Relatividad especial

1.1 Transformación de vectores

Digamos que un vector transforma

$$X_i' = a_{ij}X_j$$

de manera que se verifique que las leyes físicas sean invariantes frente a rotaciones propias.

Einstein postula que:

- Todos los sistemas inerciales son equivalentes.
- La velocidad de la luz en un sistema inercial es constante. No depende del estado de movimiento del observador.

Sea un sistema S' que se mueve con velocidad ${\bf v}$ de otro S en forma paralela a un eje (ver figura).

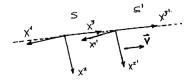


Figura 1.1

Se verifica entonces la transformación de Lorentz

$$x^{1'} = x^1$$

 $x^{2'} = x^2$
 $x^{3'} = \gamma [x^3 - \beta x^0]$
 $x^{0'} = \gamma [x^0 - \beta x^3]$

donde son

$$\gamma = \frac{1}{(1 - v^2/c^2)^{1/2}} \qquad x^0 = ct$$

A la transformación [1] se le puede dar forma de rotación en funciones hiperbólicas como sigue

$$x^{0'} = x^0 \cosh(\eta) - x^3 \sinh(\eta)$$
$$x^{3'} = -x^0 \sinh(\eta) + x^3 \cosh(\eta)$$

donde seguimos viendo que las leyes son lineales en las coordenadas (el espacio es isótropo)

Debiéramos dar ideas de estas cosas importantes de relatividad especial

$$\begin{pmatrix} x^{0'} \\ x^{3'} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cosh(\eta) & \sinh(\eta) \\ -\sinh(\eta) & \cosh(\eta) \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x^0 \\ x^3 \end{pmatrix}$$

y no es otra cosa que una rotación en eje $\hat{0},\hat{3}$ con el ángulo $\eta=atanh(\beta)$. Notemos que se verifica la invariancia del módulo de la transformación

$$(x^{0'})^2 - ((x^{1'})^2 + (x^{2'})^2 + (x^{3'})^2) = (x^0)^2 - ((x^1)^2 + (x^2)^2 + (x^3)^2)$$

o en una notación más feliz

$$(ct')^2 - (x'^2 + y'^2 + z'^2) = (ct)^2 - (x^2 + y^2 + z^2)$$

Este espacio 4D es el de Minkowski y no es euclídeo.

$$\begin{pmatrix} x^{0'} \\ x^{1'} \\ x^{2'} \\ x^{3'} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \gamma & 0 & 0 & -\beta \gamma \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ -\beta \gamma & 0 & 0 & \gamma \end{pmatrix} \begin{pmatrix} x^0 \\ x^1 \\ x^2 \\ x^3 \end{pmatrix}$$

La transformación inversa se obtiene tomando los reemplazos

$$x^{i'} \to x^i$$
 , $x^i \to x^{i'}$, $\beta \to -\beta$

El elemento invariante de línea es

$$ds^{2} = (dx^{0})^{2} - (dx^{1})^{2} - (dx^{2})^{2} - (dx^{3})^{2} = ds'^{2}$$

o bien

$$ds^2 = g_{\alpha\beta} dx^{\alpha} dx^{\beta}$$

que es el tensor de la métrica. Se verifica

$$g_{\alpha\beta} = g^{\alpha\beta} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$$

Cuadrivectores en el espacio 4D

Un cuadrivector contravariante es

$$A^{\mu} = (A^0, \mathbf{A})$$

mientras que el covariante es

$$A_{\mu}=(A^0,-{\bf A})$$

y vemos que las partes temporales son las mismas cambiando el signo de la espacial. Las reglas de transformación son

$$A'^{\alpha} = \frac{\partial x'^{\alpha}}{\partial x^{\beta}} A^{\beta} \qquad A'_{\alpha} = \frac{\partial x^{\beta}}{\partial x'^{\alpha}} A_{\beta}$$

luego el producto interno es

$$\widetilde{A} \cdot \widetilde{B} \equiv A_{\alpha} B^{\alpha}$$

donde estamos usando convención de suma de Einstein, que significa que

$$\widetilde{A} \cdot \widetilde{B} = A^0 B^0 - \mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$$

que es invariante por ser un escalar de Lorentz,

$$A_{\alpha}B^{\alpha} = A'_{\alpha}B'^{\alpha}$$

Intervalos entre eventos

Los intervalos deben ser invariantes relativistas y de Lorentz, si el intervalo es temporal se tiene

$$x^0 > x^i x_i \Rightarrow \delta s^2 > 0$$

y los eventos pueden estar conectados causalmente

$$x^0 < x^i x_i \Rightarrow \delta s^2 < 0$$

y los eventos no pueden estar conectados causalmente. Se cumple

$$\delta s^2 = (x^0)^2 - [(x^1)^2 + (x^2)^2 + (x^3)^2]$$

Operadores diferenciales

Tenemos la derivada respecto a una coordenada contravariante

$$\partial_{\alpha} \equiv \frac{\partial}{\partial x^{\alpha}} = \left(\frac{\partial}{\partial x^{0}}, \nabla\right)$$

que es la derivada covariante, y también la derivada respecto de una coordenada covariante

$$\partial^{\alpha} \equiv \frac{\partial}{\partial x_{\alpha}} = \left(\frac{\partial}{\partial x^{0}}, -\nabla\right)$$

que es la derivada contravariante. Note la asimetría entre derivo respecto de arriba y es derivada abajo y viceversa. La notación abreviada puede inducir a confusiones.

La cuadridivergencia de un cuadrivector es un invariante,

$$\partial_{\alpha}A^{\alpha} = \frac{\partial A^{0}}{\partial x^{0}} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \mathbf{A}$$

$$\partial^{\alpha}A_{\alpha}=\frac{\partial A^{0}}{\partial x^{0}}-\boldsymbol{\nabla}\cdot(-\mathbf{A})$$

y aquí vemos $\partial_{\alpha}A^{\alpha}=\partial^{\alpha}A_{\alpha}.$ Esto nos lleva al D'Alembertiano

$$\Box \equiv \partial_{\alpha} \partial^{\alpha} = \frac{\partial^2}{\partial x^{0^2}} - \nabla^2$$

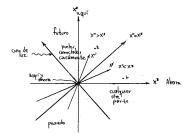


Figura 1.2

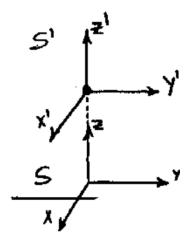


Figura 1.3

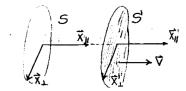


Figura 2.4

- 1.1.1 Transcurso del tiempo en un sistema con V grande
- 1.2 Transformación de los campos
- 1.3 Especie de tiro oblicuo
- 1.4 cuadrivelocidad

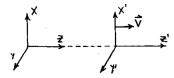


Figura 2.5

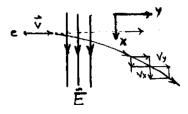


Figura 3.6

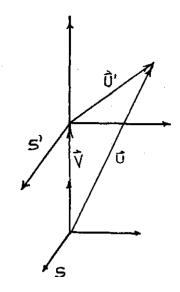


Figura 4.7