

TRANSFORMACIONES GENERALES DE LORENTZ

A. Blato

Licencia Creative Commons Atribución 3.0

(2018) Buenos Aires

Argentina

Este artículo presenta las transformaciones generales de Lorentz de tiempo, espacio, velocidad y aceleración que pueden ser aplicadas en cualquier sistema inercial o no inercial (no rotante)

Introducción

Si consideramos un sistema (no rotante) S respecto a otro sistema inercial Σ entonces el tiempo (t), la posición (\mathbf{r}), la velocidad (\mathbf{v}) y la aceleración (\mathbf{a}) de una partícula (masiva o no masiva) respecto al sistema Σ están dados por:

$$t = \int_0^t \gamma dt - \gamma \frac{\vec{r} \cdot \mathbf{V}}{c^2} + k$$

$$\mathbf{r} = \vec{r} + \frac{\gamma^2}{\gamma + 1} \frac{(\vec{r} \cdot \mathbf{V}) \mathbf{V}}{c^2} - \mathbf{R} - \frac{\gamma^2}{\gamma + 1} \frac{(\mathbf{R} \cdot \mathbf{V}) \mathbf{V}}{c^2}$$

$$\mathbf{v} \doteq \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

$$\mathbf{a} \doteq \frac{d\mathbf{v}}{dt}$$

donde (t, \vec{r}) son el tiempo y la posición de la partícula respecto al sistema S ($\mathbf{R}, \mathbf{V}, \mathbf{A}$) son la posición, la velocidad y la aceleración del origen del sistema Σ respecto al sistema S , (k) es una constante entre los sistemas Σ & S , (c) es la velocidad de la luz en el vacío y $\gamma \doteq (1 - \mathbf{V} \cdot \mathbf{V}/c^2)^{-1/2}$

- $\frac{\gamma^2}{\gamma+1} \frac{1}{c^2} = \frac{\gamma-1}{\mathbf{V}^2} \quad (\mathbf{V}^2 = \mathbf{V} \cdot \mathbf{V})$

- $\vec{r} + \frac{\gamma^2}{\gamma+1} \frac{(\vec{r} \cdot \mathbf{V}) \mathbf{V}}{c^2} = \gamma \vec{r} + \frac{\gamma^2}{\gamma+1} \frac{(\vec{r} \times \mathbf{V}) \times \mathbf{V}}{c^2}$

- $\mathbf{R} + \frac{\gamma^2}{\gamma+1} \frac{(\mathbf{R} \cdot \mathbf{V}) \mathbf{V}}{c^2} = \gamma \mathbf{R} + \frac{\gamma^2}{\gamma+1} \frac{(\mathbf{R} \times \mathbf{V}) \times \mathbf{V}}{c^2}$

El sistema S es inercial cuando ($\mathbf{A} = 0$)

El sistema S es no inercial (movimiento rectilíneo acelerado) cuando ($\mathbf{A} \neq 0$)
y ($\mathbf{A} \times \mathbf{V} = 0$)

El sistema S es no inercial (movimiento circular uniforme) cuando ($\mathbf{A} \neq 0$)
y ($\mathbf{A} \cdot \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es inercial entonces el observador S debe usar un origen fijo O tal que ($\mathbf{R} \times \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es no inercial (movimiento rectilíneo acelerado) entonces el observador S debe usar un origen fijo O tal que ($\mathbf{R} \times \mathbf{V} = 0$)

Pero si el sistema S es no inercial (movimiento circular uniforme) entonces el observador S debe usar un origen fijo O tal que ($\mathbf{R} \cdot \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es inercial entonces ($\mathbf{A} = 0$), ($\mathbf{V} = \text{cte}$), ($\gamma = \text{cte}$)
($\int_0^t \gamma dt = \gamma t$), ($\mathbf{R} = \mathbf{V} t + \text{cte}$) y ($\mathbf{R} \times \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es no inercial (movimiento rectilíneo acelerado) entonces ($\mathbf{A} \neq 0$)
($\mathbf{A} \times \mathbf{V} = 0$) y ($\mathbf{R} \times \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es no inercial (movimiento circular uniforme) entonces ($\mathbf{A} \neq 0$)
($\mathbf{A} \cdot \mathbf{V} = 0$), ($\gamma = \text{cte}$), ($\int_0^t \gamma dt = \gamma t$) y ($\mathbf{R} \cdot \mathbf{V} = 0$)

Si el sistema S es inercial o no inercial (no rotante) entonces el observador S puede usar partículas de prueba tales que ($\vec{r} \times \mathbf{V} = 0$ y/o $\vec{r} \cdot \mathbf{V} = 0$)

Según este artículo, las velocidades relativas de los orígenes entre los sistemas Σ & S son recíprocas.

Observaciones Generales

Es sabido que en sistemas inerciales la geometría local es euclidiana y que en sistemas no inerciales la geometría local es en general no euclidiana.

Según este artículo, el elemento de línea local en el sistema S debe ser obtenido desde el elemento de línea local del sistema Σ .

El elemento de línea local en el sistema Σ (en coordenadas rectilíneas) es:

- $ds^2 = c^2 dt^2 - d\mathbf{r}^2$

Las magnitudes cinemáticas ($t, \mathbf{r}, \mathbf{v}, \mathbf{a}$) son las magnitudes cinemáticas propias del sistema Σ .

Por lo tanto, la magnitud cinemática (t) es un tensor de rango 0 y las magnitudes cinemáticas ($\mathbf{r}, \mathbf{v}, \mathbf{a}$) son tensores de rango 1.

Según este artículo, si el sistema S es inercial o no inercial (movimiento rectilíneo acelerado) o no inercial (movimiento circular uniforme) entonces:

- $\frac{d\mathbf{r}}{dt} = \left(\frac{d\mathbf{r}}{dt} + w \mathbf{r} + \Omega \times \mathbf{r} \right) \left(\frac{1}{dt/dt} \right) \quad , \quad w \doteq \frac{\gamma^2}{\gamma + 1} \frac{(\mathbf{A} \cdot \mathbf{V})}{c^2}$
- $\frac{d\mathbf{v}}{dt} = \left(\frac{d\mathbf{v}}{dt} + w \mathbf{v} + \Omega \times \mathbf{v} \right) \left(\frac{1}{dt/dt} \right) \quad , \quad \Omega \doteq \frac{\gamma^2}{\gamma + 1} \frac{(\mathbf{A} \times \mathbf{V})}{c^2}$

Finalmente, la velocidad de la luz en el vacío es (\mathbf{c}) en el sistema Σ y (\vec{c}) en el sistema S y ($\mathbf{c} \cdot \mathbf{c}$) & ($\vec{c} \cdot \vec{c}$) son constantes en los sistemas Σ & S, respectivamente.

Bibliografía

[1] R. A. Nelson, J. Math. Phys. **28**, 2379 (1987).

[2] R. A. Nelson, J. Math. Phys. **35**, 6224 (1994).

[3] C. Møller, The Theory of Relativity (1952).