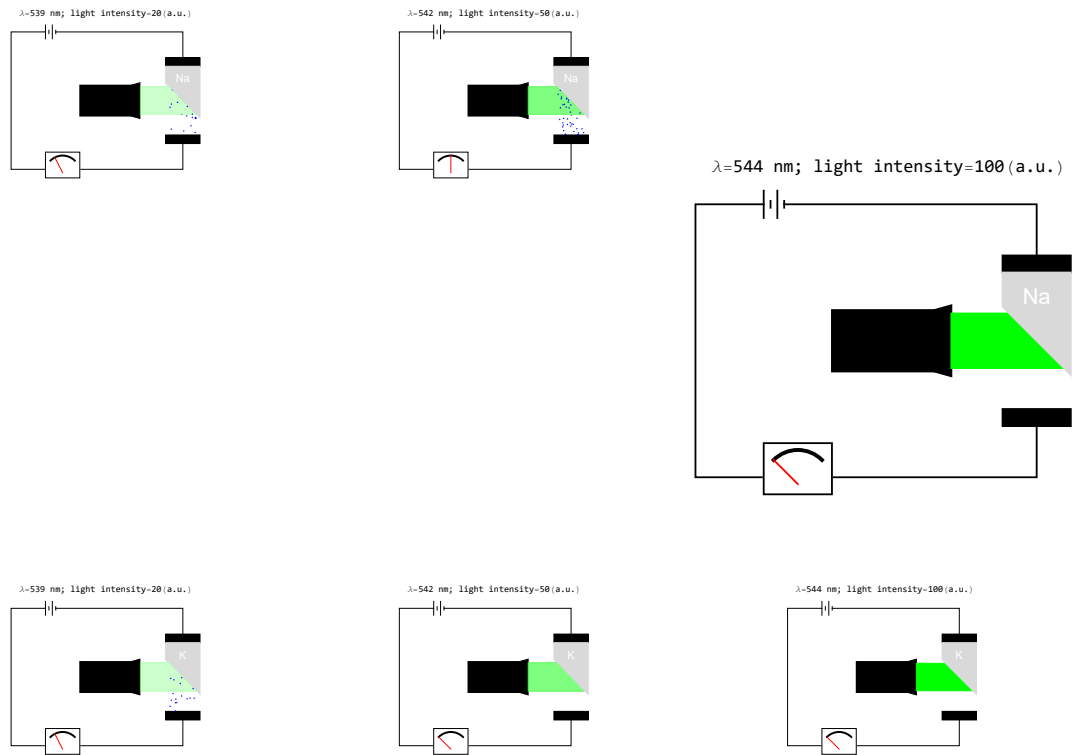


Examen Final

29 Junio 2023

- (a) ¿En qué consiste la llamada *catástrofe ultravioleta*? En el caso de la radiancia espectral del cuerpo negro, ¿existe alguna condición de frecuencia y/o temperatura para la que la fórmula de Rayleigh–Jeans proporcione resultados prácticamente correctos? Considerando la zona del infrarrojo medio ($50 \mu\text{m} < \lambda < 1 \text{mm}$) en el espectro electromagnético, ¿se cumple esa condición en el caso de de la radiación emitida por la superficie del Sol ($T = 5772 \text{K}$)? ¿Y en el caso de la radiación cósmica de fondo de microondas ($T = 2.73 \text{K}$)? Nota: $h = 6.63 \times 10^{-34} \text{J} \cdot \text{s}$, $c = 3 \times 10^8 \text{m/s}$, $k_B = 1.38 \times 10^{-23} \text{J/K}$.

(b) Las figuras de abajo están extraídas de <https://demonstrations.wolfram.com/ThePhotoelectricEffect/>. Muestran la corriente eléctrica medida en el galvanómetro del circuito para dos metales (sodio y potasio) que actúan de cátodo y varias intensidades y longitudes de onda de la luz incidente. Comenta las figuras. ¿Qué puedes decir acerca de los valores (en eV) de las funciones trabajo del Na y del K?



- (a) El positronio es un sistema consistente en un electrón y un positrón (masas iguales y cargas opuestas) ligados por la fuerza de Coulomb. Ignorando efectos relativistas, calcula el valor (en eV) de la energía de ligadura E_b (es decir, el opuesto de la energía del estado fundamental) del positronio. Según los postulados de Bohr, ¿cuál sería la separación a_0 entre el electrón y el positrón? Compara con los resultados correspondientes al átomo de H.

- (b) Uno de los canales de desintegración del positronio es la aniquilación en dos fotones: $e^+ + e^- \rightarrow 2\gamma$, con una vida media $\tau_{2\gamma} \simeq 1.25 \times 10^{-10}$ s. Calcula la energía (en MeV) y la longitud de onda de cada uno de los dos fotones en el sistema de referencia del centro de masas del positronio. ¿Qué incertidumbres tienen esos valores?
- (c) Señala en qué aspectos modificó Sommerfeld el modelo de Bohr para explicar la estructura fina del espectro de emisión del átomo de H.

Nota: $m_e = 9.11 \times 10^{-31}$ kg, $e = 1.6 \times 10^{-19}$ C.

3. Considera un oscilador armónico con frecuencia angular ω y masa m , con autoestados $\psi_n(x)$ y energías $E = \hbar\omega(n + 1/2)$, $n = 0, 1, 2, \dots$. En $t = 0$ el estado del sistema está dado por la siguiente función de onda:

$$\Psi(x, t = 0) = a\psi_0(x) + \frac{1}{\sqrt{2}}\psi_1(x).$$

- (a) Calcula a , asumiendo que es una constante real y positiva.
- (b) Calcula $\Psi(x, t)$. ¿Es un estado estacionario?
- (c) Calcula $\langle x \rangle$ y $\langle p \rangle$ en el estado $\Psi(x, t)$.
- (d) Calcula $\langle H \rangle$ en el estado $\Psi(x, t)$.
- (e) Si medimos la energía, ¿cuáles serán sus posibles valores y con qué probabilidades?
- (f) Si medimos $E = E_0$, escribe $\Psi(x, t)$ inmediatamente después de la medida. Calcula la probabilidad de encontrar a la partícula en $x > 0$ después de la medida.

Ayuda:

Definamos $\alpha \equiv \sqrt{m\omega/\hbar}$.

Las dos primeras autofunciones normalizadas del oscilador armónico son:

$$\psi_0(x) = \left(\frac{\alpha}{\sqrt{\pi}}\right)^{1/2} e^{-\alpha^2 x^2/2}.$$

$$\psi_1(x) = \left(\frac{\alpha}{2\sqrt{\pi}}\right)^{1/2} 2\alpha x e^{-\alpha^2 x^2/2}.$$

$$\int_{-\infty}^{\infty} du u^2 e^{-u^2} = \frac{\sqrt{\pi}}{2}.$$

4. Una partícula de masa m se encuentra sometida al siguiente potencial unidimensional:

$$V(x) = \begin{cases} \infty, & x < -a, \\ -V_0, & -a < x < -b, \\ 0, & -b < x < \infty, \end{cases}$$

donde $V_0 > 0$ y $a > b$.

- (a) Determina el espectro continuo y puntual de este potencial.
- (b) Calcula la ecuación trascendente que verifican los estados ligados.
- (c) Calcula la probabilidad de que la partícula en un estado ligado se encuentre en la zona clásicamente prohibida.

Ayuda:

$$\int du \sin^2 u = \frac{u}{2} - \frac{\sin(2u)}{4}.$$