Astrofísica General (2025)

Guía N°4 – Espectro

- 1) Adoptando el modelo de Bohr para un átomo de Hidrógeno, determine:
 - a) Las velocidades y radios orbitales del electrón en los niveles 1, 2 y 3.
 - b) El período orbital en cada uno de esos estados.
 - c) El número de órbitas descriptas por el electrón antes de caer al nivel fundamental, si la vida media del primer nivel excitado es de 10⁻⁸ segundos.
- **2)** Calcule el mínimo de energía que se debe suministrar al átomo de Hidrógeno para que produzca la línea Hβ. Exprese el resultado en eV ¿Cuál es la longitud de onda de Hβ?
- **3)** a- ¿Cuáles son las longitudes de onda entre las que están comprendidas las series espectrales de Lyman, Balmer, Paschen, Brackett y Pfund del HI?
- b- Indique la amplitud espectral de cada una de las series del inciso a.
- c-¿Cuál es la longitud de onda de cada una de las diez primeras líneas de la serie de Balmer?
- **4)** Encuentre cuáles son las líneas espectrales del Hidrógeno que aparecen en la llamada región óptica o visible del espectro (4000Å 7000Å).
- **5)** Encuentre el número de posibilidades diferentes de emitir líneas que tiene un átomo de HI, cuando el e^- se encuentra en el nivel n = 4 y va al nivel 1. Calcule las longitudes de onda correspondientes.
- **6)** Calcule la energía de enlace, es decir la que liga el electrón al núcleo en el nivel fundamental, de los átomos de HI y HeII. Dicha energía se conoce como potencial de ionización. Exprésela en eV.
- **7)** En los espectros de algunas estrellas muy tempranas se puede ver la serie de Pickering del HeII, que aparece cuando el e⁻ salta de niveles superiores al 4. Establezca:
 - a- la fórmula para las longitudes de onda de esta serie según el modelo de Bohr para los átomos hidrogenoides.
 - b- La región del espectro donde se encuentra esta serie.
- **8)** Muestre que las líneas de la serie de Pickering de HeII correspondientes a n par y mayor/igual que 4, coinciden con las líneas de la serie de Balmer del HI para niveles superiores o iguales a 3.