

#2: Mov. de proyectil en Relatividad Especial.

→ lanzado con

Una partícula de masa m una veloc. inicial $v_0 \hat{x}$,
 en presencia de una $\vec{F}$ externa constante $-F \hat{y}$. Encuentra
 $v_x(t)$ y $v_y(t)$ explícito) como funciones de F, m y v_0 .

Demuestra analíticamente que

$$|\vec{v}| = \sqrt{v_x^2 + v_y^2} < c \text{ para cualquier instante.}$$

$$\vec{F} = \frac{d\vec{p}}{dt} \Rightarrow \frac{d(m\gamma v_x)}{dt} = 0 \Rightarrow m\gamma v_x = \frac{mv_0}{\sqrt{1-(v_0/c)^2}} = p_0$$

$$\frac{d}{dt}(m\gamma v_y) = -F \Rightarrow m\gamma v_y = -Ft$$

$$\therefore \begin{aligned} m\gamma v_x &= p_0 \\ m\gamma v_y &= -Ft \end{aligned} \Rightarrow \frac{v_x}{v_y} = \frac{-p_0}{Ft} \Rightarrow \boxed{v_y = -\frac{Ft}{p_0} v_x}$$

$$\left. \begin{aligned} m^2 \gamma^2 v_x^2 &= p_0^2 \\ m^2 \gamma^2 v_y^2 &= (Ft)^2 \end{aligned} \right\} m^2 \gamma^2 v^2 = p_0^2 + (Ft)^2$$

$$\text{but } m\gamma v^2 = \frac{mv^2}{1-(v/c)^2} = (mc)^2(\gamma^2 - 1)$$

$$\Rightarrow (mc)^2(\gamma^2 - 1) = p_0^2 + (Ft)^2 \Rightarrow \boxed{\gamma^2 = 1 + \left(\frac{p_0}{mc}\right)^2 + \left(\frac{Ft}{mc}\right)^2}$$

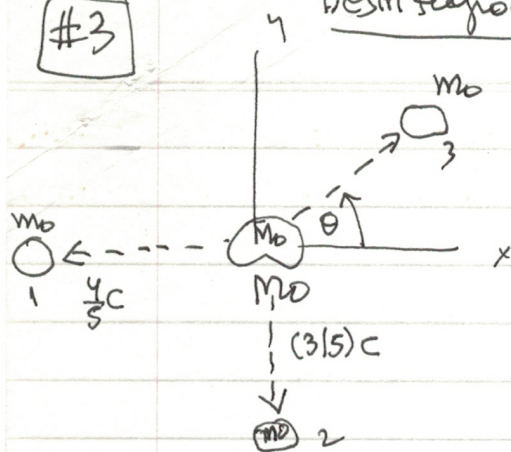
$$\text{then } v_x = \frac{p_0}{m\gamma} = \frac{p_0 c}{\sqrt{(mc)^2 + p_0^2 + (Ft)^2}}$$

$$v_y = \frac{-Fct}{\sqrt{(mc)^2 + p_0^2 + (Ft)^2}}$$

$$|\vec{v}| = c \left[\frac{p_0^2 + (Ft)^2}{(mc)^2 + p_0^2 + (Ft)^2} \right]^{1/2} < c, \text{ regardless of } t. \text{ indep. del signo de } F.$$

#3

Desintegración de una partícula



$$M_0 c^2 = m_0 \gamma_1 c^2 + m_0 \gamma_2 c^2 + m_0 \gamma_3 c^2$$

$$\frac{M_0}{m_0} = \gamma_1 + \gamma_2 + \gamma_3$$

$$\begin{aligned} m_0 \gamma_1 v_1 &= m_0 \gamma_3 v_3 \cos \theta \\ m_0 \gamma_2 v_2 &= m_0 \gamma_3 v_3 \sin \theta \end{aligned}$$

$$\Rightarrow \tan \theta = \frac{\gamma_2 v_2}{\gamma_1 v_1} = \frac{v_2}{v_1} \left(\frac{1 - (v_1/c)^2}{1 - (v_2/c)^2} \right)^{1/2}$$

$$\text{Also, } \gamma_1^2 v_1^2 + \gamma_2^2 v_2^2 = \gamma_3^2 v_3^2 = \frac{v_3^2}{1 - (v_3/c)^2} = -1 + \frac{1}{1 - (v_3/c)^2}$$

$$\Rightarrow 1 - (v_3/c)^2 = \frac{1}{1 + (\gamma_1 v_1/c)^2 + (\gamma_2 v_2/c)^2}$$

$$\Rightarrow \frac{v_3}{c} = \left[\frac{(\gamma_1 v_1/c)^2 + (\gamma_2 v_2/c)^2}{1 + (\gamma_1 v_1/c)^2 + (\gamma_2 v_2/c)^2} \right]^{1/2} < 1 \text{ always.}$$

$$\Rightarrow \gamma_3 = \sqrt{1 + (\gamma_1 v_1/c)^2 + (\gamma_2 v_2/c)^2}$$

$$\Rightarrow \frac{M}{m_0} = \gamma_1 + \gamma_2 + \left(1 + (\gamma_1 v_1/c)^2 + (\gamma_2 v_2/c)^2 \right)^{1/2}$$

$$\text{using } v_1 = \frac{4}{5}c; \quad v_2 = \frac{3}{5}c \quad \Rightarrow$$

$$\begin{aligned} \frac{M}{m_0} &= 4.74 \\ \frac{v_3}{c} &= 0.837 \\ \theta &= 29.4^\circ \end{aligned}$$

Física contemporánea I

1. Demuestre rigurosamente que los siguientes procesos son imposibles:
 - (a) Un solo fotón choca contra un electrón estacionario y le transfiere toda su energía.
 - (b) Un solo fotón en el vacío es transformado en un electrón mas un positrón.
 - (c) Un positrón rápido y un electrón estacionario se aniquilan mutuamente, produciendo un solo fotón.
2. Considere el decaimiento de un núcleo radiactivo en reposo por emisión de partículas alfa

$$X \rightarrow Y + \alpha \tag{1}$$

Definimos la energía de desintegración Q como $Q \equiv (M_X - M_Y - M_\alpha)c^2$. Esta energía debe ser compartida entre la partícula α y el núcleo Y con el objeto de conservar la energía y el momento del proceso de decaimiento. Encuentre una expresión para la energía cinética K_α en términos de Q y las masas en reposo de los núcleos.



$$\left. \begin{aligned} E_\gamma + mc^2 &= m\gamma c^2 \\ \frac{E_\gamma}{c} &= m\gamma v \end{aligned} \right\}$$

$$\left. \begin{aligned} E_\gamma + mc^2 &= m\gamma c^2 \\ E_\gamma &= m\gamma cv \end{aligned} \right\}$$

$$mc^2 = m\gamma c^2 - m\gamma cv$$

$$\cancel{c^2} = \gamma \cancel{c^2} \left(1 - \frac{v}{c}\right)$$

$$1 = \gamma \left(1 - \frac{v}{c}\right) = \frac{1}{\sqrt{1 - (v/c)^2}} \left(1 - (v/c)\right)$$

$$= \frac{1}{\sqrt{(1 + \frac{v}{c})(1 - \frac{v}{c})}} \sqrt{1 - (v/c)} \sqrt{1 - (v/c)}$$

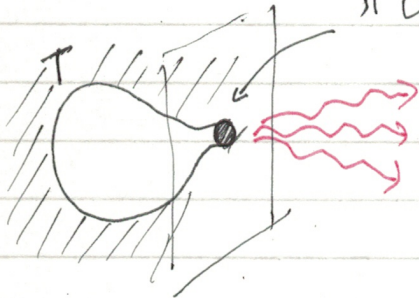
$$1 = \sqrt{\frac{1 - (v/c)}{1 + (v/c)}} < 1$$

$\times$

La catástrofe Ultravioleta



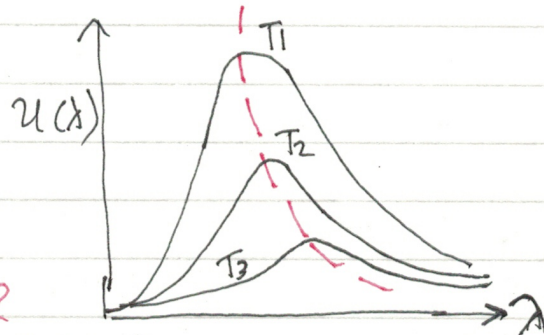
cavidad metálica con paredes a temperatura $T \rightarrow$ radiación e.m. llena la cavidad



"cuerpo negro"

radiación de cuerpo negro.

obs. experimental:

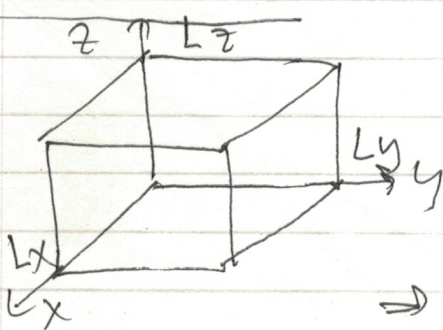


$$\lambda_{\max} = \frac{\text{cte.}}{T}$$

Ley de Wien (1893)

Teo. clásica de Rayleigh-Jeans

Cavidad cúbica:



$$\nabla^2 \vec{E} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \vec{E}}{\partial t^2} = 0 \quad (1)$$

$$\vec{E} = \vec{E}(\vec{r}, t) = \vec{E}(\vec{r}) e^{i\omega t}$$

$$\Rightarrow \nabla^2 \vec{E} + k^2 \vec{E} = 0 \quad (2)$$

$$k^2 \equiv (\omega/c)^2 \quad (3)$$

$$\nabla^2 \vec{E} + K^2 \vec{E} = 0 \Rightarrow \nabla^2 E_i + K^2 E_i = 0 \quad i = x, y, z$$

$$i = x: \nabla^2 E_x(x, y, z) + K^2 E_x(x, y, z) = 0$$

Separacion de variables: $E_x(x, y, z) = X(x)Y(y)Z(z)$

$$\Rightarrow X''YZ + XY''Z + XYZ'' + K^2 XYZ = 0$$

$$\Rightarrow \underbrace{\frac{X''}{X}}_{\text{dep. de } x} + \underbrace{\frac{Y''}{Y}}_{\text{dep. de } y} + \underbrace{\frac{Z''}{Z}}_{\text{dep. de } z} + K^2 = 0$$



$$X'' + K_x^2 X = 0$$

$$Y'' + K_y^2 Y = 0$$

$$Z'' + K_z^2 Z = 0$$

$$\text{con } K_x^2 + K_y^2 + K_z^2 = K^2$$

condic. de borde: $E_x(x, y, z) = 0$ en $y = L_y$; $y = 0$
 $z = 0$; $z = L_z$

$$\Rightarrow X(x) = \cos(K_x x)$$

$$Y(y) = \sin(K_y y)$$

$$Z(z) = \sin(K_z z)$$

$$\downarrow$$

$$K_y L_y = n_y \pi$$

$$K_z L_z = n_z \pi$$

$$\Rightarrow E_x(x, y, z) = A \cos(K_x x) \sin\left(\frac{n_y \pi y}{L_y}\right) \sin\left(\frac{n_z \pi z}{L_z}\right)$$

Análogamente,

→ debe ser igual a $\frac{n_x \pi}{L_x}$

$$E_y(x, y, z) = B \sin\left(\frac{n_x \pi x}{L_x}\right) \cos\left(\frac{n_y \pi y}{L_y}\right) \sin\left(\frac{n_z \pi z}{L_z}\right)$$

que satisface: $E_y = 0$ en $x = 0$ y $x = L_x$
 $z = 0$ y $z = L_z$

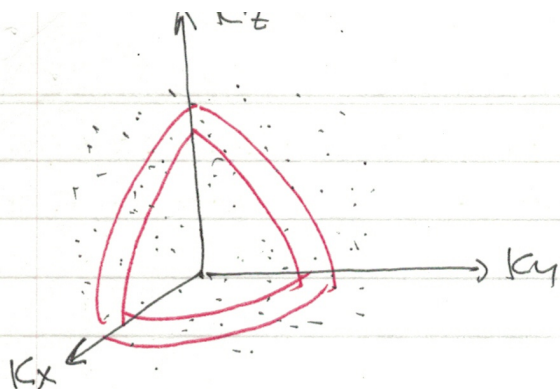
Finalmente, $E_z(x,y,z) = \sin\left(\frac{n_x \pi x}{L_x}\right) \sin\left(\frac{n_y \pi y}{L_y}\right) \cos\left(\frac{n_z \pi z}{L_z}\right)$

que cumple: $E_z = 0$ en $x=0 \wedge x=L_x$
 $y=0 \wedge y=L_y$

Aplicación de $0 = \vec{\nabla} \cdot \vec{E} = \frac{\partial E_x}{\partial x} + \frac{\partial E_y}{\partial y} + \frac{\partial E_z}{\partial z}$

$\Rightarrow A n_x + B n_y + C n_z = 0 \rightarrow$ quedan 2 cts. libres
 $\rightarrow$ 2 modos l.i. de oscilación
 (2 posibles polarizaciones)

$$\left(\frac{\omega}{c}\right)^2 = k^2 = k_x^2 + k_y^2 + k_z^2$$



cuántos modos permitidos $\exists$ entre $|\vec{k}|$ y $|\vec{k}| + d|\vec{k}|$?

$$\Delta k_x = \pi/L_x$$

$$\Delta k_y = \pi/L_y$$

$$\Delta k_z = \pi/L_z$$

$\Rightarrow$ Cada modo ocupa un "volumen" $\pi^3/L_x L_y L_z = \pi^3/V$

$$n(k) \Delta k = \frac{\frac{1}{8} \cdot 4\pi k^2 \Delta k \times 2}{(\pi^3/V)} = \frac{V k^2 \Delta k}{\pi^2}$$

$$n(k) = \frac{V k^2}{\pi^2}$$

$$\text{De } \omega = ck \Rightarrow d\omega = c dk$$

$$\Rightarrow n(\omega) d\omega = n(k) dk \Rightarrow n(\omega) = \frac{n(k(\omega))}{(d\omega/dk)} = \frac{\left(\frac{V}{\pi^2}\right) \left(\frac{\omega}{c}\right)^2}{c}$$

$$\therefore n(\omega) = \left(\frac{\omega}{c}\right)^2 \frac{V}{\pi^2 c}$$

(6)

$$\text{Densidad de energía: } u(\omega) = n(\omega) \overline{E_\omega} \quad (7)$$

Teo. clásica: prob. q' un oscilador tenga energía entre E y $E + dE$, si la temp. es T $\Rightarrow$.

$$P(E) dE = \frac{e^{-E/k_B T} dE}{\int_0^\infty e^{-E/k_B T} dE} \quad (8)$$

o sea, $\bar{E}_\omega = \frac{\int_0^\infty E \bar{C} e^{-E/KT}}{\int_0^\infty \bar{C} e^{-E/KT}} = \mathbf{KT}$

$\Rightarrow U(\omega) = \left(\frac{\omega}{c}\right)^2 \frac{V}{\pi^2 c^3} \cdot K_B T = \boxed{\frac{\omega^2 V K_B T}{\pi^2 c^3}} \quad (9)$
 Fórmula de Rayleigh-Jeans

Energía total en la cavidad:

$\frac{U}{V} = \frac{K_B T}{\pi^2 c^3} \int_0^\infty \omega^2 d\omega = \infty \quad \rightarrow \leftarrow \quad (10)$

