

**46.**

- Un haz de luz subtiende un ángulo sólido  $d\Omega$  en un referencial. Calcule el cambio de  $d\Omega$  en otro referencial:  $d\Omega'$ .
- Asuma que las estrellas cercanas se distribuyen uniformemente. Escriba  $dN/d\Omega$ .
- Escriba  $dN/d\Omega'$  para un observador que se mueve a una velocidad  $\mathbf{v}$ .

**47.**

- Demuestre que el tiempo retardado es único.
- Obtenga la fórmula de Lienard integrando  $dP'/d\Omega$  en todas direcciones.
- Calcule el ángulo en el que ocurre el máximo de  $dP'/d\Omega$  en el caso lineal. Obtenga la expresión aproximada en el caso ultra-relativista.
- Calcule la dispersión en ángulo en el caso lineal ultra-relativista.
- Repita c. y d. en el caso de estado de movimiento circular ( $\mathbf{v}$  y  $\mathbf{a}$  perpendiculares).
- Obtenga  $P$  en el caso lineal integrando directamente de la distribución angular  $dP/d\Omega$ .
- Calcule los valores anteriores para electrones de 200 MeV y 92 GeV.

**48.**

Considere un electrón que desacelera con aceleración  $-a$  ( $a>0$ ) desde su velocidad inicial  $v_0$  hasta el reposo.

- Suponiendo la velocidad inicial mucho menor que  $c$ , calcule la fracción de energía cinética inicial que es radiada.
- Calcule esta fracción para el caso de electrones térmicos en un conductor y asuma que la distancia recorrida es 30 Å.
- En el átomo de Bohr para hidrógeno un electrón en el estado base tiene una trayectoria de radio  $5 \times 10^{-11}$  m. La electrodinámica clásica predice que el electrón radía y por tanto caería en espiral hacia el protón del núcleo. Muestre que siendo  $v \ll c$  para la mayoría de la trayectoria se puede estimar el tiempo de caída usando la fórmula de Larmor, suponiendo que en cada revolución la trayectoria es circular.

**49.**

*Radiación de Thomson.*

Considere un electrón libre sobre el que incide una onda electromagnética de frecuencia  $\omega$  y amplitud  $E_0$  y polarización lineal.

- Calcule la potencia media radiada por el electrón, acelerado por la onda, en el caso no relativista.
- Calcule la sección eficaz diferencial y la total. Expresé los resultados en

función del “radio clásico” del electrón:  $r_e = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 m_e c^2} \simeq 2.82 \text{ Fm}$ .

**50.**

Muestre que las siguientes expresiones, manifiestamente covariantes, reproducen los resultados obtenidos en clase:

$$A^\alpha(x) = \left[ \frac{q U^\alpha(\tau)}{U \cdot (x - r(\tau))} \right] \quad \text{y} \quad F^{\alpha\beta}(x) = \frac{q}{U \cdot (x - r(\tau))} \frac{d}{d\tau} \left( \frac{(x - r)^\alpha U^\beta - (x - r)^\beta U^\alpha}{U \cdot (x - r)} \right)$$

donde en estas expresiones  $[ \ ]$  significa que el tiempo propio es evaluado en el tiempo retardado  $\tau = \tau_0$ , siendo  $(x - r(\tau_0))^2 = 0$  y  $x^0 > r^0(\tau_0)$ .

$U$  es la 4-velocidad,  $x = (x^0, \vec{r})$  y  $r = (ct, \vec{r}(t))$  el 4-vector de la trayectoria de la partícula.

**51.**

Considere una partícula de carga  $q$  que se mueve en un círculo de radio  $R$  con velocidad  $v$  constante. Asuma que el círculo se haya en el plan  $xy$ , centrado en el origen y en  $t=0$  la carga está en  $(R,0)$  en el eje positivo de las  $x$ . Halla los potenciales de Lienard-Wiechert para puntos del eje  $z$ .

**52.**

a. Obtenga la relación entre la potencia radiada en un acelerador lineal (movimiento unidimensional) y la potencia suministrada al acelerador  $dE/dt$ . Considere el caso relativista ( $\beta \rightarrow 1$ ). Estime cuantitativamente esta fracción si la energía radiada en un acelerador lineal es significativa (típicamente la ganancia en energía de un acelerador es menor a 50 MeV/m).

b. Repita el para el caso de un acelerador circular como un sincrotrón o un betatrón.

**53.**

Calcule la energía radiada por

a. electrones en un acelerador lineal de 50 GeV de 3 km de largo (asuma aceleración constante).

b. protones de 13 TeV en una revolución en una circunferencia de 8,6 km de radio.

c. electrones de 6 MeV en un acelerador lineal de 150 cm (típicamente usados en radioterapia). Calcule, además, la energía radiada cuando estos electrones inciden sobre el blanco de tungsteno y se detienen (aproximadamente unos 0,3 cm de tramo).

**54.**

Muestre que la energía radiada en un período, en un movimiento circular por un electrón relativista, en una órbita de radio  $R$  puede escribirse como

a. 
$$\delta E(erg) = \frac{4\pi}{3} \frac{e^2}{R} \gamma^4$$

b. Muestre que esta expresión se puede escribir como 
$$\delta E(erg) = 8.85 \times 10^{-2} \frac{E(GeV)^4}{R(m)^3}$$