Universidad Nacional de Río Negro Int. Partículas, Astrofísica & Cosmología - 2016

RIO NEGRO

Unidad O1 – Relatividad

Clase 0103 - 03/16

Fecha 25 Ago 2016

Cont Mecánica Relativista

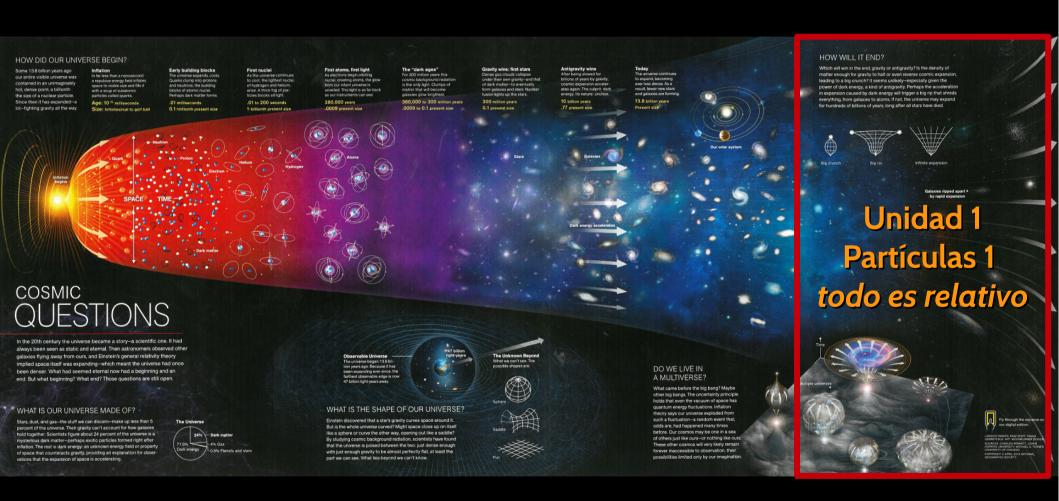
Cátedra Asorey

Web github.com/asoreyh/unrn-ipac

Youtube www.youtube.com/watch?v=vdtZKNhPv1w

Archivo a-2016-U01-C03-0825-mecanica-relativista

Contenidos: un viaje en el tiempo



Einstein postula

El principio de la relatividad

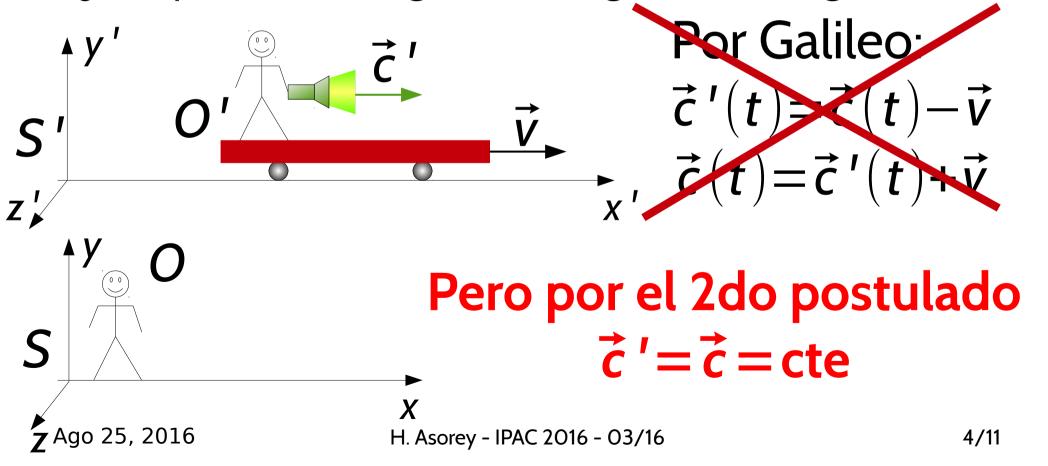
Las leyes que gobiernan los cambios en los estados de los sistemas físicos son iguales para todos los observadores inerciales

• El principio de la invariancia de la velocidad de la luz

La luz se propaga en el vacío siempre con la misma velocidad, c, sin importar la velocidad de la fuente emisora de luz

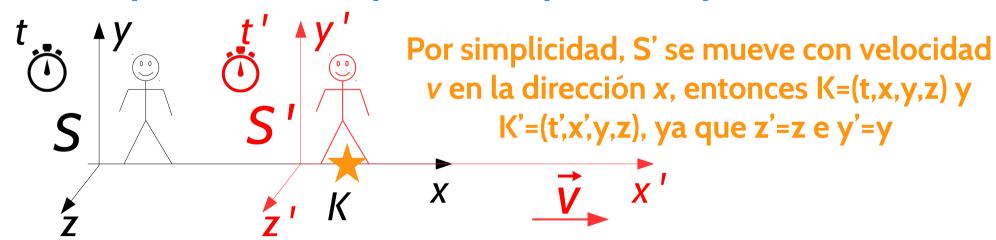
Cambio pelota por linterna verde...

- El primer postulado es claro, es lo que venimos haciendo con Galileo sobre la invariancia.
- ¿Qué pasa con el segundo? Imaginemos lo siguiente:



Marco de Referencia

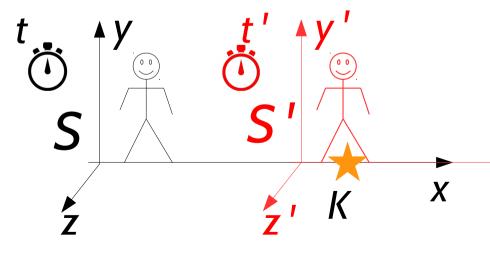
- Marco de Referencia
 sistema de referencia inercial donde existe la habilidad
 de medir intervalos temporales mediante un reloj
- Espacio (3D) y tiempo → espaciotiempo
- Evento
 es un punto en el espaciotiempo K=(t,x,y,z)



Transformaciones de Lorentz

 Las ecuaciones que transforman dos marcos de referencia, y que verifican ambos postulados, son

Recordar que estas transformaciones son válidas para un sistema S' que se mueve con velocidad v en la dirección x, entonces K=(t,x,y,z) y K'=(t',x',y,z), ya que z'=z e y'=y



$$t' = \gamma \left(t - \frac{1}{c^2} v x\right)$$

$$x' = \gamma \left(x - v t\right)$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

$$\gamma \equiv \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}} \quad \beta \equiv \frac{v}{c}$$

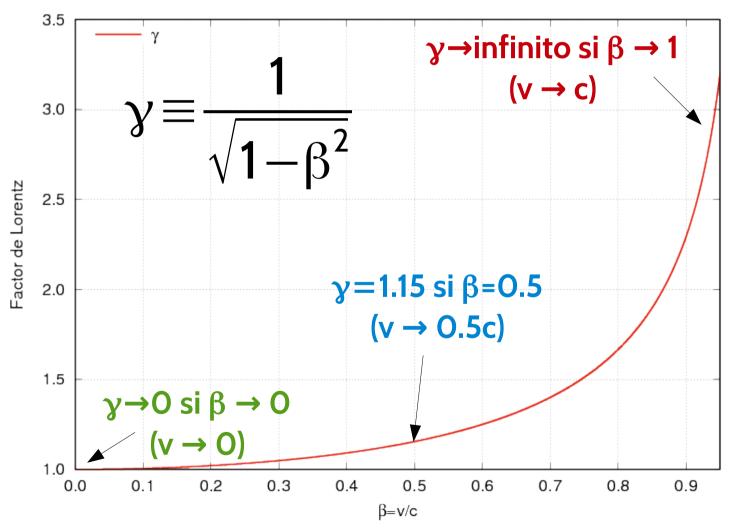
Ago 25, 2016

H. Asorey - IPAC 2016 - 03/16

6/T

Factor de Lorentz

Estudiemos la función gamma, ecuación (10)



Aproximación Newtoniana, v → O

 A velocidades bajas respecto a c, γ → 1, las correcciones relativistas son menores, y entonces

$$t' = \gamma \left(t - \frac{1}{c^2} v x\right) \Rightarrow t' \simeq t$$

$$x' = \gamma \left(x - v t\right) \Rightarrow x' \simeq x - vt$$

$$y' = y$$

$$z' = z$$

Si v → 0, ¡las transformaciones de Lorentz tienden a las transformaciones de Galileo!

Simultaneidad y co-localidad relativista

$$\Delta t' = \gamma \left(\Delta t - \frac{1}{c^2} v \Delta x \right) \qquad \Delta t = \gamma \left(\Delta t' + \frac{1}{c^2} v \Delta x' \right)$$

$$\Delta x' = \gamma \left(\Delta x - v \Delta t \right) \qquad \Delta x = \gamma \left(\Delta x' + v \Delta t' \right)$$

Eventos simultáneos en un marco

 $\Delta t = 0, \Delta x \neq 0 \rightarrow \Delta t' \neq 0$ y eventualmente $\Delta x' = 0$

Eventos co-locales en un marco

 $\Delta x = 0, \Delta t \neq 0 \rightarrow \Delta x' \neq 0$ y eventualmente $\Delta t' = 0$

Eventos simultáneos y co-locales en un marco

$$\Delta x = 0, \Delta t = 0 \rightarrow \Delta x' \neq 0$$
 y/o $\Delta t' \neq 0$

Dilatación temporal y Contracción espacial

 El lapso de tiempo entre dos eventos no es invariante de un observador a otro en distintos marcos de referencia

$$\Delta t' = \gamma \Delta t$$
 para eventos $\Delta x = 0$

 La distancia espacial entre dos eventos no es invariante de un observador a otro en distintos marcos de referencia

$$\Delta x' = \Delta \frac{x}{y}$$
 para eventos $\Delta t' = 0$

Regla de suma de velocidades

- Sea un objeto en movimiento en el espaciotiempo.
 - El observador en S, mide que el objeto se desplaza a lo largo del eje x con velocidad u=dx/dt
 - El observador en S', verá que el objeto se mueve con velocidad u'=dx'/dt'

$$u' = \frac{u - v}{1 - \frac{uv}{c^2}}$$

$$u = \frac{u' + v}{1 + \frac{u'v}{c^2}}$$

Si
$$u \ll c \Rightarrow u' \simeq u - v$$
. Si $u = c \Rightarrow u' = c$