

T7. DINÁMICA RELATIVISTA: $E = mc^2$ Y MOVIMIENTO ACELERADO

1. Introducción
2. La equivalencia entre masa y energía
3. Transformaciones de Lorentz para velocidades y aceleraciones
4. Sistema de referencia de reposo instantáneo
5. Ejemplo: astronauta en un cohete

Introducción

Cuadrivector espacio-tiempo:

$$\begin{pmatrix} x^0 \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

Transformación de Lorentz pura (boost):

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \underbrace{\begin{pmatrix} \gamma & \gamma\beta & 0 & 0 \\ \gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}}_L \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}, \quad \beta = \frac{v}{c}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

(ejes y y z de ambos observadores orientados perpendicularmente al **boost**, por conveniencia)

Introducción

Cuadrivector espacio-tiempo:

$$\begin{pmatrix} x^0 \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

Transformación de Lorentz pura (boost):

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \underbrace{\begin{pmatrix} \gamma & \gamma\beta_1 & \gamma\beta_2 & \gamma\beta_3 \\ \gamma\beta_1 & & & \\ \gamma\beta_2 & \delta_{ij} + (\gamma - 1)\frac{\beta_i\beta_j}{\beta^2} & & \\ \gamma\beta_3 & & & \end{pmatrix}}_L \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}, \quad \beta = \frac{v}{c}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

(en una dirección arbitraria, $\beta^2 = \beta_1^2 + \beta_2^2 + \beta_3^2$)

La equivalencia entre masa y energía

Existen **otros cuadvectores**, cuyas componentes se transforman por definición igual que las coordenadas espaciotemporales bajo transformaciones de Lorentz

Cuadrivector energía-momento:

$$\begin{pmatrix} p^0 \\ p^1 \\ p^2 \\ p^3 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} E \\ p_x c \\ p_y c \\ p_z c \end{pmatrix}$$

– En el espacio euclídeo 3D, para un (tri)vector $a \doteq (a_x, a_y, a_z)$ se define

módulo $(a_x)^2 + (a_y)^2 + (a_z)^2$, invariante bajo rotaciones R

– En el espacio 4D de Minkowski, para un cuadvector $a \doteq (a^0, a^1, a^2, a^3)$ se define

módulo $(a^0)^2 - (a^1)^2 - (a^2)^2 - (a^3)^2$, invariante bajo transformaciones de Lorentz Λ

La equivalencia entre masa y energía

Las rotaciones espaciales \mathcal{R} son un caso particular de transformación de Lorentz

$$\mathcal{R} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & & & \\ 0 & & R_{ij} & \\ 0 & & & \end{pmatrix}$$

En general,

$$\Lambda = \mathcal{R}L$$

– El módulo del cuadrivector espacio-tiempo es una cantidad invariante (**intervalo**)

$$\Delta s^2 = (ct)^2 - x^2 - y^2 - z^2$$

–El módulo del cuadrivector energía-momento es una cantidad invariante (**masa**)

$$(m_0c^2)^2 = E^2 - (pc)^2, \quad p^2 = p_x^2 + p_y^2 + p_z^2$$

La equivalencia entre masa y energía

Podemos distinguir dos casos:

- Un cuerpo de masa $m_0 \neq 0$ tiene (tri)momento $p' = 0$ y energía:

$$E' = m_0c^2, \quad p' = 0 \quad \text{en reposo}$$

pero en un sistema de referencia en el que se mueva con velocidad v ,

$$\begin{pmatrix} E \\ pc \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & \gamma\beta \\ \gamma\beta & \gamma \end{pmatrix} \begin{pmatrix} m_0c^2 \\ 0 \end{pmatrix} \Rightarrow E = \gamma m_0c^2, \quad p = \gamma\beta m_0c$$

Por tanto

$$E = \sqrt{(m_0c^2)^2 + (pc)^2} \Rightarrow v = \frac{\partial E}{\partial p} = \frac{pc^2}{E} = \beta c$$

consistente con las expresiones anteriores

$$\beta = \frac{pc}{E}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} = \frac{E}{m_0c^2}$$

La equivalencia entre masa y energía

- La **energía mínima** de un cuerpo de masa m_0 es su energía en reposo: $E_0 = m_0c^2$
- Si lo observamos en movimiento, su energía cinética y su momento son:

$$K = E - E_0 = m_0c^2(\gamma - 1) \xrightarrow{v \ll c} m_0c^2 \left(1 + \frac{1}{2}\beta^2 + \dots - 1 \right) \approx \frac{1}{2}m_0v^2 ,$$
$$p = \gamma\beta m_0c \xrightarrow{v \ll c} m_0v$$

que coinciden con las expresiones newtonianas en el **límite no relativista**

- Pero incrementando progresivamente la energía (e.g. en un acelerador de partículas) la velocidad no aumentará indefinidamente, pues en el **límite ultrarrelativista**:

$$v \rightarrow c \Rightarrow \gamma \rightarrow \infty$$

- Es decir, haría falta una energía infinita para que un objeto de masa m_0 alcance $v = c$. Por tanto, c es una **velocidad límite, que no puede rebasarse**

La equivalencia entre masa y energía

- En cambio, para una partícula de masa $m = 0$ (por ejemplo un fotón, un cuanto de luz) no existe el sistema de referencia en reposo, pues

$$E = \sqrt{(m_0 c^2)^2 + (pc)^2}, \quad m_0 = 0 \Rightarrow E = pc \Rightarrow v = \frac{\partial E}{\partial p} = c$$

es decir, su velocidad es siempre c

Nota: Con (demasiada) frecuencia se llama “masa en reposo” a m_0 y se emplea el término “masa relativista” m para referirse a la energía de un cuerpo de masa m_0 en movimiento,

$$E = mc^2, \quad m = \gamma m_0$$

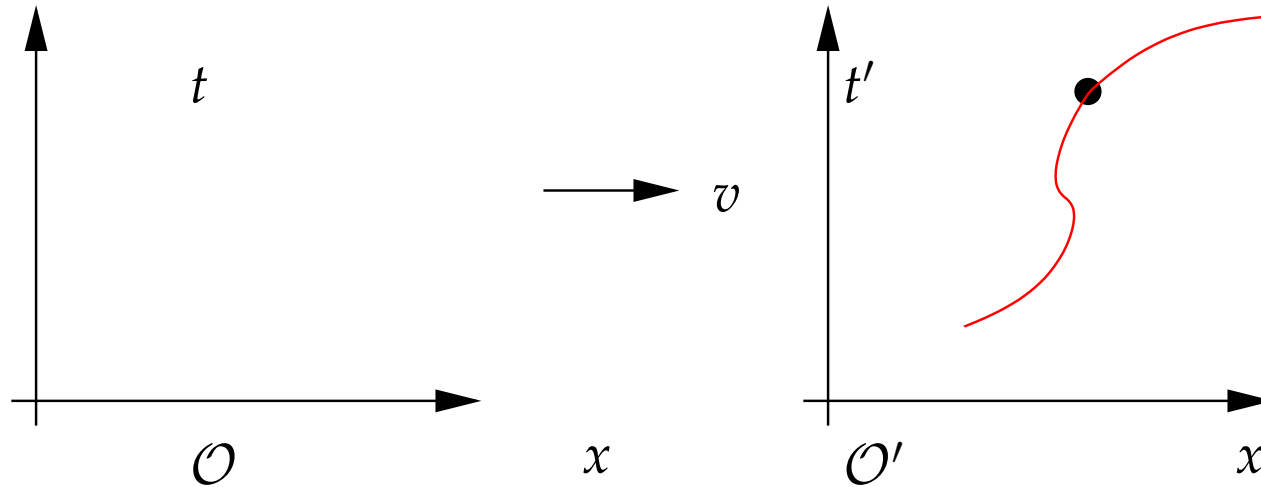
Aquí se usa la terminología más actual, en la que la masa es un invariante relativista m_0

Como componentes que son de un cuadrivector, la energía y el momento dependen del observador y pueden determinarse a partir de sus valores para un observador dado mediante una transformación de Lorentz. Además esta expresión, a diferencia de la de arriba, no es útil en el caso de una partícula como el fotón, que tiene E y p pero no masa y por tanto

$$m_0 = 0 \Rightarrow \beta = 1, \quad \gamma = \infty$$

T. Lorentz de velocidades y aceleraciones

Cualquier **observador inercial** puede **medir un movimiento acelerado** y **comparar sus medidas** con las de **otro observador inercial** mediante **transformaciones de Lorentz**



$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & \gamma\beta & 0 & 0 \\ \gamma\beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}, \quad \beta = \frac{v}{c}, \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$$

T. Lorentz de velocidades y aceleraciones

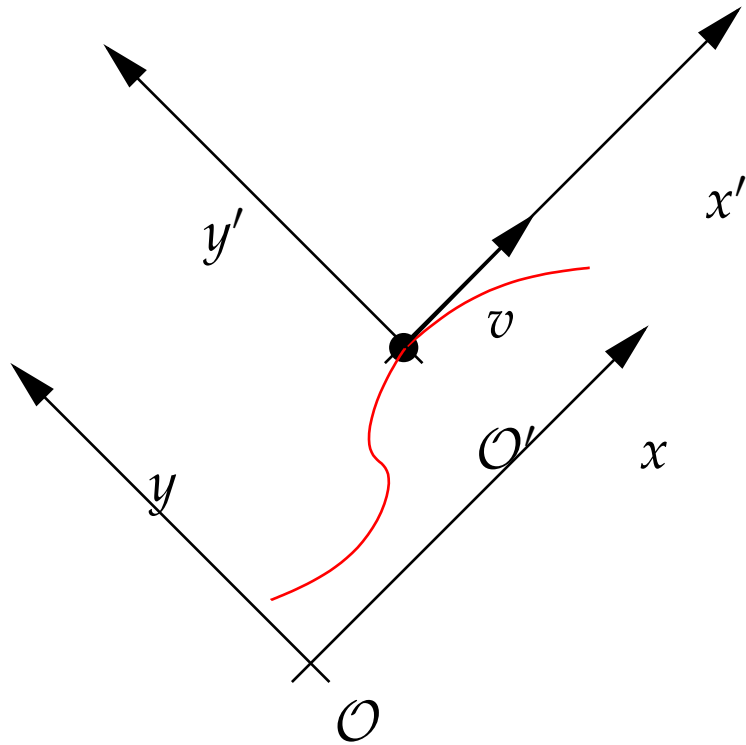
$$\mathcal{O} \text{ mide } \vec{u} = \frac{d\vec{r}}{dt} \text{ y } \mathcal{O}' \text{ mide } \vec{u}' = \frac{d\vec{r}'}{dt'}$$

$$u_x = \frac{v + u'_x}{1 + vu'_x/c^2}$$
$$u_y = \frac{u'_y}{\gamma(1 + vu'_x/c^2)}$$
$$u_z = \frac{u'_z}{\gamma(1 + vu'_x/c^2)}$$

$$\mathcal{O} \text{ mide } \vec{a} = \frac{d\vec{u}}{dt} \text{ y } \mathcal{O}' \text{ mide } \vec{a}' = \frac{d\vec{u}'}{dt'}$$

$$a_x = \frac{a'_x}{\gamma^3(1 + vu'_x/c^2)^3}$$
$$a_y = \frac{a'_y}{\gamma^2(1 + vu'_x/c^2)^2} - \frac{vu'_y a'_x/c^2}{\gamma^2(1 + vu'_x/c^2)^3}$$
$$a_z = \frac{a'_z}{\gamma^2(1 + vu'_x/c^2)^2} - \frac{vu'_z a'_x/c^2}{\gamma^2(1 + vu'_x/c^2)^3}$$

Sistema de referencia de reposo instantáneo



O' instantáneamente en reposo respecto al móvil

$$u'_x = 0, u'_y = 0, u'_z = 0$$

$$a_x = \frac{a'_x}{\gamma^3}$$

$$a_y = \frac{a'_y}{\gamma^2}$$

$$a_z = \frac{a'_z}{\gamma^2}$$

Ejemplo: astronauta en un cohete

Un astronauta parte desde la Tierra con una aceleración continua $g = 9.8 \text{ m/s}^2$ en su sistema de reposo instantáneo

[Atención: $\mathcal{O}' \neq$ astronauta salvo en un instante]

(a) ¿Cuánto tarda en alcanzar $v = \beta c$?

$$a_x = \frac{dv}{dt} = \frac{g}{\gamma^3(v)} \Rightarrow \int_0^v \gamma^3(v) dv = \int_0^t g dt, \quad \gamma(v) = \frac{1}{\sqrt{1 - v^2/c^2}}$$

$$\Rightarrow \frac{v}{\sqrt{1 - v^2/c^2}} = gt$$

$$\Rightarrow \boxed{v = \frac{gct}{\sqrt{c^2 + g^2 t^2}}} \quad \text{límite NR: } v = gt$$

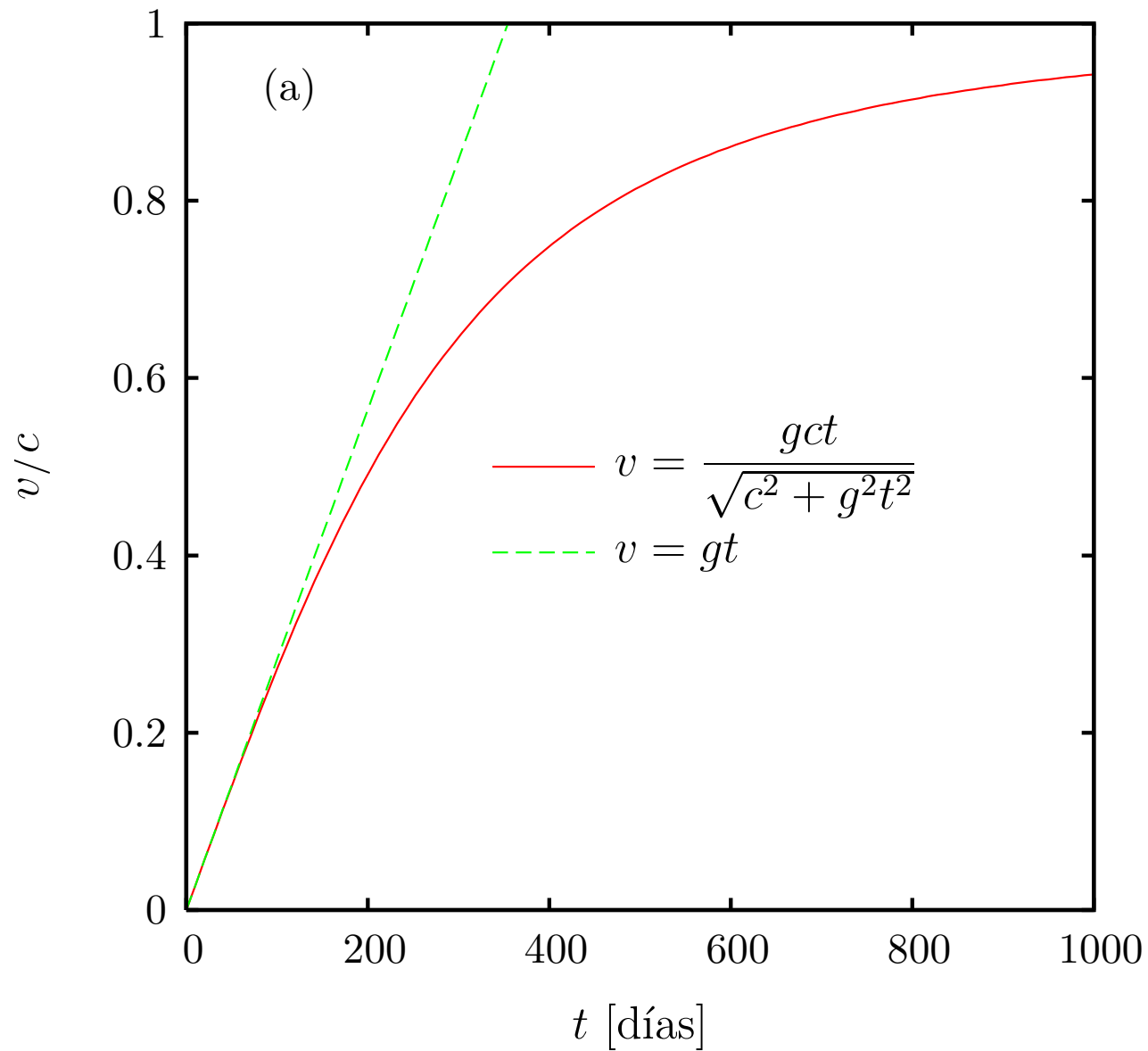
$$\Rightarrow \boxed{t = \frac{\beta c}{g\sqrt{1 - \beta^2}}}$$

$$\beta = 0.5 \Rightarrow t = 208 \text{ días}$$

$$\beta = 0.9 \Rightarrow t = 730 \text{ días}$$

$$\beta \rightarrow 1 \Rightarrow t \rightarrow \infty$$

(a) Velocidad en función del tiempo terrestre



(b) ¿Qué distancia habrá recorrido al cabo de un tiempo terrestre t ?

$$v = \frac{dx}{dt} = \frac{gct}{\sqrt{c^2 + g^2t^2}} \Rightarrow \int_0^x dx = \int_0^t \frac{gct}{\sqrt{c^2 + g^2t^2}} dt$$

$$\Rightarrow x = \frac{c^2}{g} \left(\sqrt{1 + \frac{g^2t^2}{c^2}} - 1 \right)$$

$$\text{límite NR: } x = \frac{1}{2}gt^2$$

$$t \rightarrow \infty \Rightarrow x \rightarrow ct$$

(b) Distancia en función del tiempo terrestre

