

## Relatividad especial

- Relatividad especial fue el punto de partida.
- Principio de relatividad
  - "Las leyes de la física son iguales en cualquier referencia inercial."
  - Pero la noción de referencia a que refiere es más restringida la que hemos estado usando - Ref. inercial "métrica". En estas partículas libres siguen líneas rectas espacio-temporales y además los ejes de coordenadas son ortonormales.
  - Sin esta restricción las leyes de física de nuestro mundo no serían iguales en toda referencia inercial.
- Inicialmente se pensó que hay referencias inerciales globales también en presencia de gravedad, como en la teoría de Newton, y que gravedad es una fuerza más que deriva a las partículas de líneas mundo rectas.
  - "Se pensó que gravedad cabe en el marco de relatividad especial"
- Luego Einstein propuso que las referencias inerciales son las en caída libre y que entonces solo son inerciales localmente. Relatividad pasa a ser un principio solo local: Leyes de física locales son iguales en todas referencias inerciales locales métricas.
  - Relatividad debe caber en la estructura de referencias inerciales locales, lo cual es la gravedad.
- Sin embargo, empezaremos con repasar la relatividad para referencias inerciales globales, en ausencia de gravedad.

### Referenciales inerciales globales

Supongamos que existen coordenadas en  $z^\alpha$  buenas en todo el espacio tiempo tales que partículas libres tienen líneas mundo rectas en estas coordenadas:

$$\frac{d^2 z^\alpha}{d\tau^2} = 0 \quad \leftarrow \text{aceleración cero, velocidad = tangente constante.}$$

Si,  $y^\mu$  es otro referencial inercial global con  $z^\alpha$  entonces

$$z^\alpha = M^\alpha_\mu y^\mu + b^\alpha \quad \text{con } M^\alpha_\mu \text{ y } b^\alpha \text{ constantes e uniformes}$$

es decir, independientes de  $y^\mu$

( - este tipo de mapa se llama una transformación 'afín'. Es una transformación lineal mas un traslado por un vector constante. )

Dem: Parece intuitivo que las transformaciones afines son las más generales que mapean rectas a rectas. Pero no encontré demostración mas sencilla que la siguiente

$$0 = \frac{d^2 z^\alpha}{d\tau^2} = \frac{dy^\mu}{d\tau} \frac{d}{dy^\mu} \left( \frac{dy^\nu}{d\tau} \frac{\partial z^\alpha}{\partial y^\nu} \frac{dy^\mu}{d\tau} \right)$$
$$= \left( \frac{dy^\mu}{d\tau} \right)^2 \frac{\partial z^\alpha}{\partial y^\mu} \frac{d^2 y^\mu}{d\tau^2} + \underbrace{\frac{\partial y^\nu}{\partial z^\alpha} \frac{\partial^2 z^\alpha}{\partial y^\nu \partial y^\nu}}_{\Gamma^\nu_{z^\alpha}} \frac{dy^\nu}{d\tau} \frac{dy^\mu}{d\tau} + \underbrace{\frac{d}{dy^\mu} \left( \ln \frac{dy^\mu}{d\tau} \right)}_{\kappa} \frac{dy^\mu}{d\tau}$$

Ponemos  $\theta = z^0, \eta = y^0$  y supongamos que  $\eta$  también son coordenadas inerciales globales. Entonces  $\frac{d^2 y^\mu}{d\tau^2} = 0$  y  $\frac{\partial z^\alpha}{\partial y^\mu}$  es invertible. Además ya desde el comienzo tuvimos que limitarnos a curvas con tangente  $v$  tal que  $d\theta[v] \neq 0$  y  $d\eta[v] \neq 0$  para que sean buenas estas parámetros. Entonces

$$\frac{d\eta}{d\theta} = \frac{d\eta[v]}{d\theta[v]} \neq 0$$
$$\Rightarrow \Gamma^\eta_{z^0} \frac{dy^\mu}{d\tau} \frac{dy^\mu}{d\tau} + \kappa \frac{dy^\mu}{d\tau} = 0 \quad \text{para todas tales líneas mundo inerciales,}$$

Entonces para un rango abierto  $d\eta = \frac{dy^\mu}{d\tau}$ . Diferenciando dos veces en  $\frac{dy^\mu}{d\tau}$  da

$$0 = \Gamma^\eta_{z^0} \frac{d^2 y^\mu}{d\tau^2} + \dots$$

Entonces  $\frac{\partial^2 z^\alpha}{\partial y^\mu \partial y^\mu} = 0 \Rightarrow \frac{\partial z^\alpha}{\partial y^\mu} = M^\alpha_\mu$  es independiente de  $y$

Integrando en  $y^\mu$  da  $z^\alpha = M^\alpha_\mu y^\mu + b^\alpha$  con  $b^\alpha$  independiente de  $y$   $\square$

- En el sentido contrario es fácil verificar que la transformación afín  $z^{\alpha} = M^{\alpha}_{\beta} y^{\beta} + b^{\alpha}$  mapean rectas  $y^{\alpha}(y^{\alpha})$  a rectas  $z^{\alpha}(z^{\alpha})$ .

Entonces la primera ley de Newton es invariante bajo transformaciones afines, y solo ellas.

Pero: No todos los demás leyes de física de nuestro mundo son invariantes bajo todas transformaciones afines!

① Reglas tienen una longitud de equilibrio, fijado en parte por el número de átomos de que están hechos. Se pueden estirar pero por lo general esto requiere mucha fuerza, así si uno los trata gentilmente miden confiablemente su longitud natural,

⇒ las leyes de física definen una noción de distancia espacial

② También hay relojes que avanzan a cierto ritmo definido por su construcción cuando no se interfieren con ellos. P. ej. la transición entre el estado fundamental y el primero excitado de un átomo de cesio produce radiación de cierta frecuencia que se usa para hacer relojes atómicos y de hecho es la base de la definición del segundo. Así en nuestro mundo la Naturaleza define una escala de tiempo.

- Estos son hechos físicos. Se puede imaginar un universo con leyes invariantes bajo transformaciones conformes. Si esta invariancia no está rota entonces cambios de escala espacio temporales tendrían el mismo estatus como desplazamientos en nuestro mundo. La longitud de una regla, el ritmo de avance de un reloj no estaría determinado por su construcción. Se podría estirar reglas y entretecer relojes fácilmente y se quedarían en su estado estirado o entretecido tan fácilmente como en su estado inicial.

- Buscemos entonces un subconjunto de cartas inerciales, y transformaciones afines entre ellas, tal que las leyes de la física son iguales en estas cartas.

El principio de relatividad de Galileo postula que las leyes de física están invariantes bajo

1. Traslaciones en el espacio y en el tiempo. Es decir las leyes son iguales en costas

$z$  e  $y$  con  $z^x = y^x + b^x$  con  $b^x$  constantes en espacio y tiempo.

2. Rotaciones espaciales:

$$z^i = y^i \quad z^i = R^i_l y^l \quad i, l \in \{1, 2, 3\} \quad R \in SO(3) \rightarrow R^T R = \mathbb{1} \quad \det R = 1$$

si  $z^i$  e  $y^l$  son coordenadas espaciales Cartesianas.

3. Boosts Galileanos.  $\rightarrow$  transformaciones que cambian de un referencial a otro con velocidad

$\vec{v}$  constante con respecto al primero. Un puro boost Galileano con  $\vec{v}$  según el eje 1

es la transformación  $z \rightarrow y$  con

$$\begin{aligned} z^0 &= y^0 & z^2 &= y^2 \\ z^1 &= y^1 + v y^0 & z^3 &= y^3 \end{aligned}$$

En 1905 Einstein propuso su modificada versión del principio de relatividad según el cual las leyes de física son invariantes bajo los desplazamientos en espacio y tiempo, y las rotaciones de Galileo, y además bajo una modificada transformación de boost:

$$\begin{aligned} z^0 &= \gamma (y^0 + \frac{v}{c^2} y^1) & z^2 &= y^2 \\ z^1 &= \gamma (y^1 + v y^0) & z^3 &= y^3 \end{aligned}$$

donde  $c$  es la velocidad de la luz en vacío y  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}}$

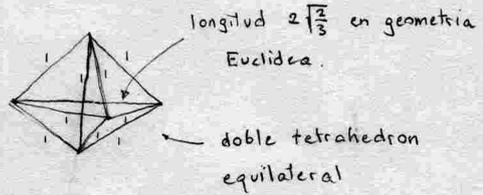
¿Porque estas transformaciones?

Traslaciones Parece ser un hecho que las leyes de la física son invariantes bajo translaciones - siempre y cuando se traslade todos los elementos del sistema que interactúan entre sí por igual. El Universo no parece tener un punto especial inamovible, como el "centro" que postuló Aristoteles.

Rotaciones De la misma manera las leyes de física parecen ser invariantes bajo rotaciones espaciales.

En la mecánica de Newton y Galileo, y también en la relatividad especial de Einstein se supone que la geometría del espacio determinado por distancias medidas con reglas en reposo es la de Euclides

⇔ ∃ coordenadas espaciales Cartesianas  $x, y, z$  tales que las diferencias  $\Delta x, \Delta y, \Delta z$  entre las coordenadas de los extremos de una regla que tomamos como nuestro estándar de distancia satisfacen



como el metro estándar guardado en París.

$$(1) \quad \Delta x^2 + \Delta y^2 + \Delta z^2 = l^2$$

Claramente las leyes de física no son iguales en coordenadas no Cartesianas como en Cartesianas - en las unas se satisface (1) en las otras no. Entonces limitamos nuestras cartas inerciales a los que tienen coordenadas espaciales Cartesianas.

Esto limita a las transformaciones. En particular para que sea una simetría una transformación de únicamente las coordenadas espaciales, es decir

$$z^0 = y^0, \quad z^i = M^i_j y^j + b^i,$$

este debe satisfacer

$$\Delta \vec{y}^T \Delta \vec{y} = \Delta \vec{z}^T \Delta \vec{z} = \Delta \vec{y}^T M^T M \Delta \vec{y}$$

↑  
producto escalar escrito como multiplicación de vector transpuesto con vector.

∀  $\Delta \vec{y}$  → desplazamiento desde un extremo a otro de una regla en cartay.

$$\Leftrightarrow M^T M = \mathbb{1} \Rightarrow M \in O(3) \quad \leftarrow \text{es una matriz ortogonal } 3 \times 3$$

- $\det M = \pm 1$  Si  $\det M = 1$   $M \in SO(3)$  es una rotación
- Si  $\det M = -1$   $-M \in SO(3) \Rightarrow M$  es una rotación seguida por una inversión  $(x, y, z \rightarrow -x, -y, -z)$ . Resulta que inversiones no son simetrías de todas las leyes de física.

### ¿ Por que geometría espacial Euclídea?

1. Correspondea bastante bien con experiencia en la Tierra para Galileo y Einstein cuando ellos formularon sus versiones de relatividad.
2. Hasta hoy en día corresponde con experiencia que la geometría de una muy pequeña región del espacio es Euclídea. Es decir, existen coordenadas

Cartesianas  $x^i$  en un entorno de  $z^i = 0$  tal que la longitud  $ds$  de una infinitesimal regla esta dado por  $ds^2 = (dx^1)^2 + (dx^2)^2 + (dx^3)^2$ . Podemos

cambiar globalmente a  $x^i = \frac{\partial x^i}{\partial z^i} \Big|_{z=0} z^i$ .  $\leftarrow$  transformación lineal, así  
 traslación uniforme en coords  $z^i$

Entonces por invariancia de leyes de física

$\Leftrightarrow$  traslacion uniforme en coords  $x^i$

bajo traslación la misma regla satisface

$$ds^2 = (dx^1)^2 + (dx^2)^2 + (dx^3)^2$$

Esto implica que reglas rectas finitas tienen longitud  $s$  con

$$s^2 = (\Delta x^1)^2 + (\Delta x^2)^2 + (\Delta x^3)^2$$

$\Rightarrow x^i$  son coordenadas Cartesianas y la geometría es Euclídea

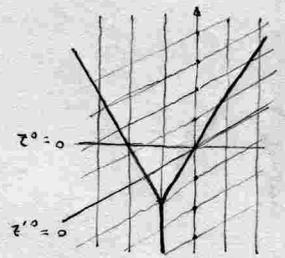
Nota que al final vamos a postular relatividad especial localmente en el mundo real.

- Hay simetrías que transforman las coordenadas espaciales dejando fija la coordenada de tiempo. ¿ Hay simetrías que transformen el tiempo sin tocar a las coordenadas espaciales?

- sí. La única es una traslación por un constante en el tiempo

Si están fijas las coordenadas espaciales  $z^i$  en todo el espacio tiempo entonces la única libertad sería cambiar

$$z^0 \rightarrow z'^0 = M^0_0 z^0 + M^0_i z^i + b^0.$$



Si imaginamos relojes en reposo en los puntos marcados por  $z^i$ , es decir con líneas mundo  $z^i$  constante, esta transformación corresponde a una combinación de cambiar el ritmo de avance de todos los relojes por un factor común  $M^0_0$ , avanzar a todos los relojes por un tiempo  $b^0$  común, y cambiar la sincronización de los relojes.



Sincronización

- Considera un par de partículas idénticas, de igual masa y carga eléctrica, unidas por un hilo. Inicialmente están en reposo en  $z^i = \text{constante}$ , pero luego se rompe el hilo, y salen volando.
- Una rotación de  $180^\circ$  intercambia a las partículas que salen, entonces invariancia de la física bajo rotación requiere que las dos partes salen con la misma velocidad.
- Esto no se preserva si se cambia la sincronización de los relojes. Hay solo una sincronización buena: dos relojes sincronizados si marcan el mismo tiempo cuando llegan a ellos las partículas idénticas salidas de la explosión del compuesto en reposo en el punto exactamente en el medio entre los dos.
- Si esto vale simetría bajo rotación con el tiempo  $z^0$ , como en la figura, entonces para que valga para el tiempo  $z'^0$  requiere  $M^0_i = 0$ .

$$M^0_0 = 1$$

- Si las leyes de física son idénticas con tiempo  $z'^0$  y  $z^0$  entonces el periodo de oscilación de los relojes debe corresponder al mismo incremento de coordenada de tiempo en las dos partes  $\Delta z'^0 = \Delta z^0 \Rightarrow M^0_0 = 1$ .

$b^0$  libre

- La construcción de los relojes y las leyes de física dictan el periodo del reloj, pero no su estado inicial. Así  $b^0$  puede tener cualquier valor en  $\mathbb{R}$  por más que leyes iguales.

El hecho que las coordenadas espaciales deban ser Cartesianas y los relojes sincronizados hacen bastante rígidos a los referenciales inerciales restringidos tal que valen simetría bajo desplazamiento y rotación.

### Transformación entre referenciales en reposo uno respecto al otro.

- Sean  $z^\alpha$  e  $y^\lambda$  las referenciales.
- Que  $y$  esté en reposo con respecto a  $z$  significa que los puntos espaciales  $y^\lambda$  no se mueven respecto a las coordenadas  $z^i$  -  $z^i$  es función solo de los  $y^\lambda$  y no  $y^0$ .

$$z^i = M^i_\lambda y^\lambda + b^i \quad (M^i_0 = 0)$$

- ¿Cómo transforma la coordenada tiempo entonces? El cambio de etiquetas  $y^\lambda \rightarrow z^i$  de los relojes no afecta su sincronización. Los eventos  $(y^0, y_1^1)$  e  $(y^0, y_2^1)$ , con  $y_1^1, y_2^1 \in \mathbb{R}^3$  puntos espaciales cualesquiera e  $y^0$  igual para los dos, son simultáneos según el criterio de la explosión de la partícula compuesta, entonces deben también tener el mismo  $z^0$ . Así

$$z^0 = M^0_\lambda y^\lambda + b^0 \quad \rightarrow \text{no depende de } y^\lambda$$

Además  $M^0_0 = 1$  porque el período de los relojes debe ser igual según  $z^0$  e  $y^0$ .

Nota: El reloj visto en coordenadas  $z^i$  es en general un imagen distorsionada del reloj en coordenadas  $y^\lambda$ . Por ejemplo podría ser encojido por un factor  $z$ .

Es imaginable un mundo en que todos relojes encojidos por un factor  $z$  siguen encojidos por un factor  $z$  y oscilan igual salvo que su período es multiplicado por un factor universal  $\alpha$ . Pero esto no es nuestro mundo. Por ejemplo si se encoje un átomo de cesio por un factor  $z$  se encontraría en una combinación de estados excitados, pronto radiaría y caería a su estado fundamental, no encojido, y un reloj basado en este átomo retomaría su período estándar, determinado por las leyes de física y la composición del átomo. Esto es la hipótesis que las leyes de física establecen una escala de tiempo.

Como ya ha sido dicho, se supone que todos los estados de equilibrio (mecánico  $\approx T=0$ ) de una regla, en reposo en cualquier posición posible en coordenadas  $y^i$  satisfacen

$$\Delta \bar{y}^T \Delta \bar{y} = s^2 \leftarrow s = \text{longitud de la regla}$$

Las imágenes de la regla en  $\bar{z}$  también son estados de equilibrio en reposo. Dado que las leyes de física son las mismas en  $\bar{z}$  e  $y$ , también debe satisfacerse

$$s^2 = \Delta \bar{z}^T \Delta \bar{z} = \Delta \bar{y}^T M_3^T M_3 \Delta \bar{y} \quad \text{con } M_3^i{}_j = M^i{}_j \text{ siendo el bloque } 3 \times 3 \text{ espacial de la matriz } 4 \times 4 M$$

Dado que esto vale para todas rotaciones de la regla, y para reglas con un rango de longitudes  $s$

$$M_3^T M_3 = \mathbb{1}$$

Entonces  $M_3$  es una rotación (elemento de  $SO(3)$ ) o una rotación seguida por una reflexión en un plano.

Nota que el argumento descansa en la hipótesis que la longitud de equilibrio de la regla es determinado por las leyes de física y características de la regla que no cambian al distorsionarla, como el número de átomos que la componen. Es esencialmente la misma hipótesis que hicimos acerca del periodo del reloj.

- Al final las únicas transformaciones entre referencias en reposo uno respecto al otro que podrían dejar invariantes a las leyes de la física son rotaciones y eventualmente reflexiones e inversión del tiempo. Estas últimas transformaciones decidas no son simetrías ni por separado ni combinadas.

Transformaciones entre referenciales en movimiento uno respecto al otro

$$z^\alpha = M^\alpha_\gamma y^\gamma + b^\alpha$$

Entonces la  $z$ -velocidad de los puntos  $y^i = \text{constante}$  del referencial  $y$  en  $z$  es

$$v^i = \left. \frac{dz^i}{dz^0} \right|_{y^i = \text{const}} = M^i_0 \left. \frac{dy^0}{dz^0} \right|_{y^i = \text{const}}$$

$$1 = \left. \frac{dz^0}{dz^0} \right|_{y^i = \text{const}} = M^0_0 \left. \frac{dy^0}{dz^0} \right|_{y^i = \text{const}}$$

$$\Rightarrow v^i = M^i_0 / M^0_0$$

La velocidad es constante e uniforme - independiente de  $y$ .

• Por nuestro estudio de transformaciones de simetría entre referenciales con la misma velocidad sabemos que las referenciales que tienen las mismas leyes de física están determinados por su velocidad a menos de rotaciones y traslaciones.

$\Rightarrow$  Las simetrías postuladas en el principio de relatividad con el máximo de simetrías bajo cambio de referencial que nuestro mundo puede tener. No puede haber más.

• Para simplificar la discusión supongamos que la carta  $z$  ha sido rotado tal que  $\vec{u}$  es paralelo al eje  $z^1$ , y la carta  $y$  ha sido rotado tal que la velocidad del referencial  $z$  visto en  $y$  es según el eje  $-y^1$ . (Además revertimos el signo de  $dz^0$  si necesario para que  $M^0_0 \geq 0$  y trasladamos  $z^\alpha$  tal que  $b^\alpha = 0$ .)

$$\Rightarrow M^2_0 = M^3_0 = 0$$

La velocidad  $\vec{u}$  de los puntos  $z^i = \text{constante}$  está determinado por

$$0 = \left. \frac{dz^i}{dy^0} \right|_{z^i = \text{const}} = M^i_0 \cdot 1 + M^i_1 \left. \frac{dy^1}{dy^0} \right|_{z^i = \text{const}} \quad w^1$$

$$\Rightarrow M^i_1 w^1 = -M^i_0 v^i$$

$$\vec{u} \text{ según el eje } -y^1 \Rightarrow M^2_1 = M^3_1 = 0 \quad M^1_1 \geq 0$$

y proyección espacial de la imagen del eje  $y^1$  en la carta  $z$  es paralelo al eje  $z^1$ .

Ahora mostramos que las imágenes de los ejes  $y^2$  e  $y^3$  en la carta  $\mathbb{E}$  se pueden poner paralelas a los ejes  $z^2$  y  $z^3$  mediante una rotación de la carta  $\mathbb{E}$  entorno al eje  $z^1$ .

Entonces veremos que  $M$  queda en la forma diagonal a bloques

$$M = \begin{pmatrix} A & 0 & 0 \\ 0 & \lambda & 0 \\ 0 & 0 & \lambda \end{pmatrix}$$

Consideramos una rotación  $z \rightarrow z'$  de las coordenadas espaciales de la carta  $\mathbb{E}$  entorno del eje  $z^1$ . Esta rotación preserva la  $\mathbb{E}$ -velocidad  $\vec{v}$  del  $y$  respecto a  $\mathbb{E}$ .

- Si definimos una carta  $y'^\alpha = M^{-1\alpha} z'^\alpha$  entonces esta tiene la misma velocidad que  $y$ . Dem:

$$y'^\alpha = M^{-1\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma y^\gamma$$

donde  $R = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & r(\theta) \end{bmatrix}$ ,  $\mathbb{1} = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix}$ ,  $r(\theta) = \begin{bmatrix} \cos\theta & \sin\theta \\ -\sin\theta & \cos\theta \end{bmatrix}$ .  $\rightarrow$  gira  $z^2, z^3$  por ángulo  $\theta$   
dye  $z^0, z^1$  invariantes

Rotación preserva  $\vec{v} \Rightarrow R^i_\beta M^\beta_\alpha = R^i_j M^j_\alpha = R^i_j v^j M^\alpha_\alpha = v^i M^\alpha_\alpha = M^i_\alpha$

$$R^0_\beta M^\beta_\alpha = 1 \cdot M^0_\alpha$$

$$\Rightarrow R^\alpha_\beta M^\beta_\alpha = M^\alpha_\alpha$$

Entonces  $y'^m = M^{-1m\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma y^\gamma + M^{-1m\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma y^\gamma$   
 $= M^{-1m\alpha} M^\alpha_\gamma y^\gamma + M^{-1m\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma y^\gamma$   
 $\delta^m_\alpha y^\alpha = 0$   
 $= M^{-1m\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma y^\gamma$

$y'^m$  es función solo de  $y^\alpha$ , no de  $y^0 \Rightarrow$  los puntos  $y'^m = \text{const}$  en reposo respecto a los puntos  $y^0 = \text{const}$

$y^0$  debe estar relacionado con  $y^1$  por una rotación espacial  $\square$

- Nota además que la velocidad  $\vec{w}$  de  $\mathbb{E}$  visto en  $y$  es invariante bajo esta rotación:

$$M^i_\alpha w^\alpha = -M^0_\alpha v^\alpha \Rightarrow M^2_\alpha w^\alpha = M^3_\alpha w^\alpha = 0 \Rightarrow M^\alpha_\beta w^\beta \text{ solo tiene componentes } \alpha = 1, 0$$

$$\Rightarrow R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma w^\gamma = M^\alpha_\gamma w^\gamma \Rightarrow M^{-1m\alpha} R^\alpha_\beta M^\beta_\gamma w^\gamma = w^m$$