

Relatividad especial a partir de la invarianza de la velocidad de la luz

en el sistema de referencia de los rayos

Hartle cap 4, 5 especialmente 4.5, 5.1, 5.2

Vamos a desarrollar la relatividad especial de Einstein a partir del principio de relatividad, que las leyes de física son invariantes bajo traslaciones, rotaciones y boost (transformación a referencial con otra velocidad), y además las hipótesis que una de estas leyes de física es que la velocidad de la luz en vacío es un constante universal c , y que las leyes de física definen una escala de tiempo.

Más precisamente, vamos a suponer que para todas velocidades menores que la de la luz existen referencias inertiales especiales Σ^* tales que el desplazamiento Δz^* entre dos eventos conectados por un rayo de luz siempre satisface

$$(\Delta z^0)^2 - (\Delta z^1)^2 - (\Delta z^2)^2 - (\Delta z^3)^2 = 0, \quad \text{--- unidades han sido elegidas para que } c=1.$$

y que todos los demás leyes de física toman formas estandar que son iguales en todos los referenciales inertiales especiales, y que son invariantes bajo rotaciones espaciales y translaciones en espacio y tiempo en estos referenciales.

Además, vemos a tomar en cuenta que en nuestro mundo las leyes de física no son invariantes bajo cambio de escala, o "dilataciones" $\Sigma^* \rightarrow \Omega \Sigma^*$. Por ejemplo, hay "relojes" con periodo intrínseco, como el ya mencionado átomo de cesio, o una colección de partículas inestables que decaden con vida media T en reposo. Otra manera de verlo es que

las leyes de física definen la longitud Planck $l_p = \sqrt{\frac{G\hbar}{c^3}}$ o el radio de Schwarzschild

de un electrón 26 fm , o longitud de Compton del electrón $\lambda = \frac{\hbar}{mc}$

que depende de la velocidad en reposo v en su referencial local y en el referencial global Σ^* .

Una cosa más, T que define la vida media T depende de su referencial, pero T (mismo referencial) depende del desplazamiento $\vec{r}(t)$ (el referencial Σ^*).

Además, por naturaleza la función $f(t)$ es igual en todo referencial espacial.

El requisito de invariancia de la velocidad de la luz determina a los referenciales especiales casi por completo. Definimos a la matriz

$$\eta = \begin{bmatrix} -1 & & & \\ & 1 & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix}$$

Entonces la condición $(\Delta z^0)^2 - (\Delta z^1)^2 - (\Delta z^2)^2 - (\Delta z^3)^2 = 0$ sobre rayos de luz se puede escribir como $\eta_{\alpha\beta} \Delta z^\alpha \Delta z^\beta = 0$.

- Si z'^0 es otro referencial inercial especial con el mismo origen que z entonces

$$\eta_{\theta z} z'^0 z'^3 = 0 \Leftrightarrow z' \text{ se puede conectar al origen por un rayo de luz}$$

$$\Leftrightarrow \eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta = 0$$

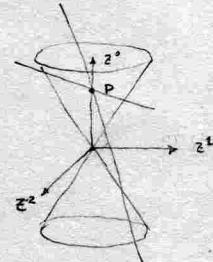
Entonces en un punto cualquiera en el espacio-tiempo

$$\eta_{\theta z} z'^0 z'^3 = \Omega \eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta \quad \text{con } \Omega \in \mathbb{R} \text{ una constante en el espacio-tiempo}$$

Dem: z' es lineal en z . Entonces $\eta_{\theta z} z'^0 z'^3$ es un cuadrático en z^α , con los mismos ceros que $\eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta$ — el cono luz.

Fija un punto, P , dentro del cono luz futuro — puede estar en $z^0 = 0$, $z^0 > 0$. Sea ϕ constante

$$\text{con } \phi = \eta_{\theta z} z'^0 z'^3 / \eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta \text{ en } P$$



Sobre cualquier recta a través de P $\eta_{\theta z} z'^0 z'^3$ y $\phi \eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta$ son parabolas que coinciden en P y en sus dos otros vértices. Entonces

$$\eta_{\theta z} z'^0 z'^3 = \phi \eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta \quad \text{en la recta a través de } P \text{ y en las dos otras rectas}$$

en cualquier recta a través de P y entonces en todo el espacio-tiempo.

$\phi > 0$ porque si $\phi < 0$ entonces la región con $\eta_{\theta z} z'^0 z'^3 > 0$ coincide con la región $\eta_{\alpha\beta} z^\alpha z^\beta < 0$. Pero la primera región es conexa mientras la segunda consiste de dos partes desconexas, así no pueden coincidir. ($\phi = 0$ es excluido porque $\exists z'^0$ con $\eta_{\theta z} z'^0 z'^3 \neq 0$ y estos z'^0 corresponden a valores de z^0 ya que la transformación es invertible.) Finalmente, pone $\Omega = \sqrt{\phi}$

□

• Si definimos $z''^\theta = \frac{1}{\sqrt{\eta}} z'^\theta$ entonces $\eta_{\theta\bar{\beta}} z''^\theta z''^{\bar{\beta}} = \eta_{\alpha\bar{\beta}} z'^\alpha z'^{\bar{\beta}}$

• Llamaremos transformación de Lorentz a mapas lineales $z \rightarrow y$, $y^\theta = L^\theta_\alpha z^\alpha$

$$\text{tales que } \eta_{\theta\bar{\beta}} y^\theta y^{\bar{\beta}} = \eta_{\theta\bar{\beta}} L^\theta_\alpha L^{\bar{\beta}}_\beta z'^\alpha z'^{\bar{\beta}} = \eta_{\alpha\bar{\beta}} z'^\alpha z'^{\bar{\beta}} \quad \forall z$$

- esto es equivalente a $\eta_{\theta\bar{\beta}} L^\theta_\alpha L^{\bar{\beta}}_\mu = \eta_{\alpha\bar{\beta}} \rightarrow L$ preserva la matriz η .

- es una generalización de las matrices ortogonales que preservan la métrica Euclídea en coordenadas Cartesianas δ_{ij} . Si el producto escalar es definido

$$\text{por } \frac{\partial}{\partial y^\theta} \cdot \frac{\partial}{\partial y^\beta} = \eta_{\theta\beta} \rightarrow \frac{\partial}{\partial y^\theta} \text{ son una base "ortonormal" (con } \frac{\partial}{\partial y^\theta} \cdot \frac{\partial}{\partial y^\theta} = -1)$$

entonces $\frac{\partial}{\partial z^\alpha} = \frac{\partial y^\theta}{\partial z^\alpha} \frac{\partial}{\partial y^\theta} = L^\theta_\alpha \frac{\partial}{\partial y^\theta}$ es otra base ortonormal en el mismo sentido.

- $\eta_{\theta\bar{\beta}} L^\theta_\alpha \eta^{\alpha\bar{\gamma}} L^{\bar{\gamma}}_\mu = \eta^{\alpha\bar{\gamma}} \eta_{\alpha\bar{\beta}} = \delta^{\bar{\gamma}}_\mu \rightarrow$ Aquí $\eta^{\alpha\bar{\gamma}}$ es la matriz inversa de η , y de hecho es la misma matriz $\begin{bmatrix} -1 & & \\ & 1 & \\ & & 1 \end{bmatrix}$

$\Rightarrow L^{-1}{}^\theta_\mu = \eta_{\theta\bar{\beta}} L^\theta_\alpha \eta^{\alpha\bar{\gamma}} \rightarrow$ esto es análogo a $M^{-1} = M^T$ para matrices ortogonales

- $\det L = \pm 1$. Si $\det L = 1$ y $L^0_0 > 0$ entonces L es "propia".

- Rotaciones espaciales, $R = \begin{bmatrix} 1 & & & \\ & r & & \\ & & r^T & \\ & & & 1 \end{bmatrix}$ con $r \in \mathbb{R}^{3 \times 3}$, $r^T r = 1$, $\det r = 1$, son

son transformaciones propias de η , ya que preservan $(z^0)^2 - (z^1)^2 - (z^2)^2 - (z^3)^2$

- Cualquier transformación de Lorentz propia que deje el tiempo invariante $\rightarrow y^0 = z^0$ es una rotación, \Leftrightarrow preserva $(z^0)^2 + (z^1)^2 + (z^2)^2 + (z^3)^2$ y tiene $\det \{L^0_j\} = 0$ componentes espaciales

- Cualquier transformación de Lorentz propia que deje el eje de tiempo invariante es una rotación. Dsemi Supongamos $z \rightarrow y$ $y^\theta = L^\theta_\alpha z^\alpha$ es una transformación de

$$\text{Lorentz y que } \frac{\partial}{\partial y^0} = \frac{\partial}{\partial z^0} = \frac{\partial y^\theta}{\partial z^0} \frac{\partial}{\partial y^\theta} = L^0_\theta \frac{\partial}{\partial y^\theta}. \text{ Entonces } L^0_0 = \delta^0_0$$

$$\text{y } L^{-1}{}^0_\theta = \eta^0_\theta L^0_\mu \eta^{\mu\bar{\theta}} = -L^0_\theta \eta^0_\theta = \delta^0_\theta$$

$$\Rightarrow z^0 = L^{-1}{}^0_\theta y^\theta = y^0, \text{ así } L \text{ es una rotación. } \square$$

$$- L_\psi = \begin{bmatrix} \cosh \psi & \sinh \psi & & \\ \sinh \psi & \cosh \psi & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix} \text{ es una transformación de Lorentz propia.}$$

$$\begin{aligned} \text{Si } y^\theta = L^\theta_\alpha z^\alpha \text{ entonces } \eta_{\theta\bar{\beta}} y^\theta y^{\bar{\beta}} &= -(\cosh \psi z^0 + \sinh \psi z^1)^2 + (\sinh \psi z^0 + \cosh \psi z^1)^2 \\ &\quad + (z^2)^2 + (z^3)^2 \\ &= -(\cosh^2 \psi - \sinh^2 \psi)((z^0)^2 - (z^1)^2) + (z^2)^2 + (z^3)^2 \\ &= -(z^0)^2 + (z^1)^2 + (z^2)^2 + (z^3)^2 = \eta_{\alpha\bar{\beta}} z^\alpha z^{\bar{\beta}}. \end{aligned}$$

Volvemos a las transformaciones que son simetrías de las leyes de física.

Hemos visto que estas deben ser de la forma de una transformación de Lorentz

$$\text{seguido por una dilatación: } z''^\theta = L^\theta \circ z^\alpha, \quad z'^\theta = S^\theta z''^\theta$$

$$\begin{matrix} & \uparrow \\ & \text{Lorentz} \end{matrix} \quad \begin{matrix} & \uparrow \\ & \text{dilatación} \end{matrix}$$

Las dilataciones no son simetrías de las leyes de física de nuestro mundo.

Entonces para cada transformación de Lorentz, L , a lo sumo una transformación,

$y^\theta = S(L) L^\theta \circ z^\alpha$, con un valor de $S(L)$ determinado por L , puede ser una simetría.

R: Ahora mostraremos que $S(L) = 1$ es la única posibilidad

• Si hay simetrías asociadas a dos transformaciones de Lorentz L_1, L_2

$$x \rightarrow y \quad y \rightarrow z \quad \text{con} \quad z^\alpha = S(L_1) L_1^\alpha \circ y^\theta \quad \text{y} \quad y^\theta = S(L_2) L_2^\theta \circ x^\lambda$$

$$\text{entonces también es una simetría } x \rightarrow z \quad z^\alpha = S(L_1) S(L_2) L_1^\alpha \circ L_2^\theta \circ x^\lambda$$

$L_1 = L_1 L_2$ es una transformación de Lorentz, ya que verifica $\eta_{\alpha\beta}$ por la

$$\Rightarrow S(L_1 L_2) = S(L_1) S(L_2)$$

• Rotaciones son transformaciones de Lorentz y simetrías de las leyes de física

(con $S^2 = 1$)

• Sea $S = \begin{bmatrix} 1 & -1 & & \\ & -1 & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix}$, la rotación por 180° alrededor del eje 3.

$$\text{Entonces } S L_\psi S = L_\psi^{-1}. \quad \text{Dem: } S L_\psi S = \begin{bmatrix} A & & & \\ & 1 & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix} \quad A = \begin{bmatrix} 1 & & & \\ & -1 & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix} \quad \begin{bmatrix} \cos \psi & \sin \psi & & \\ \sin \psi & \cos \psi & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} 1 & & & \\ & -1 & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix}$$

$$= \begin{bmatrix} \cos \psi & -\sin \psi & & \\ -\sin \psi & \cos \psi & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} \cos \psi & \sin \psi & & \\ \sin \psi & \cos \psi & & \\ & & 1 & \\ & & & 1 \end{bmatrix}^{-1} \Rightarrow S L_\psi S = L_\psi^{-1} \quad \square$$

$$\Rightarrow 1 = S(L_\psi L_\psi^{-1}) = S(L_\psi S L_\psi^{-1}) = S(L_\psi)^2. \quad \text{Entonces porque } S^2 = 1 \quad S(L_\psi) = 1$$

• Cualquier transf. de Lorentz propia se puede escribir como $L = R_1 L_\psi R_2$ para algún $\psi \neq 0$

Demi. Si $z^\alpha = L^\alpha \circ y^\theta$, entonces el eje tiempo de y es según

$$\frac{\partial}{\partial y^\theta} = \frac{\partial z^\alpha}{\partial y^\theta} \frac{\partial}{\partial z^\alpha} = L^\alpha \circ \frac{\partial}{\partial z^\alpha}. \quad \text{Elegimos } R_1 \text{ tal que gira este eje al plano } z^0, z^1$$

$$(R_1^\alpha L)^\theta = (R_1^\alpha L)_\theta = 0, \quad (R_1^\alpha L)_\theta \geq 0$$

(5)

Para cualquier transformada de Lorentz $\eta_{\alpha\beta} L^\alpha_0 L^\beta_0 = \eta_{00} = -1$ así

$$((R_1^i L^\alpha_0)^2 - (R_1^i L^\alpha_0)^2) = 1 \quad y \quad (R_1^i L^\alpha_0) > 0 \quad ya \quad que \quad L^\alpha_0 > 0 \quad por \quad ser \quad L \quad propia.$$

$$\Rightarrow \exists \Psi \quad tal \quad que \quad \cosh \Psi = (R_1^i L^\alpha_0) \quad \sinh \Psi = (R_1^i L^\alpha_0)$$

Porque $(R_1^i L^\alpha_0) \geq 0 \quad \Psi \geq 0$

$$\text{Entonces } (R_1^i L^\alpha_0)^2 = L_\Psi^{\alpha\alpha} \quad y \quad \text{entonces } (L_\Psi^{-1} R_1^i L^\alpha_0)^2 = L_\Psi^{\alpha\alpha} (R_1^i L^\alpha_0)^2 = 1 \\ = L_\Psi^{\alpha\alpha} L_\Psi^{\alpha\alpha} = \delta^{\alpha\alpha}$$

$\Rightarrow L_\Psi^{-1} R_1^i L^\alpha_0$ es una transformación Lorentz propia que deja el gtr tiempo invariante

$$\Rightarrow \text{es una rotación} \quad L_\Psi^{-1} R_1^i L^\alpha_0 = R_2 \quad \Rightarrow \quad L_\Psi = R_1 L_\Psi R_2. \quad \square$$

De esto concluimos que $S(L) = S(R_1) S(L_\Psi) S(R_2) = 1$.

En resumen si vale el principio de relatividad, si la velocidad de un rayo de luz es igual medida en cualquier referencial y las leyes de física no son invariantes bajo dilataciones entonces las únicas transformaciones de coordenadas (en un espacio tiempo con referencias inerciales globales) que son simétricas de las leyes de física son las transformaciones de Lorentz propias. (Las impropias son seguidas por reflexiones e inversiones del tiempo que no son simétricas de todas las leyes de física. Las leyes que si son simétricas bajo estas operaciones son invariantes bajo todas transformaciones de Lorentz.)