparente fotovisual de 1.6,
 - a) Calcule el índice de color.
 - b) ¿Qué color aproximadamente tiene la estrella?
 - c) ¿Cuánto valdría el índice de color si la estrella se encontrara a 40 pc del Sol?
- 8) Una estrella tiene una temperatura efectiva de 8700 K, M_{bol} = 1.6 y m_{bol} = 7.2. Calcule su distancia, luminosidad y radio. Utilice L_{\odot} = 3.845 x 10 33 erg/seg y M_{bol} $_{\odot}$ = 4.74. Asuma que la estrella se comporta como Cuerpo Negro.
- 9) Si una estrella con las mismas propiedades intrínsecas que el Sol existe en el cúmulo de las Hyades (d = 46 pc), ¿Cuál sería su posición en el Diagrama Color-Magnitud de la Figura 2?

10) Consideremos un modelo de la estrella Dschubba ($\delta\delta$ Sco), la estrella central en la cabeza de la constelación de Escorpio. Supongamos que es un cuerpo negro esférico con temperatura superficial: 28,000 K, Radio: 5.16×10⁹ m, distancia a la Tierra: 123 pc.

Determinar lo siguiente para la estrella: Luminosidad, magnitud bolométrica absoluta, magnitud bolométrica aparente, módulo de distancia, flujo radiante en la superficie de la estrella y el que llega a la Tierra (comparar con la irradiancia solar) y la longitud de onda pico λ_{max} .

11) Elija una estrella de la secuencia principal del diagrama de la Figura 2 del cúmulo de las Hyades (r=46 pc) y encuentre:

La magnitud absoluta visual

La magnitud absoluta bolométrica

La luminosidad

La temperatura efectiva

El tipo espectral

El radio

La masa

La densidad media

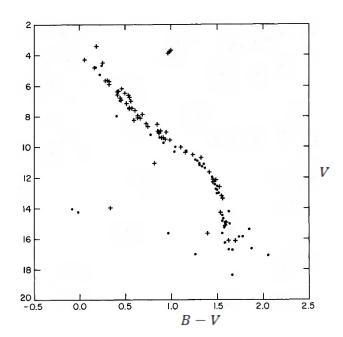


Figura 2: Diagrama Color-Magnitud del cúmulo de las Hyades. Las cruces indican estrellas detectadas como fuentes de rayos X. Extraído del trabajo de Micela et al. 1988, ApJ 325, 798.

- 12) Se han medido las magnitudes B y V de una cierta estrella de secuencia principal. El valor de la magnitud V resultó igual a 13.54 y el de la magnitud B de 14.41.
 - a) Con las mediciones hechas ¿podría determinar el enrojecimiento?
 - b) Suponiendo que E(B-V) = 0.25 determinar: el índice (B-V) desenrojecido, la magnitud aparente visual desenrojecida, la magnitud aparente bolométrica y la distancia.
 - c) Suponga ahora que NO realizamos la corrección por enrojecimiento. Determinar la distancia al objeto. Comparar este valor con el determinado en el punto b).

NOTA GENERAL:

Utilizar el libro Astrophysical Quantities (Allen, 4th edición) para extraer las constantes físicas y el empleo de las tablas correspondientes para realizar los ejercicios 8, 9, 10.