

5.2. Vierervektor formalismus

Notation: Wir verwenden "natürliche" Einheiten $c_0 = 1$

$$(t, \vec{x}) = (t, x, y, z)$$

$$(E, \vec{p}) = (E, p_x, p_y, p_z) \quad \text{bilden Viervektoren}$$

Lorentz-Transformation in x-Richtung:

$$t' = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} (t - vx) = \gamma (t - vx)$$

$$x' = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} (x - vt) = \gamma (x - vt)$$

Man schreibt Viervektoren als x_μ , $\mu = 0, 1, 2, 3$, p_μ etc.
und $\mu = i$ für räumliche Indizes (i.e. arabische Buchstaben)

$$p_\mu = m_0 u_\mu$$

↓
Ruhemasse "Viergeschwindigkeit"

$$\Rightarrow u_\mu = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} (1, \vec{v}) = \gamma (1, \vec{v})$$

Man kann u_μ schreiben als

$$u_\mu = \frac{dx_\mu}{d\tau} = \frac{1}{\sqrt{1-v^2}} \frac{dx_\mu}{dt}$$

$$d\tau = \sqrt{1-v^2} dt$$

↓
Geschwindigkeit
des Teilchens

Skalarprodukt:

Seien a_μ, b_μ zwei Viervektoren, dann ist

$$a_\mu b_\mu = a_0 b_0 - a_1 b_1 - a_2 b_2 - a_3 b_3 = a_t b_t - a_x b_x - a_y b_y - a_z b_z$$
$$= a_t b_t - \vec{a} \cdot \vec{b}$$

Lorentzinvariant. Insbesondere

$$t^2 - \vec{x}^2 = t^2 - x^2 - y^2 - z^2$$

$$E^2 - \vec{p}^2 = \frac{m_0^2}{1-v^2} (1-v^2) = m_0^2$$

Dies kann oft sehr nützlich sein.

Beispiel: Schwelle für die Pionproduktion



in der kosmischen Hintergrundstrahlung

$$\Rightarrow (p_\sigma + \epsilon_\sigma)^2 = (p_\sigma' + p_\sigma^\pi)^2$$

$\swarrow$ proton $\downarrow$ photon $\downarrow$ Energie-Impuls-Erhaltung $\searrow$ pion

$\rightarrow$ proton nach Reaktion

Im Massenzentrum ist Gesamtimpuls $\vec{p}_{\text{tot}} = 0$

$$\Rightarrow (p_\sigma' + p_\sigma^\pi)^2 = (E' + E^\pi)^2 \geq (m_N + m_\pi)^2$$

Andererseits ist

$$\begin{aligned} (p_\sigma + \epsilon_\sigma)^2 &= (E + \epsilon)^2 - (\vec{p} + \vec{\epsilon})^2 & p_\sigma &= (E, \vec{p}) \\ &= E^2 + 2E\epsilon + \epsilon^2 - \vec{p}^2 - \epsilon^2 - 2\vec{p} \cdot \vec{\epsilon} & \epsilon_\sigma &= (\epsilon, \vec{\epsilon}) \\ &= E^2 - \vec{p}^2 + 2E\epsilon(1 - \cos\theta) & & \\ &= m_N^2 + 2E\epsilon(1 - \cos\theta) & & \end{aligned}$$

$\downarrow$ $\swarrow$ Winkel zwischen Proton und photon-Impuls
 Protonengeschwindigkeit ≈ 1

Da $\cos\theta \geq -1$ ist die Schwelle bestimmt durch

$$4E\epsilon \geq (m_N + m_\pi)^2 - m_N^2 = 2m_N m_\pi + m_\pi^2$$

$$\Rightarrow E \geq \frac{m_N m_\pi + m_\pi^2/2}{2\epsilon} \approx 3.4 \cdot 10^{19} \left(\frac{\epsilon}{10^{-3} \text{ eV}} \right)^{-1} \text{ eV}$$

typische CMB Energie ist $\approx 6 \cdot 10^{-4} \text{ eV}$

Dies ist der berühmte Greisen-Zatsepin-Kuzmin (GZK) Effekt

spielt in der Physik der kosmischen Höhenstrahlung eine wichtige Rolle

Vierdimensionale Gradient:

Sei $\phi = \phi(t, x)$; Im System S betrachten wir kleine Zeitveränderung Δt

$$\Rightarrow \Delta \phi = \frac{\partial \phi}{\partial t} \Delta t = \frac{\partial \phi}{\partial x'} \Delta x' + \frac{\partial \phi}{\partial t'} \Delta t'$$

$$\begin{array}{ccc} \Delta x' = -v \Delta t & & \Delta t' = \gamma \Delta t \\ \downarrow & & \downarrow \\ \Delta x = 0 & & \Delta x = 0 \end{array}$$

$$\Rightarrow \frac{\partial \phi}{\partial t} \Delta t = \left(\frac{\partial \phi}{\partial t'} - v \frac{\partial \phi}{\partial x'} \right) \gamma \Delta t$$

$$\Rightarrow \frac{\partial \phi}{\partial t} = \gamma \left(\frac{\partial \phi}{\partial t'} - v \frac{\partial \phi}{\partial x'} \right)$$

analog:

$$\frac{\partial \phi}{\partial x} = \gamma \left(\frac{\partial \phi}{\partial x'} - v \frac{\partial \phi}{\partial t'} \right)$$

Vergleiche mit

$$t = \gamma(t' + vx') \quad x = \gamma(x' + vt')$$

$$\Rightarrow \vec{\nabla}_G := \left(\frac{\partial}{\partial t}, -\vec{\nabla} \right) = \left(\frac{\partial}{\partial t}, -\frac{\partial}{\partial x}, -\frac{\partial}{\partial y}, -\frac{\partial}{\partial z} \right)$$

bildet einen Viervektor. Vorsicht auf das Minuszeichen der räumlichen Komponenten $\vec{\nabla}_0$

$$\Rightarrow \vec{\nabla}_G a_G = \frac{\partial a_t}{\partial t} + \underbrace{\vec{\nabla} \cdot \vec{a}}_{\vec{\nabla}_0}$$

Beispiele:

1.) Die Kontinuitätsgleichung kann geschrieben werden als

$$0 = \frac{\partial \rho}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{j} = \vec{\nabla}_G j_G \quad \text{mit } j_G = (\rho, \vec{j})$$

2.) Wellenoperator

$$\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \vec{\nabla}^2 = \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta = \square = \vec{\nabla}_G \vec{\nabla}_G$$

3. Lorenzbedingung:

$$0 = \frac{\partial \phi}{\partial t} + \vec{\nabla} \cdot \vec{A} = \nabla_\mu A_\mu \quad \text{mit } A_\mu = (\phi, \vec{A})$$

4. Die Maxwell'schen Gleichungen für die Potentiale in Lorenz-Eichung

$$\square A_\mu = \frac{j_\mu}{\epsilon_0}$$

5.3. Lorentztransformation der Feldstärken

Definiere $F_{\mu\nu} := \nabla_\mu A_\nu - \nabla_\nu A_\mu$

ist anti-symmetrischer Lorentz-Tensor, d.h. $F_{\mu\nu} = -F_{\nu\mu}$

Jeder einzelne Index transformiert wie ein Lorentz-Vektor, d.h.

wenn für Lorentztransformation $S \rightarrow S'$

$$a_\mu' = \underline{L_{\mu\nu} a_\nu} \quad L_{\mu\nu} a_\nu \quad (\text{Summation über Indexpaare})$$

dann ist

$$F_{\mu\nu}' = L_\mu^\alpha L_\nu^\beta F_{\alpha\beta} = \sum_{\alpha, \beta=0}^3 L_\mu^\alpha L_\nu^\beta F_{\alpha\beta}$$

z.B. für Lorentztransformation mit Geschwindigkeit $\vec{v} = v \vec{e}_x$:

$$L_\mu^\nu = \begin{pmatrix} \gamma & -\gamma v & 0 & 0 \\ -\gamma v & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

Lorentztransformation von $\vec{E}$ und $\vec{B}$ erhält man also, indem man $F_{\mu\nu}$ durch $\vec{E}$ und $\vec{B}$ ausdrückt.

Beachte: Maxwell'sche Gleichungen für $F_{\mu\nu}$: $(\nabla_\mu \nabla_\nu = \nabla_\nu \nabla_\mu)$

$$\nabla_\mu F_{\mu\nu} = \nabla_\mu \nabla_\mu A_\nu - \nabla_\mu (\nabla_\nu A_\mu) = \square A_\nu = \frac{j_\nu}{\epsilon_0}$$