

2006–11–23

Vektorer i rumtiden

3-vektorer. Transformationer mellan koordinatsystem = rotationer och translationer.

DEFINITION: En trippel av tal (a, b, c) är en vektor *under* rotation + translation om den transformerar som $\Delta \mathbf{r} = (\Delta x, \Delta y, \Delta z)$. Kallas då 3-vektor.

Rotation:

$$\begin{cases} \Delta x' = \alpha_{11}\Delta x + \alpha_{12}\Delta y + \alpha_{13}\Delta z \\ \Delta y' = \alpha_{21}\Delta x + \alpha_{22}\Delta y + \alpha_{23}\Delta z \\ \Delta z' = \alpha_{31}\Delta x + \alpha_{32}\Delta y + \alpha_{33}\Delta z \end{cases}$$

Translation:

$$\begin{cases} \Delta x' = \Delta x \\ \Delta y' = \Delta y \\ \Delta z' = \Delta z \end{cases}$$

$$“\alpha” = \frac{\partial x'^i}{\partial x^j} = “\cos \theta”$$

Vektorer bildar invarianta uttryck:

$$\begin{pmatrix} 4 \\ 2 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} 7 \\ 5 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 11 \\ 7 \end{pmatrix} \longrightarrow \left[\begin{pmatrix} \cos \theta & -\sin \theta \\ \sin \theta & \cos \theta \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} 0 & -1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \theta = 90^\circ \right] \longrightarrow$$
$$\begin{pmatrix} -2 \\ 4 \end{pmatrix} + \begin{pmatrix} -5 \\ 7 \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} -7 \\ 11 \end{pmatrix}$$

Villkoren linjära $\implies \mathbf{a} + \mathbf{b}$ vektor om \mathbf{a}, \mathbf{b} är vektorer.

Metriken invariant $\implies a^2 = a_1^2 + a_2^2 + a_3^2$.

$$|\mathbf{a} + \mathbf{b}|^2 = a^2 + b^2 + 2\mathbf{a} \cdot \mathbf{b} \implies \mathbf{a} \cdot \mathbf{b} \text{ är invariant.}$$

OBSERVERA: Ortsvektorn \mathbf{r} är *inte* en vektor under translationer.

Men $\mathbf{u} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$ är en 3-vektor. Observera

$$\Delta x' = x' - x'_1 = \alpha_{11}x + \alpha_{12}y + \alpha_{13}z - (\alpha_{11}x_1 + \alpha_{12}y_1 + \alpha_{13}z_1)$$

Derivera och färdigt!

Allmänt: En n -tippel tal (a_1, a_2, \dots, a_n) är en vektor under transformationen $x^i \mapsto x'^i$ om

$$a'^i = \frac{\partial x'^i}{\partial x^j} a^j, \quad \frac{1}{A^i} = B_i$$

4-vektorer

DEFINITION: En kvadruppel tal (A_1, A_2, A_3, A_4) är en 4-vektor om den transformerar som $(\Delta x, \delta y, \Delta z, \Delta ct)$ under Poincarétransformationer.

Alltså:

$$A'_1 = \alpha_{11}A_1 + \alpha_{12}A_2 + \dots + \alpha_{14}A_4, \quad A'_2 = \dots, \quad A'_3 = \dots, \quad A'_4 = \dots$$

$$A'_\mu = \frac{\partial x'^\mu}{\partial x^\nu} A^\nu, \quad \mu, \nu = 1, 2, 3, 4$$

OBSERVERA:

Lorentztransformationer (x - ct -symmetrisk form)

$$\left(\underbrace{\Delta x, \Delta y, \Delta z}_{\text{rotationer + translationer}}, \quad \underbrace{\Delta ct}_{\text{tidstranslationer}} \right)$$

Precis som för 3-vektorer: $\mathbf{A} + \mathbf{B}$, $k\mathbf{A}$ och $\frac{d\mathbf{A}}{dt}$ är vektorer om \mathbf{A} och \mathbf{B} är vektorer.

Kvadraten av en 4-vektor:

$$\mathbf{A}^2 := A_4^2 - A_1^2 - A_2^2 - A_3^2$$

Längden av en 4-vektor är

$$A := |\mathbf{A}^2|^{\frac{1}{2}} \geq 0$$

Skalärprodukten:

$$|\mathbf{A} + \mathbf{B}|^2 = A^2 + B^2 + 2 \underbrace{(A_4B_4 - A_1B_1 - A_2B_2 - A_3B_3)}_{\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}}$$

$\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}$ är invariant.

Inget nytt: $\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} = \mathbf{B} \cdot \mathbf{A}$, $\mathbf{A} \cdot (\mathbf{B} + \mathbf{C}) = \mathbf{A} \cdot \mathbf{B} + \mathbf{A} \cdot \mathbf{C}$, $\mathbf{A} \cdot \mathbf{A} = \mathbf{A}^2$,
 $d(\mathbf{A} \cdot \mathbf{B}) = d\mathbf{A} \cdot \mathbf{B} + \mathbf{A} \cdot d\mathbf{B}$.

Egentid:

$$d\tau^2 := \frac{ds^2}{c^2} = dt^2 - \frac{dx^2 + dy^2 + dz^2}{c^2}$$

4-hastigheten:

$$\mathbf{U} = \frac{d\mathbf{R}}{d\tau} = \left(\frac{dx}{d\tau}, \frac{dy}{d\tau}, \frac{dz}{d\tau}, \frac{dct}{d\tau} \right)$$

analogt till både $\mathbf{t} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$, $\mathbf{u} = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$.

Tangentvektor till en partikels världslinje i rumtiden. Det är en 4-vektor. Vi har även

$$\frac{d\tau^2}{dt^2} = 1 - \frac{u^2}{c^2} = \gamma^{-2}(u) \implies \frac{d\tau}{dt} = \frac{1}{\gamma(u)}$$

och

$$\begin{aligned} \frac{dx}{d\tau} &= \frac{dt}{d\tau} \cdot \frac{dx}{dt} = \gamma(u)u_1, \\ \frac{dy}{d\tau} &= \gamma(u)u_2, \quad \frac{dz}{d\tau} = \gamma(u)u_3 \\ \mathbf{U} &= \gamma(u)(u_1, u_2, u_3, c) = \gamma(u)(\mathbf{u}, c) \end{aligned}$$

4-accelerationen:

$$\begin{aligned} \mathbf{A} &= \frac{d\mathbf{U}}{d\tau} = \frac{d^2\mathbf{R}}{d\tau^2} \\ \mathbf{A} &= \frac{dt}{d\tau} \frac{d\mathbf{U}}{dt} = \gamma(u) \frac{d\mathbf{U}}{dt} = \gamma(u) \frac{d}{dt}(\gamma(u)\mathbf{u}, \gamma(u)c) = \\ &= \gamma(u) (\dot{\gamma}(u)\mathbf{u} + \gamma(u)\mathbf{a}, \dot{\gamma}(u)c), \quad \dot{\gamma} = \frac{d\gamma}{d\tau} \end{aligned}$$

I momentanta vilosystemet ($\mathbf{u} = \mathbf{0}$):

$$\mathbf{A} = (\mathbf{a}, 0)$$

$\mathbf{A} = \mathbf{0}$ om och endast om $\mathbf{a} = \mathbf{0}$ i vilosystemet. $\mathbf{U} \neq \mathbf{0}$, inget står stilla i tiden.

$$\mathbf{U}^2 = \gamma^2(u) (c^2 - u^2) = \frac{c^2}{c^2 - u^2} (c^2 - u^2) = c^2$$

Men \mathbf{U}^2 är en invariant \implies kan räknas ut i godtyckligt inertialsystem. Sätt $\mathbf{u} = \mathbf{0}$ (vilosystemet), $\mathbf{U} = (\mathbf{0}, c) \implies \mathbf{U}^2 = c^2$. På samma sätt fås $\mathbf{A}^2 = -\mathbf{a}_0^2 = -\mathbf{a}^2$ och $\mathbf{U} \cdot \mathbf{A} = 0$. (Läs sidan 100.)

4-vektorernas geometri. Om för en given 4-vektor \mathbf{B} :

- $\mathbf{B}^2 > 0$ kallas vektorn **tidslik**. Om $B_4 > 0$ är den "framtidsspekande", $B_4 < 0$: "baktidsspekande" [Jo, det var precis det han skrev på tavlan.] Pekar in i ljuskonen.
- $\mathbf{B}^2 = 0$ kallas vektorn **ljuslik** (på ljuskonen). Även här kan man dela in i framtidsspekande och baktidsspekande.

- $\mathbf{B}^2 < 0$ kallas vektorn rumslik (sgn B_4 är ej invariant).

Tidslika och ljuslika vektorer kallas med ett gemensamt namn för kausala vektorer.

Tag en ljuslik vektor $\mathbf{B} = (B_1, B_2, B_3, B_4)$. Roter x -axeln till (B_1, B_2, B_3) .
 $\mathbf{B} = (N, 0, 0, N)$.

Tag en tidslik vektor \mathbf{B} , Lorentztransformera så att t -axeln pekar längs \mathbf{B} .
 $\mathbf{B} = (0, 0, 0, \pm N)$.

För en rumslik vektor \mathbf{B} , Lorentztransformera så att x -axeln pekar längs \mathbf{B} .
 $\mathbf{B} = (N, 0, 0, 0)$.

Tag två ljuslika vektorer \mathbf{B} och \mathbf{C} som är ortogonala. Roter så att $\mathbf{B} = (N, 0, 0, N)$. $C_1 = C_4$ ty $\mathbf{B} \cdot \mathbf{C} = N(C_4 - C_1) = 0$. Men $C_4^2 - C_1^2 - C_2^2 - C_3^2 = 0 \implies C_2 = C_3 = 0$. Således $\mathbf{B} \perp \mathbf{C} \implies \mathbf{B} \parallel \mathbf{C}$ om ljuslika.

Några påståenden utan bevis

- Alla vektorer \mathbf{C} så att $\mathbf{B} \cdot \mathbf{C} = 0$ där \mathbf{B} är kausal, är rumslika, utom då \mathbf{B} är ljuslik.
- \mathbf{B}, \mathbf{C} kausala, framtidspekande $\implies \mathbf{B} \cdot \mathbf{C} \geq 0$, $= 0$ om båda är ljuslika.
- Om en och samma komponent av \mathbf{B} är noll i alla inertialsystem $\implies \mathbf{B} = \mathbf{0}$.