Vorlesungsskript

Elektrodynamik

Elektrodynamik Konrad Rösler

Inhaltsverzeichnis

1. Worum geht es in der Elektrodynamik?	1
1.1. Plan der Vorlesung	
3.1. Lichtstrahlen und Uhren	12
3.2. Lorentz-Transformation/Symmetrie von Minkowski	14
3.3. Teilchen in SR	15
3.4. Relativistische Feldtheorie	21
3.5. Maxwell-Gleichungen	23

ELEKTRODYNAMIK Konrad Rösler

1. Worum geht es in der Elektrodynamik?

In der klassischen Mechanik:

fundamentale Konzepte: Länge, Zeit, Masse

→ Trägheit + Gravitation

Newtonsche Bew. gl.:
$$\vec{F} = m \cdot \vec{a}$$
, $\vec{F} = G \cdot \frac{M \cdot m}{r^2} \vec{e}_r$ wobei \vec{r} (t) $\Longrightarrow \vec{a} = \frac{d^2 \vec{r}}{dt^2} = \ddot{\vec{r}}$

(Abbildung eines Massepunktes in 2D)

Lagrange-Funktion:

→ Wirkung

$$S = \int dt L(\vec{r}, \dot{\vec{r}})$$

N Teilchen $\vec{r}_i(t), i = 1, ..., N$

$$L\!\left(\vec{r}_i, \dot{\vec{r}}_i\right) = \sum_{i=1}^N \frac{1}{2} m_i \big|\dot{\vec{r}}_i\big|^2 - V(\vec{r}_i)$$

$$V(\vec{r}_i) = -\frac{G}{2} \sum_{\substack{i,j=1\\i\neq j}}^N \frac{m_i m_j}{\left|\vec{r}_i - \vec{r}_j\right|}$$

Neue fundamentale Größe:

- elektrische Ladung q (positiv oder negativ)
- gequantelt mit $\underline{\text{Elementarladung}} e$

$$\begin{split} q &= n \cdot e, n \in \mathbb{Z} \\ q &> 0 \ (\text{Proton, Positron}, n = +1) \\ q &< 0 \ (\text{Elektron}, n = -1) \end{split}$$

Coulomb-Gesetz: Kraft zwischen elektrisch geladenen Teilchen

$$\vec{F}_1 = k \cdot q_1 q_2 \frac{\vec{r}_1 - \vec{r}_2}{\left|\vec{r}_1 - \vec{r}_2\right|^3} = -\vec{F}_2$$

(Abbildung Coloumbgesetz zwischen zwei Teilchen)

 $q_1q_2>0$ (Ladungen haben dasselbe Vorzeichen) \Longrightarrow abstoßend

 $q_1q_2<0$ (Ladungen haben verschiedene Vorzeichen) \Longrightarrow anziehend

Was ist k? (Einheitensysteme)

- 1) Gausssche System: k = 1
- 2) SI System: $k = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0}$
- 3) Heavyside-Lorentz-System: $k = \frac{1}{4\pi}$

Umrechnen: SI \rightarrow Gauss: $e_0 = \frac{1}{4\pi}$, SI \rightarrow Heavyside: $\varepsilon_0 = 1$

Zusätzliche Realität:

magenetische Felder, elektromagnetische Wellen

→ **Feldtheorie** (Maxwell's Theorie, erstes Beispiel)

 $\vec{x}_i(t), \quad i=1,...,N$ diskrete Zahl an freiheitsgrade = 3N

 \longrightarrow Elektrodynamik $\vec{E}(t, \vec{x}), \vec{B}(t, \vec{x})$

Betrachte ein Kraftfeld, erzeugt durch N Punktladungen $q_i, 1=1,...,N$ wirkend auf eine Testladung $|q| \ll |q_i|$

$$\Longrightarrow \vec{F} = q\vec{E}(\vec{x}), \quad \vec{E}(\vec{x}) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \sum_{i=1}^N q_i \frac{\vec{x} - \vec{x}_i}{\left|\vec{x} - \vec{x}_i\right|^3}$$

das Elektrische Feld

eine fixierte Ladung an \vec{x}_1

$$\vec{E}(\vec{x}, t) = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} q_1 \frac{\vec{x} - \vec{x}_1(t)}{|\vec{x} - \vec{x}_1(t)|^3}$$

(Abbildung einer Ladung als Punktteilchen)

Diese (naive) Zeitabhängigkeit ist empirisch falsch und im Widerspruch zur (speziellen) Relativitätstheorie (SR)

→ Maxwell's Theorie, kompatibel mit SR

1.1. Plan der Vorlesung

- 1. Wiederholung
 - Euklidische Geometrie im \mathbb{R}^3 , Vektoranalysis (Differentialformen)
- 2. Spezielle Relativitätstheorie
 - (Psuedo-) Euklidische Geometrie des Minkowski-Raum $\mathbb{R}^{3,1}$
- 3. Maxwell's Theorie
- 4. Anwendungen
 - 1. Elektrostatik
 - 2. Magnetostatik
 - 3. Elektro- und Magnetostatik in Materie

ELEKTRODYNAMIK Konrad Rösler

2. Wiederholung: Vektoranalysis im \mathbb{R}^3

Der euklidische \mathbb{R}^3 : $\vec{x} = \vec{r} = (x^1, x^2, x^3) = (x^i), \quad i = 1, 2, 3$

Metrik:

$$\langle \vec{x}_1 - \vec{x}_2, \vec{x}_1 - \vec{x}_2 \rangle = \left| \vec{x}_1 - \vec{x}_2 \right|^2 = \sum_{i=1}^3 (x_1^i - x_2^i) (x_1^i - x_2^i)$$

Geometrie invariant unter Rotationen

$$x^{i} \longrightarrow {x'}^{i} = \sum_{j=1}^{3} R^{i}_{j} x^{j} \underbrace{\equiv}_{\text{Einstein Konvention}} R^{i}_{j} x^{j}$$

$$|\vec{x}|^2 = \delta_{ij} x^i x^j$$
 wobei $\delta_{ij} = \begin{cases} 1 & i = j \\ 0 & i \neq j \end{cases}$

$$\begin{split} \left|\vec{x}'\right|^2 &= \delta_{ij} {x'}^i {x'}^j = \delta_{ij} R_k^i x^k R_l^j x^l \\ &= \left(\delta_{ij} R_k^i R_l^j\right) x^k x^l = \left|\vec{x}\right|^2 = \delta_{kl} x^k x^l \\ \Longrightarrow \delta_{ij} R_k^i R_l^j = \delta_{kl} \end{split}$$

Matrix-Notation: $R = (R_j^i), \mathbb{1} = (\delta_{ij})$

$$\begin{split} \delta_{kl} &= R_k^i \delta_{ij} R_l^j \Longrightarrow \mathbb{1} = R^T R \\ &\Longrightarrow \det(R) = \pm 1 \end{split}$$

Rotationsgruppe: SO(3) : det(R) = +1

_

Im \mathbb{R}^3 hat man das **Kreuz-Produkt**

Epsilon-Tensor / Levi-Civita-Symbol

$$\varepsilon^{ijk}, \varepsilon_{ijk}: \quad \varepsilon^{123} = -\varepsilon^{213} = \varepsilon^{231} = 1$$

total antisymmetrisch, da $\varepsilon^{112}=0=-\varepsilon^{112}$

 \implies invariant unter Rotation / SO(3)

$$\varepsilon^{ijk} \longrightarrow R_m^i R_n^j R_l^K \varepsilon^{mnl} \underset{\det(R)=1}{\overset{}{=}} \varepsilon^{ijk}$$

Im euklidischen \mathbb{R}^3 darf man nur folgende Objekte benutzen:

$$\delta_{ij}, \delta^{ij}, \varepsilon^{ijk}, \varepsilon_{ijk}$$

Skalarprodukt: $\langle \vec{x}, \vec{y} \rangle = \delta_{ij} x^i y^j$

<u>Kreuzprodukt:</u> $\vec{u} \times \vec{v} = -\vec{v} \times \vec{u}, (\vec{u} \times \vec{v})^i := \delta^{il} \varepsilon_{lik} u^j v^k$

Skalare/Funktionen auf \mathbb{R}^3 : $F = F(\vec{x}) \in \mathbb{R}$

Vektorfeld auf RR^3: $\vec{V} = \vec{V}(\vec{x})$

<u>Gradient:</u> $\partial_i := \frac{\partial}{\partial x^i}$, Skalar \longrightarrow Vektor

$$\vec{\nabla} F = \operatorname{grad} F, \quad (\operatorname{grad} F)^i = \delta^{ij} \partial_j F = \left(\frac{\partial F}{\partial x^1}, \frac{\partial F}{\partial x^2}, \frac{\partial F}{\partial x^3} \right)$$

<u>Divergenz</u>: Vektor → Skalar

$$\begin{split} \operatorname{div} \, \vec{V} &= \boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{V} = \partial_i V^i \\ &= \frac{\partial V^1}{\partial x^1} + \frac{\partial V^2}{\partial x^2} + \frac{\partial V^3}{\partial x^3} \end{split}$$

Rotation: Vektor \longrightarrow Vektor

$$\mathrm{rot}\ \vec{V} = \boldsymbol{\nabla} \times \vec{V} \Longrightarrow (\mathrm{rot}\ V)^i = \varepsilon^{ijk} \partial_i V_k$$

 $\mathbf{Skalare} \xrightarrow{\mathbf{grad}} \mathbf{Vektoren} \xrightarrow{\mathbf{rot}} \mathbf{Vektoren} \xrightarrow{\mathbf{div}} \mathbf{Skalare}$

Identitäten (Kettenkomplex):

$$rot \circ grad = 0$$
$$div \circ rot = 0$$

Differential formen im \mathbb{R}^3 :

• <u>0-Formen:</u> Skalar

• 1-Formen: "dual" zu Vektoren, $A_i(\vec{x})$

[Im Euklidischen:
$$V_i(\vec{x}) = \delta_{ij} V^j(\vec{x})$$
]

• <u>2-Formen:</u> Antisymmetrischer Tensor

$$B_{ij}(\vec{x}) = -B_{ij}(\vec{x})$$

• 3-Formen: $C_{ijk}(\vec{x}) = -C_{ikj}(\vec{x}) = \dots$ (wie Levi-Civita)

Effiziente indexfreie Notation: Basis-Elemente dx^i

- 1-Form: $A = A_i \, \mathrm{d} x^i$
- 2-Form:
 $$\begin{split} B &= \tfrac{1}{2} B_{ij} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j \\ \bullet &\text{ 3-Form: } C = \tfrac{1}{3!} C_{ijk} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^k \end{split}$$

wobei
$$\mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j = -\, \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^i$$

Wedge Product:

$$A \wedge B = \left(A_i \, \mathrm{d} x^i\right) \wedge \left(\frac{1}{2} B_{jk} \, \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^k\right) = \frac{1}{2} A_i B_{jk} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^k \, (3\text{-Form})$$

p-Form A, q-Form B

$$\implies A \wedge B \text{ ist } (p+q) - \text{Form}$$

$$A \wedge B = (-1)^{pq} B \wedge A \text{ (gradiert Kommutativ)}$$

$$(A \wedge B) \wedge C = A \wedge (B \wedge C) \text{ (assoziativ)}$$

deRham Differential:

$$d := \partial_i \, \mathrm{d} x^i \wedge$$

Beispiel:

$$\begin{split} dA &= d \big(A_j dx^j \big) \\ &= \partial_i dx^i \wedge \big(A_j dx^j \big) \\ &= \partial_i A_j dx^i \wedge dx^j \\ &= \frac{1}{2} \big(\partial_i A_j - \partial_j A_i \big) \underbrace{dx^i \wedge dx^j}_{-dx^j \wedge dx^i} \end{split}$$

 $\Omega^p: p\text{-}\mathsf{Formen},\, d:\Omega^p \longrightarrow \Omega^{p+1},\, d^2=0$ (Übungsaufgabe)

Hodge Operator:

$$\star: \Omega^p \longleftrightarrow \Omega^{3-p}$$
$$\star: \Omega^1 \longleftrightarrow \Omega^2$$
$$\star: \Omega^3 \longleftrightarrow \Omega^0$$

A ist 1-Form, B ist 2-Form, C ist 3-Form

$$\star A = \frac{1}{2} \varepsilon_{ij}^k A_k dx^i \wedge dx^j$$

$$\star B = \frac{1}{2} \varepsilon_i^{jk} B_{jk} dx^i$$

$$\star C = \frac{1}{3!} \varepsilon^{ijk} C_{ijk}$$

Wir erweitern das Diagramm von vorher:

Dieses Diagramm kommutiert. (Alle Pfade, die zwei Punkte verbinden, sind äquivalent.)

$$d^2 = 0 \iff \text{rot} \circ \text{grad} = 0, \text{div} \circ \text{rot} = 0$$

Wiederholung

Beim letzten Mal: $\vec{x} = (x^i) \in \mathbb{R}^3, i, j = 1, 2, 3$

Invarianten der euklidischen Geometrie

$$\delta_{ij} = \delta^{ij} = \begin{cases} 1 & i = j \\ 0 & \text{sonst} \end{cases}$$
$$\varepsilon_{ijk} = \varepsilon^{ijk} = \pm 1$$

Skalarprodukt/Euklidische Metrik:

$$\begin{split} \langle \vec{v}, \vec{w} \rangle &= \vec{v} \cdot \vec{w} = \delta_{ij} v^i w^j \in \mathbb{R} \\ &\equiv v^i w_i = v_i w^i \end{split}$$

Kreuzprodukt:

$$(\vec{v} \times \vec{w})^i \coloneqq \varepsilon^{ijk} v_j w_k = \varepsilon^{ijk} \delta_{jn} \delta_{kl} v^n w^l$$

Skalare und Vektoren im $\mathbb{R}^3 \longleftrightarrow \text{Differential formen im } \mathbb{R}^3$

1-Form: $(A_i), A = A_i dx^i, A_i = \delta_{ij}A^j (\longleftrightarrow \underline{\text{Vektor}})$

2-Form: $B = \frac{1}{2}B_{ij}\,\mathrm{d}x^i\wedge\mathrm{d}x^j, B_{ij} = \varepsilon_{ijk}B^k \ (\longleftrightarrow \underline{\mathrm{Vektor}})$

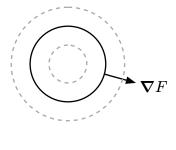
3-Form: $C = \frac{1}{3!}C_{ijk} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^k$

Hodge-dual zu Skalar: $F(\vec{x}) = \frac{1}{3!} \varepsilon^{ijk} C_{ijk}(\vec{x})$

Sei $F:\mathbb{R}^3 \to \mathbb{R}$ ein Skalarfeld, dann ist ∇F senkrecht auf der Fläche $F^{-1}(\{0\}).$

$$\begin{aligned} \textbf{Beispiel:} & F(\vec{x}) \coloneqq |\vec{x}|^2 - R^2, R = \text{const} \\ & F^{-1}(\{0\}) \eqqcolon S^2 \; (\text{Sph\"are}) \qquad (\nabla F)^i = \delta^{ij} \delta_j F \\ & \partial_j F(\vec{x}) = \partial_j \left(|\vec{x}|^2 \right) = \partial_j \left(\delta_{kl} x^k x^l \right) \\ & = \delta_{kl} \left(\partial_j x^k \right) x^l + \delta_{kl} x^k \left(\partial_j x^l \right) \\ & = 2 \delta_{kl} \left(\partial_j x^k \right) x^l \\ & = 2 \delta_{jl} x^l \\ & \Longrightarrow (\nabla F)^i = \delta^{ij} 2 \delta_{jl} x^l = 2 \cdot x^i \end{aligned}$$

 $\nabla F = 2 \cdot \vec{x}$



allgemeiner Beweis:

Parametrisierung der Fläche F=0, Parameter $\sigma^{\alpha}, \alpha=1,2 \Longleftrightarrow F(\vec{x}(\sigma))=0$

$$\begin{split} \frac{\partial \vec{x}}{\partial \sigma^1} & \text{Tangential vektor entlang } \sigma^1 \\ \frac{\partial \vec{x}}{\partial \sigma^2} & \text{Tangential vektor entlang } \sigma^2 \\ & \langle \frac{\partial \vec{x}}{\partial \sigma^\alpha}, \nabla F \rangle = \delta_{ij} \frac{\partial x^i}{\partial \sigma^\alpha} (\nabla F)^j = \delta^{jk} \partial_k F \\ &= \delta_i^{\ k} \frac{\partial x^i}{\partial \sigma^\alpha} \partial_k F = \frac{\partial x^i}{\partial \sigma^\alpha} \partial_i F \stackrel{\text{Kettenregel}}{=} \frac{\partial}{\partial \sigma^\alpha} (F(\vec{x}(\sigma))) = 0 \\ &\Longrightarrow \nabla F \text{ senkrecht auf Tangential vektoren} \end{split}$$

Integralsätze:

 $\underline{\text{Linienintegral:}} \text{ Kurve im } \mathbb{R}^3 \text{: } C, \vec{x}(s) = x^i(s), s \in [s_0, s_1] \subset \mathbb{R}$

1-Form kann entlang einer Kurve integriert werden

1-Form
$$\longleftrightarrow$$
 Kurven

<u>1-Form:</u>

$$A = A_i(\vec{x}) \, \mathrm{d} x^i$$

$$\int_C A \equiv \int_C A_i \, \mathrm{d} x^i \coloneqq \int_{s_0}^{s_1} A_i(\vec{x}(s)) \frac{\mathrm{d} x^i}{\mathrm{d} s} \, \mathrm{d} s$$

Euklidische Metrik:

$$A \longleftrightarrow \vec{A} \qquad \int A_i \, \mathrm{d} x^i = \int \delta_{ij} A^i \, \mathrm{d} x^i$$
$$\Longrightarrow \int A_i \, \mathrm{d} x^i = \int \vec{A} \cdot \mathrm{d} \vec{x}$$

Fall A exakt $A = d\phi, A_i = \partial_i \phi$

$$\begin{split} \int_C A &= \int_C d\phi = \int_{s_0}^{s_1} \partial_i \phi(\vec{x}(s)) \frac{\mathrm{d} x^i}{\mathrm{d} s} \, \mathrm{d} s \overset{\text{Kettenregel}}{=} \int_{s_0}^{s_1} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d} s} \phi(\vec{x}(s)) \, \mathrm{d} s = \phi(\vec{x}(s_1)) - \phi(\vec{x}(s_0)) \\ \int_\phi \mathrm{d} \phi &= \phi(\vec{x}(s_1)) - \phi(\vec{x}(s_0)) \end{split}$$

- \Longrightarrow hängt nur von Endpunkten ab!
- \implies geschlossene Kurve:

$$\oint_C \mathrm{d} \phi = 0$$

$$\vec{x}(s_1) = \vec{x}(s_2)$$

Für konservatives Kraftfeld $\vec{A} = \boldsymbol{\nabla} \phi$

$$\Longrightarrow \int_{C} \boldsymbol{\nabla} \phi \cdot \mathrm{d}\vec{x} = \phi(\vec{x}(s_{1})) - \phi(\vec{x}(s_{0}))$$

Flächenintegral:

$$2\text{-Form} \longleftrightarrow \text{Fläche}$$

Parametrisierung Σ : $\vec{\sigma} = \vec{x}(u, v), \sigma^{\alpha} = (u, v) \in D \subset \mathbb{R}^2$

$$\begin{split} B &= \frac{1}{2} B_{ij} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j, \qquad \mathrm{d} x^i = \frac{\partial x^i}{\partial \sigma^\alpha} \, \mathrm{d} \sigma^\alpha = \frac{\partial x^i}{\partial u} \, \mathrm{d} u + \frac{\partial x^i}{\partial v} \, \mathrm{d} v \\ \int_{\Sigma} B &= \frac{1}{2} \cdot \int_{\Sigma} B_{ij} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j = \frac{1}{2} \int_{D} B_{ij} (\vec{x}(\sigma)) \frac{\partial x^i}{\partial \sigma^\alpha} \frac{\partial x^j}{\partial \sigma^\beta} \, \mathrm{d} \sigma^\alpha \wedge \mathrm{d} \sigma^\beta \\ \Longrightarrow \int_{\Sigma} B &\coloneqq \frac{1}{2} \int_{D} B_{ij} (\vec{x}(u,v)) (\frac{\partial x^i}{\partial u} \frac{\partial x^j}{\partial v} - \frac{\partial x^i}{\partial v} \frac{\partial x^j}{\partial u} \, \mathrm{d} u \, \mathrm{d} v \\ \int_{\Sigma} B &= \int_{D} B_{ij} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^i}{\partial u} \frac{\partial x^j}{\partial v} \, \mathrm{d} u \, \mathrm{d} v = \int_{\Sigma} \vec{V} \cdot \overrightarrow{\mathrm{d} \Sigma} \end{split}$$

wobei $\overrightarrow{\mathrm{d}\Sigma} \coloneqq \left(\frac{\partial \vec{x}}{\partial v} \times \frac{\partial \vec{x}}{\partial u}\right) \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v$

Volumenintegral:

3-Formen \longleftrightarrow Volumen

$$C = \frac{1}{3!} C_{ijk} \, \mathrm{d} x^i \wedge \mathrm{d} x^j \wedge \mathrm{d} x^k$$

$$\int_{V} C = \frac{1}{3!} \int e^{ijk} C_{ijk}(\vec{x}) \, \mathrm{d}x^3$$

Integralsätze/Stokes von Stokes:

Sei M eine Kurve/Fläche/Volumen und $\partial(M)$ der Rand:

• M=C Kurve: ∂M sind die Endpunkte

• $M = \Sigma$ Kurve: ∂M ist die Randkurve

• M=V Kurve: ∂M ist die Oberfläche von V

Stokes Theorem

Sei A eine (p)-Form und M (p+1)-dimensional. Dann gilt

$$\int_{\partial M} A = \int_{M} \mathrm{d}A$$

M: Kurve (1-dimensional), $A = \phi$ (0-Form)

$$\begin{split} \int_M \mathrm{d}\phi &= \phi(\vec{x}(s_1)) - \phi(\vec{x}(s_0)) = \int_{\partial M} \phi \\ & \text{für } \partial M = \{\vec{x}(s_1), \vec{x}(s_0)\} \end{split}$$

M: Fläche, 1-Form, $A=A_i\,\mathrm{d} x^i$, Parametrisierung: $\sigma^\alpha=(u,v)\in D$

$$\mathrm{d}A = \frac{1}{2} \big(\partial_i A_j - \partial_j A_i \big) \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j$$

$$\begin{split} \int_{M} \mathrm{d}A &= \int_{D} \left(\partial_{i} A_{j} - \partial_{j} A_{i} \right) \frac{\partial x^{i}}{\partial u} \frac{\partial x^{j}}{\partial v} \, \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v \\ &= \int_{D} \left(\frac{\partial}{\partial u} A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{j}}{\partial v} - \frac{\partial}{\partial v} A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{i}}{\partial u} \right) \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v \\ &= \int_{D} \left(\frac{\partial}{\partial u} \left(A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{j}}{\partial v} \right) - \frac{\partial}{\partial v} \left(A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{i}}{\partial u} \right) \right) \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v \\ &\int_{D} \frac{\partial}{\partial u} (A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{j}}{\partial v} \, \mathrm{d}u \, \mathrm{d}v = \int^{v_{1}} A_{j} (\vec{x}(u,v) \frac{\partial x^{j}}{\partial v} \, \mathrm{d}v - \int^{v_{1}} A_{j} (\vec{x}(u,v)) \frac{\partial x^{j}}{\partial v} \, \mathrm{d}v \end{split}$$

(Abbildung parametrisierter Fläche in 2D-Koordinaten)

M: Volumen, B 2-Form, $B = B_{ij} \wedge x^i \wedge x^j$

$$\Rightarrow 3\text{-Form} \quad \mathrm{d}B = \partial_i B_{jk} \wedge x^i \wedge x^j \wedge x^k = \frac{1}{2} \varepsilon^{ijk} \partial_i B_{jk} \, \mathrm{d}x^3$$

$$\Rightarrow \mathrm{d}B = \partial_i V^i \, \mathrm{d}x^3, V^i := \frac{1}{2} \varepsilon^{ijk} B_{kj}$$

$$\Rightarrow \int_V \mathrm{d}B = \int_V \partial_i V^i \, \mathrm{d}x^3 = \int_M \boldsymbol{\nabla} \cdot \left(\vec{V}\right) \mathrm{d}x^3 \stackrel{\mathrm{Gauss}}{=} \oint_{\partial V} \vec{V} \cdot \overrightarrow{\mathrm{d}\Sigma} = \int_{\partial M} B$$

Konsistenz mit $\operatorname{div}\circ\operatorname{rot}=0,...,\operatorname{differential}^2=0$

$$\begin{split} M &= \partial M' \Longrightarrow \partial M = 0 \quad [\partial \partial = 0] \\ A &= \mathrm{d}C \Longrightarrow 0 = \int_M \mathrm{d}A = \int_{\partial M} \mathrm{d}C \Longrightarrow \mathrm{d}A = \mathrm{d}^2(A) \end{split}$$

Koordinatenwechsel:

$$\int_V F(\vec{x}) \, \mathrm{d}x^3 = \frac{1}{3!} \int_V F(\vec{x}) \varepsilon_{ijk} \, \mathrm{d}x^i \wedge \mathrm{d}x^j \wedge \mathrm{d}x^k$$

 \longrightarrow neue Koordinaten $\vec{w}: \vec{x} = \vec{x}(\vec{w})$

$$\begin{array}{c} x_1 = x_1(w_1, w_2, w_3), w_1 = w_1(x_1, x_2, x_3) \\ : \end{array}$$

Es gilt

$$\mathrm{d}x^i = \frac{\partial x^i}{\partial w^j} \, \mathrm{d}w^j$$

$$\int_V F(\vec{x}) \, \mathrm{d}x^3 = \int_V F(\vec{x}(\vec{w})) \frac{1}{3!} \varepsilon_{ijk} \frac{\partial x^i}{\partial w^l} \frac{\partial x^j}{\partial w^m} \frac{\partial x^k}{\partial w^n} \underbrace{\frac{\mathrm{d}w^l \wedge \mathrm{d}w^m \wedge \mathrm{d}w^n}{\varepsilon^{l + 1} + 1}}_{=\varepsilon^{lmn} \, \mathrm{d}w^1 \wedge \mathrm{d}w^2 \wedge \mathrm{d}w^3}$$

$$= \det(J)$$

Jacobi-Matrix:

$$J_i^{\ j} = \left(\frac{\partial x^j}{\partial w^i}\right)$$

$$\Longrightarrow \mathrm{d}x^3 = \left|\det(J)\right| \mathrm{d}x^3$$

ELEKTRODYNAMIK Konrad Rösler

3. Spezielle Relativitätstheorie

Raumzeit: Raum und Zeit vereingit in einem vierdimensionalen Raum

Punkt der Raumzeit: **Ereignis** (etwas, das zu einem festen Zeitpunkt an einem Ort stattfindet)

Literaturempfehlung: Robert Geroch, General Relativity from A to B

Abbildung der Raumzeit in 3D

Struktur der Raumzeit?

Aristotelische Raumzeit:

Folgende fragen sind bedeutungsvoll

- 1. Finden zwei Ereignisse am selben Ort statt?
- 2. Finden zwei Ereignisse zur selben Zeit statt?

Abbildung der Aristotelischen Raumzeit

Antworten:

- 1. Ereignisse liegen in der selben senkrechten Ebene
- 1. Ereignisse liegen in der selben 3D-Ebene

Es gilt das Prinzip der "absoluten Ruhe".

Galileische Raumzeit:

Abbildung der Galileischen Raumzeit

"Zwei Ereigniss finden zur selben Zeit statt." hat eine absolute Bedeutung, das Prinzip der absoluten Ruhe gilt jedoch nicht.

Im Allgemeinen macht es keinen Sinn zu fragen was der räumliche Abstand <u>zwischen zwei</u> <u>Ereignissen</u> p und q ist.

Aber: Der räumliche Abstand zur selben Zeit ist absolut.

 \implies Newtonsches Gravitationsgesetz ist kompatibel mit Galilei [$V(r) \sim r$: Distanz zu festem Punkt]

Minkowski Raum:

 $\mathbb{R}^4: x^\mu=(ct,x,y,z), \mu=0,1,2,3\equiv \left(x^0,x^i\right), i=1,2,3$. Dabei ist c die Lichtgeschwindigkeit [c=1 in bestimmen Einheiten, z.B. räumliche Koordinaten in Lichtjahren und t in Jahren]

Minkowski-Metrik: "pseudo-euklidische Metrik"

$$\eta_{\mu
u} \coloneqq egin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \ 0 & -1 & 0 & 0 \ 0 & 0 & -1 & 0 \ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix} = \eta^{\mu
u}$$

Raumzeit-Intervall/Abstand zwischen zwei Punkten mit Koordinatendifferenz Δx^{μ}

$$\begin{split} \Delta s^2 &\coloneqq \eta_{\mu\nu} \Delta x^\mu \Delta x^v \\ &= \left(\Delta x^0\right)^2 - \left(\Delta x^1\right)^2 - \left(\Delta x^2\right)^2 - \left(\Delta x^3\right)^2 \\ &= c^2 (\Delta t)^2 - \left(\Delta \vec{x}\right)^2 \end{split}$$

Infinitesimal: $\mathrm{d}s^2=\eta_{\mu\nu}\,\mathrm{d}x^\mu\,\mathrm{d}x^\nu=c^2\,\mathrm{d}t^2-(\mathrm{d}\vec{x}^2$

Vektoren im Minkowski-Raum $\mathbb{R}^{3,1}$:

 V^{μ} : 4er-Vektor/"kontravarianter" Vektor

Minkowski-Norm: $V^2=\langle V,V\rangle=\eta_{\mu,\nu}V^\mu V^\nu\equiv V_\mu V^\mu$ wobei "index herunter gezogen" zum "kontravarianten" Vektor ("co-Vektor")

$$V_{\mu}\coloneqq \eta_{\mu\nu}V^{\nu}=\left(v^{0},-v^{1},-v^{2},-v^{3}\right)$$

Hochziehen von Indizes: $V^{\mu} = \eta^{\mu\nu} V_{\nu}$

Notationsoptionen:

$$\langle V,W\rangle = \eta_{\mu\nu}V^{\mu}W^{\nu} = V_{\mu}W^{\mu} = V^{\mu}W_{\mu}$$

Abbildung des Lichtkegels in 3D

 $x^{\mu}x_{\mu}=0$ heißt lichtartig

 $x^{\mu}x_{\mu} > 0$ heißt zeitartig

 $x^{\mu}x_{\mu} < 0$ heißt raumartig

Dies ist eine Klassifizierung von Punkten im Minkowski-Raum.

3.1. Lichtstrahlen und Uhren

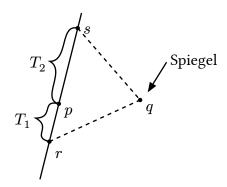
Postulat 1: Weltlinien von Lichtstrahlen sind Kurven (= Gerade) auf der Oberfläche des Lichtkegels.

Postulat 2: Weltlinien von massiven Objekten/Beobachtern sind zeitartige Kurven

Postulat 3: Die Zeit, die ein Beobachter entlang seiner Weltlinie"misst", ist

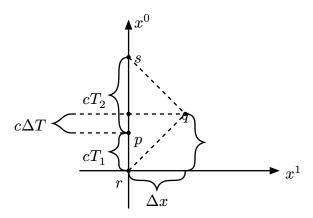
$$T = \frac{1}{c}\sqrt{\left(\Delta s\right)^2} = \sqrt{\left(\Delta t\right)^2 - \frac{\left(\Delta \vec{x}\right)^2}{c^2}}$$

Physikalische Interpretation von zwei Ereignissen p und q mit raumartigen Intervall?



Behauptung: $\Delta s^2=-c^2T_1T_2<0,$ $\Delta s^2:$ Intervall/Abstand zwischen p und q Beweis: Wähle Ruhesystem des Beobachters.

$$\begin{split} \Delta x &= \frac{c}{2}(T_1 + T_2), c\Delta t = -\frac{c}{2}(T_1 - T_2) \\ \Longrightarrow \Delta s^2 &= c^2(\Delta t)^2 - (\Delta x)^2 \\ &= \frac{c^2}{4}(T_1 - T_2)^2 - \frac{c^2}{4}(T_1 + T_2)^2 \\ &= -c^2T_1T_2 \end{split}$$



Zwillingsparadox: Zeit von $A\!\!:T_A=T.$ Zeit von $B\!\!:cT_B=2\sqrt{c^2\big(\frac{T}{2}\big)^2-\Delta x^2}$

$$\Longrightarrow T_B^2 = 4 \left(\frac{T^2}{4} - \frac{\Delta x^2}{c^2} \right) = T_A^2 - 4 \frac{\Delta x^2}{c^2}$$

$$\implies T_B < T_A$$

Die Eigenzeit entlang von Geraden ist maximal.

Lorentz-Transformation/Symmetrie von Minkowski

3.2. Lorentz-Transformation/Symmetrie von Minkowski

$$x^{\mu} \longrightarrow x'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\ \nu} \cdot x^{\nu}$$

4-Vektoren: $V^{\mu} \longrightarrow V'^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\ \nu} \cdot V^{\nu}$ ("kontravarianter Vektor")

co-Vektor: $W_{\mu} \longrightarrow W'_{\mu} = \left(\Lambda^{-1}\right)^{\nu}_{\mu} W_{\nu}$

$$\begin{split} V^{\mu}W_{\mu} &\longrightarrow V'^{\mu}W_{\mu}' = \Lambda^{\mu}_{\nu}V^{\nu}(\Lambda^{-1})^{\rho}_{\mu}W_{\rho} \\ &= \left(\Lambda^{-1}\right)^{\rho}_{\mu}\Lambda^{\mu}_{\nu}V^{\nu}W_{\rho} \\ &= \underbrace{\left(\Lambda^{-1}\cdot\Lambda\right)^{\rho}_{\nu}\cdot V^{\nu}W_{\delta}}_{\delta^{\rho}_{\nu}} \\ &= V^{\nu}W_{\nu} \end{split}$$

Analog für höhere Tensoren

$$\begin{split} T^{\mu\nu} &\longrightarrow {T'}^{\mu\nu} = \Lambda^{\mu}_{\rho} \Lambda^{\nu}_{\sigma} T^{\rho\sigma} \\ L^{\mu}_{\nu} &\longrightarrow {L'}^{\mu}_{\nu} = \Lambda^{\mu}_{\rho} {(\Lambda^{-1})}^{\sigma}_{\nu} L^{\rho}_{\sigma} \ \text{etc.} \end{split}$$

Lorentz-Gruppe: Symmetrie von Minkowski

$$\begin{split} \eta'_{\mu\nu} &:= \left(\Lambda^{-1}\right)^{\rho}_{\mu} \left(\Lambda^{-1}\right)^{\sigma}_{\nu} \eta_{\rho\sigma} \stackrel{!}{=} \eta_{\mu\nu} \Longleftrightarrow \eta_{\rho\sigma} = \Lambda^{\mu}_{\rho} \Lambda^{\nu}_{\sigma} \eta_{\mu\nu} \\ & \Longleftrightarrow \eta = \Lambda^{T} \eta \Lambda \\ & \Longrightarrow \det(\eta) = \det(\Lambda^{T}) \det(\eta) \det(\Lambda) \\ & \Longleftrightarrow 1 = \det(\Lambda)^{2} \Longleftrightarrow \det(\Lambda) = \pm 1 \\ & SO(1,3) := \left\{1 \in GL(4) \mid \eta = \Lambda^{T} \eta \Lambda, \det(\Lambda) = \pm 1\right\} \end{split}$$

Beispiele:
$$x^2 = x^3 = 0$$
 $x^{\mu} \longrightarrow x'^{\mu} = (ct', x', 0, 0)$

Bestimme alle Transformationen, so dass $\left(ct'\right)^2-\left(x'\right)^2=\left(ct\right)^2-x^2$

→ Übungsaufgabe

Welche Transformationen sind möglich?

Abbildung

Physikalische Freiheitsgrade in SR

- 1. Punktteilchen (elektrische Ladungen, ...)
- 2. Felder (elektrisches/magnetisches Feld)

Abbildung

$$\begin{split} \Delta s_i &= \sqrt{\eta_{\mu\nu} \Delta x_i^\mu \Delta x_i^\nu} \\ s(p,q) &= \sum_i \Delta s_i = \sum_i \sqrt{\eta_{\mu\nu} \Delta x_i^\mu \Delta x_i^\nu} \end{split}$$

$$s(p,q) = \int_C \mathrm{d}s \coloneqq \int_a^b \sqrt{\eta_{\mu\nu} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^\nu}{\mathrm{d}\lambda}} \, \mathrm{d}\lambda$$

Zeitartig: $\dot{x}^2 = \eta_{\mu\nu}\dot{x}^{\mu}\dot{x}^{\nu} > 0$

Eigenzeit:
$$T=\frac{1}{c}\int \mathrm{d}s=\frac{1}{c}\int \mathrm{d}\lambda\,\sqrt{\eta_{\mu\nu}\frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}}$$

Bewegungsgleichung für freies Teilchen?

 \longrightarrow Wirkung

$$S[x(\lambda)] = -mc \int ds = -mc \int \sqrt{\eta_{\mu\nu}} \frac{dx^{\mu}}{d\lambda} \frac{dx^{\nu}}{d\lambda} d\lambda$$

klassische Mechanik: $S=\int {\rm d}t\, \frac{1}{2} m \dot{q}^2 \pm \dots$ und $[S]={\rm Zeit}\cdot {\rm Energie}$

3.3. Teilchen in SR

Abbildung

Parametrisierung: $x^{\nu}(\lambda), \lambda \in [a, b]$ mit x(a) = p und x(b) = q.

Tangentialvektor: $\dot{x}^{\nu}(\lambda):=\frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}$, zeitartig: $\dot{x}^2:=\eta_{\mu\nu}\dot{x}^{\mu}\dot{x}^{\nu}>0$

Raumzeit-Distanz/Intervall der Kurve C:

$$\int_C \mathrm{d}s \coloneqq \int_a^b \sqrt{\eta_{\mu\nu} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^\nu}{\mathrm{d}\lambda}} \, \mathrm{d}\lambda = \int_a^b \sqrt{\dot{x}^2} \, \mathrm{d}\lambda$$

 \Longrightarrow Eigenzeit $\tau = \frac{s}{c}$

$$\Delta \tau \coloneqq \frac{1}{c} \int \sqrt{\dot{x}^2} \, \mathrm{d}\lambda$$

Zeit, gemessen von einer Uhr mit Weltlinie C.

Wirkung (Hamiltonisches Prinzip) für ein freies Teilchen:

$$S = -mc \int \sqrt{\eta_{\mu\nu} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}} \, \mathrm{d}\lambda = -mc^2 \int \mathrm{d}\tau$$

$$\delta S \stackrel{!}{=} 0$$
 S : Funktional

Variation:

$$\delta S \coloneqq \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varepsilon} S[x + \varepsilon \delta x] \bigg|_{\varepsilon = 0}$$

Rechnung: Variation des Funktionals

1) δ und $\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}$ kommutieren

$$\delta \left(\frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \right) = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\varepsilon} \frac{\mathrm{d}x^{\mu} + \varepsilon \delta x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \bigg|_{\varepsilon=0} = \frac{\mathrm{d}\delta x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \bigg|_{\varepsilon=0} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} (\delta x^{\mu})$$

2)

$$\delta(\eta_{\mu\nu}\frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}\overset{\scriptscriptstyle{1}}{=}\eta_{\mu\nu}\frac{\mathrm{d}(\delta x^{\mu})}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}+\eta_{\mu\nu}\frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}(\delta x^{\nu})}{\mathrm{d}\lambda}=2\eta_{\mu\nu}\frac{\mathrm{d}(\delta x^{\mu})}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}$$

3)

$$\delta \sqrt{\eta_{\mu\nu}} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda} \stackrel{\text{Kettenregel}}{=} \frac{1}{2\sqrt{\dot{x}^{2}}} \delta(\dot{x}^{2}) = \star \quad \text{wobei } \eta_{\mu\nu} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda} \equiv \dot{x}^{2}$$

$$\star = \frac{1}{\sqrt{\dot{x}^{2}}} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} (\delta x^{\mu}) \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda}$$

$$\Longrightarrow \delta S = -mc \int \delta \sqrt{\eta_{\mu\nu}} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda} \, \mathrm{d}\lambda = -mc \int \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} (\delta x_{\mu}) \frac{1}{\sqrt{\dot{x}^{2}}} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \, \mathrm{d}\lambda \stackrel{!}{=} 0$$

Partielle Integration davon + Annahme: $\delta x_{\mu}|_{a} = \delta x_{\mu}|_{b} = 0$

$$\delta S = mc \int \delta x_\mu \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \left(\frac{1}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \right) \mathrm{d}\lambda \stackrel{!}{=} \text{beliebige } \delta x^\mu$$

$$\implies \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \left(\frac{1}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \right) = 0$$

Euler-Lagrange-Gleichung:

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \left(\frac{1}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \right) = 0 \Longleftrightarrow \boxed{\frac{\mathrm{d}u^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} = 0, \ u^{\mu} \coloneqq \frac{c}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda}}$$

 u^{μ} : 4er-Geschwindigkeit

$$u^{2} = u^{\mu}u_{\mu} = \frac{c^{2}}{\dot{x}^{2}}\underbrace{\dot{x}^{\mu}\dot{x}_{\mu}}_{\dot{x}^{2}} = c^{2}$$

Wähle zwei Parametrisierungen:

1) Eigenzeit:

$$\tau(\lambda) \coloneqq \frac{1}{c} \int \sqrt{\eta_{\mu\nu} \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\mathrm{d}x^{\nu}}{\mathrm{d}\lambda}} \, \mathrm{d}\lambda$$

$$Abbildung$$

$$\implies \frac{\mathrm{d}\tau}{\mathrm{d}\lambda} = \frac{1}{c}\sqrt{\dot{x}^2} \implies u^\mu = \frac{c}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} = \frac{c}{\sqrt{\dot{x}^2}} \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\tau} \frac{\mathrm{d}\tau}{\mathrm{d}\lambda}$$

$$\Longrightarrow u^{\mu} = \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\tau}$$

 \Longrightarrow Bewegungsgleichung: $0 = \frac{\mathrm{d} u^{\mu}}{\mathrm{d} \tau} = \frac{\mathrm{d}^2 x^{\mu}}{\mathrm{d} \tau^2}$

Abbildung

$$\Rightarrow x^{\mu}(\tau) = u_0^{\mu} \cdot \tau + x_0^{\mu} \quad u_0^{\mu}, x_0^{\mu} = \text{const.}$$
$$\Rightarrow \text{Gerade}$$

$$u^{\mu}u_{\mu} = u_0^{\mu}u_{0\mu} = c^2 > 0 \Longrightarrow \text{zeitartig}$$

Koordinatenzeit: $x^0=ct,\,\lambda=t\Longrightarrow x^\mu(t)=\left(ct,x^i(t)\right)$

$$\Rightarrow \dot{x}^{\mu} = \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}t} = \left(c, \frac{\mathrm{d}x^{i}}{\mathrm{d}t}\right) \equiv (c, v^{i}) \Rightarrow \dot{x}^{2} = c^{2} - |\vec{v}|^{2}$$

$$\Rightarrow \frac{1}{\sqrt{\dot{x}^{2}}} = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^{2}}{c^{2}}}} \cdot \frac{1}{c} = \frac{1}{c} \cdot \gamma$$

$$u^{\mu} = \frac{c}{\sqrt{x^{2}}} \dot{x}^{\mu} = \gamma \dot{x}^{\mu} = \gamma (c, \vec{v})$$

$$S = -mc \int ds = -mc \int dt \sqrt{\dot{x}^2} = -mc^2 \int dt \sqrt{1 - \frac{\vec{v}^2}{c^2}}$$

Lagrange-Funktion:

$$\implies L = -mc^2 \sqrt{1 - \frac{\vec{v}^2}{c^2}}$$

Energie/Hamiltonische Funktion: $p_i \coloneqq \frac{\partial L}{\partial \dot{x}^i} = \gamma \cdot m \dot{x}_i$

$$\implies H := p_i \dot{x}^2 - L = \dots = \gamma \cdot mc^2 \implies E = \gamma \cdot mc^2$$

⇒ Ruheenergie

$$E = mc^2$$

Ladungsdichte ho und Strom \vec{j}

Stationärer Fall: $x^{\mu}(\lambda) \stackrel{\lambda=t}{=} x^{\mu}(t) = (ct, \vec{x}_0)$

Geladenes Teilchen mit Ladung e am Ort \vec{x}_0 .

$$\rho(\vec{x})0 = e \cdot \delta^3(\vec{x} - \vec{x}_0), \quad \vec{j}(\vec{x}) = 0$$

Wiederholung: Dirac " δ -Funktion"

Abbildung

$$\int_{-\infty}^{\infty} \mathrm{d}x \, \delta(x) = 1 \qquad \int_{-\infty}^{\infty} \mathrm{d}x \, \delta(x-a) f(x) = f(a)$$

Keine Funktion $\delta(x)$ hat exakt diese Eigenschaften, aber wir können sie beliebig genau annähern.

$$\Delta_{\varepsilon}(x) \coloneqq \frac{1}{\pi} \frac{\varepsilon}{x^2 + \varepsilon}, \ \varepsilon > 0 \qquad \text{``} \delta(x) = \lim_{\varepsilon \to 0} \Delta_{\varepsilon}(x) \text{''}$$

Eigenschaften der δ -Funktion:

- $f(x)\delta(x) = f(0)\delta(x)$
- Für glatte Funktion f(x) mit Nullstellen x_n , so dass $f'(x_n) \neq 0$

$$\overset{\text{ÜA}}{\Longrightarrow} \delta(f(x)) = \sum_{n} \frac{1}{|f'(x_n)|} \delta(x - x_n)$$

$$\Longrightarrow \text{Spezialfall: } \delta(a \cdot x) = \frac{1}{|a|} \delta(x) \quad \text{für } a \in \mathbb{R}$$

Dirac δ -Funktion in höheren Dimensionen:

$$\delta^3(\vec x-\vec y)=\delta\big(x^1-y^1\big)\delta\big(x^2-y^2\big)\delta\big(x^3-y^3\big)\ {\rm etc.}$$

z.B.:

$$\int_V \mathrm{d}^3\vec{y}\, f(\vec{y}) \delta^3(\vec{x}-\vec{y}) = f(\vec{x})$$

$$\Longrightarrow \int \mathrm{d}^3\vec{x}\, \rho(\vec{x}) = e \int \mathrm{d}^3\vec{x}\, \delta^3(\vec{x}-\vec{x}_0) = e \Longrightarrow Q = e \text{ Gesamtladung}$$

Kontinuitätsgleichung: Für zeitabhängige Ladungsdichte $\rho(\vec{x},t)$ hat man eine Relation zum Strom \vec{j}

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{j} = 0$$

Interpretation: Für zeitabhängige $\rho(\vec{x},t)$ ist die Gesamtladung in V zeitabhängig.

Abbildung

$$Q_v(t) \coloneqq \int_V \mathrm{d}^3 \vec{x} \, \rho(\vec{x},t)$$

$$\frac{\mathrm{d}Q_v(t)}{\mathrm{d}t} = \int_V \mathrm{d}^3\vec{x}\,\frac{\partial\rho(\vec{x},t)}{\partial t} = -\int\mathrm{d}^3\vec{x}\,\boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{j} \stackrel{\mathrm{Gauß}}{=} -\int_{\partial V}\vec{j}\cdot\overrightarrow{\mathrm{d}}\overrightarrow{\boldsymbol{\Sigma}}$$

= Gesamtstrom durch die Oberfläche

Für **relativistische** Teilchen: ρ und \vec{j} kombinieren sich zu relativistisch kovarianten 4-Vektoren.

$$j^{\mu} \coloneqq \left(c
ho, ec{j}
ight)$$

$$j^0 = c\rho, j^i = \left(\vec{j}\right)^i$$

Eine Erhaltungsrelation:

$$\partial_{\mu}j^{\mu} = \partial_{0}j^{0} + \sum_{i=1}^{3}\partial_{i}j^{i} = \frac{\partial}{\partial x^{0}}(c\rho) + \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{j} = \frac{\partial}{\partial t}\rho + \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{j} = 0$$

4er-Strom für geladenes Punktteilchen?

Weltlinie des Teilchens mit Ladung $e: x^{\mu}(\lambda)$

$$j^{\mu}(x) = ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \delta^4(x - x(\lambda))$$

Beachte: $x \ensuremath{\,\widehat{=}\,}$ Punkt im $\mathbb{R}^{3,1}$ aber $x(\lambda) \ensuremath{\,\widehat{=}\,}$ 4 Funktionen der Parametrisierung

Wähle Parametrisierung nach Koordinatenzeit: $x^{\mu}(\lambda) = x^{\mu}(t') = (ct', \vec{x}(t'))$

$$\begin{split} j^0(ct,\vec{x}) &= ce \int \mathrm{d}t' \, \frac{\mathrm{d}x^0(t')}{\mathrm{d}t'} \underbrace{\delta(ct-ct')}_{\frac{1}{c}\delta(t-t')} \delta^3(\vec{x}-\vec{x}(t')) \\ &= ce \int \mathrm{d}t' \, \delta(t-t') \delta^3(\vec{x}-\vec{x}(t')) \\ &= ce \delta^3(\vec{x}-\vec{x}(t)) \\ &= c \cdot \rho(\vec{x},t) \\ &\Longrightarrow \rho(\vec{x},t) = e \delta^3(\vec{x}-\vec{x}(t)) \end{split}$$

Kosistent mit dem stationären Fall

3er-Strom:

$$\begin{split} j^i(ct,\vec{x}) &= ce \int \mathrm{d}t' \underbrace{\frac{\mathrm{d}x^i(t')}{\mathrm{d}t'}}_{=v^i(t')} \underbrace{\underbrace{\delta(c(t-t'))}_{=\frac{1}{c}\delta(t-t')}}_{\int_{-\frac{1}{c}\delta(t-t')}^{3}} \int_{\vec{x}}^{3} (\vec{x} - \vec{x}(t')) \\ &= e \int \mathrm{d}t' \, v^i(t') \delta(t-t') \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t')) = ev^i(t) \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)) \\ \\ j^0 &= c\rho = cr \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)) \\ \vec{j} &= e\vec{v}(t) \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)) \end{split}$$

$$j^{\mu}(x) \coloneqq ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}x^{\mu}}{\mathrm{d}\lambda} \delta^4(x - x(\lambda))$$

Behauptung: $\partial_{\mu}j^{\mu}=\frac{\partial j^{\mu}}{\partial x^{\mu}}=0$

Beweis: Test-Funktion $\varphi(x)$ (Skalar im \mathbb{R}^3)

Abbildung

$$\begin{split} \int \mathrm{d}^4 x \, \varphi(x) \partial_\mu j^\mu(x) & \stackrel{\mathrm{Def.}}{=} ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}x^\mu(\lambda)}{\mathrm{d}\lambda} \int \mathrm{d}^4 x \, \partial_\mu \delta^4(x - x(\lambda)) \\ & \stackrel{\mathrm{part. \, Int.}}{=} - ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \int \mathrm{d}^4 x \, \partial_\mu \varphi(x) \delta^4(x - x(\lambda)) \bigg|_{x^\mu = x^\mu(\lambda)} \\ & = - ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}x^\mu}{\mathrm{d}\lambda} \frac{\partial \varphi(x)}{\partial x^\mu} \bigg|_{x = x(\lambda)} \\ & = - ce \int \mathrm{d}\lambda \, \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \varphi(x(\lambda)) = 0 \end{split}$$

Für beliebige Testfunktionen

Resultate bisher:

• Ladungsdichte einer Punktladung e mit Bahnkurve $\vec{x}(t)$

$$\rho(t, \vec{x}) = e\delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t))$$

• Stromdichte:

$$\vec{j}(t,\vec{x}) = e \vec{v}(t) \delta^3(\vec{x} - \vec{x}(t)), \quad \vec{v}(t) = \frac{\mathrm{d}\vec{x}}{\mathrm{d}t}$$

Relativistisch kovariante Form $j^{\mu}(x) = \left(c\rho(x), \vec{j}(x)\right)$

Limes vieler Punktladungen:

glatte Funktion $\rho(x)$, glattes Vektorfeld $\vec{j}(x)$

- → instantane Wechselwirkung (Kraft) nicht kompatibel mit SR!
- \longrightarrow Feldtheorie, dynamische Felder $\vec{E}(t, \vec{x}), \vec{B}(t, \vec{x})$

3.4. Relativistische Feldtheorie

Eine Feldtheorie besteht aus dynamischen Felder, die jeden Punkt des Raums \mathbb{R}^3 (aber der Raumzeit $\mathbb{R}^{3,1}$) eine Zahl, Vektor, Matrix etc. zuweisen.

Beispiel: Skalarfeld: $\varphi(t, \vec{x})$, Vektorfeld: $\vec{A}(t, \vec{x})$

Unterschied zu Punktteilchen: $\vec{x}(t) \in \mathbb{R}^3$

→ Bewegungsgleichungen, gewöhnliche Differentialgleichungen:

$$m\frac{\mathrm{d}^2\vec{x}}{\mathrm{d}t^2} = \overline{F(\vec{x}(t))}$$

In Feldtheorie: partielle Differentialgleichungen für $\varphi(t, \vec{x})$, $\vec{A}(t, \vec{x})$

Beispiel: Kontinuitätsgleichung für $\rho(t, \vec{x}), \vec{j}(t, \vec{x})$

$$\frac{\partial \rho}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{j} = 0$$

Felder auf Minkowski-Raum $\mathbb{R}^{3,1}$:

$$x^{\mu}=(ct,\vec{x}), \quad \mu=0,1,2,3, \quad \eta_{\mu
u}=egin{pmatrix} 1 & & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ & & & -1 \end{pmatrix}$$

Skalarfeld:
$$\varphi=\varphi(x)=\varphi(x^{\mu})=\varphi(x^{0},x^{1},x^{2},x^{3})$$

Lorentz-Transformation: $x^{\mu} \to {x'}^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\ \nu} x^{\nu} \quad [x' = \Lambda \cdot x]$

$$\begin{split} \varphi &\longrightarrow \varphi' \qquad \text{so dass} \qquad \varphi'(x') = \varphi(x) \\ &\Longleftrightarrow \varphi'(x') = \varphi'(\Lambda x) = \varphi(x) \quad \text{für alle } x \in \mathbb{R}^3 \end{split}$$

 $y\coloneqq \Lambda\cdot x, x=\Lambda^{-1}y$

$$\Longrightarrow \varphi'(y) = \varphi(\lambda^{-1}y)$$
 für alle $y \in \mathbb{R}^{3,1}$

Umbennen: $y \rightarrow x$:

$$\varphi'(x) = \varphi(\Lambda^{-1}x)$$

Vektorfelder: $A^{\mu} = A^{\mu}(x), A^{\mu} \rightarrow {A'}^{\mu}$, wobei

$$A'^{\mu}(x') = \Lambda^{\mu}_{\ \nu} A^{\nu}(x) \Longleftrightarrow$$

$$A'^{\mu}(x) = \Lambda^{\mu}_{\nu} A^{\nu} \big(\Lambda^{-1} x\big)$$

Höhere Tensoren: $F^{\mu\nu}(x) = -F^{\nu\mu}(x)$

$$F'^{\mu\nu}(x) = \Lambda^{\mu}_{\rho} \Lambda^{\nu}_{\sigma} F^{\rho\sigma}(\Lambda^{-1}x)$$

Partielle Ableitungen/Differentialgleichungen:

$$\partial_{\mu} \coloneqq \frac{\partial}{\partial x^{\mu}}$$

Unter Lorentz-Transformationen: $x^{\mu} \rightarrow {x'}^{\mu} = \Lambda^{\mu}_{\ \nu} x^{\nu}$

$$\begin{split} \partial_{\mu} &= \frac{\partial}{\partial x^{\mu}} = \frac{\partial {x'}^{\nu}}{\partial x^{\mu}} \frac{\partial}{\partial {x'}^{\nu}} \\ &= \Lambda^{\nu}{}_{\mu} \frac{\partial}{\partial {x'}^{\nu}} = \Lambda^{\nu}{}_{\mu} \partial'_{v} \\ \Longrightarrow \partial'_{\nu} &= \left(\Lambda^{-1}\right)^{\mu}{}_{\nu} \partial_{\mu} &\iff \end{split}$$

$$\partial_\mu' = \left(\Lambda^{-1}\right)^\nu_{\mu}\partial_\nu$$

Beispiel:

$$\square \coloneqq \partial^{\mu}\partial_{\mu} = \eta^{\mu\nu}\partial_{\mu}\partial_{\nu} = \eta^{\mu\nu}\frac{\partial^{2}}{\partial x^{\mu}\partial x^{\nu}} = \frac{\partial^{2}}{\partial (x^{0})^{2}} - \frac{\partial^{2}}{\partial (x^{1})^{2}} - \frac{\partial^{2}}{\partial (x^{2})^{2}} - \frac{\partial^{3}}{\partial (x^{0})^{3}} = \frac{1}{c^{2}}\frac{\partial^{2}}{\partial t^{2}} - \nabla^{2}\frac{\partial^{2}}{\partial x^{\mu}\partial x^{\nu}} = \frac{\partial^{2}}{\partial (x^{0})^{2}} - \frac{\partial^{2}}{\partial (x^$$

$$abla^2 \coloneqq \mathbf{\nabla} \cdot \mathbf{\nabla}$$

Wellengleichungen:

Laplace-Operator:

$$\Bigg(\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2\Bigg)\varphi(t,\vec{x}) = 0$$

3.5. Maxwell-Gleichungen

Empirischer Input:

- 1. Es existieren elektrische Felder $\vec{E}(t,\vec{x})$ und magnetische Felder $\vec{B}(t,\vec{x})$
- 2. $\vec{B} \longleftrightarrow$ bewegte Ladungen (\vec{j}) für stationäre Punktladungen am Ort \vec{x}_0 :

$$\vec{E}(\vec{x}) = \frac{e}{4\pi\varepsilon_0} \frac{\vec{x} - \vec{x}_0}{\left|\vec{x} - \vec{x}_0\right|^3}$$

Übungsaufgabe: $\nabla \cdot \vec{E} = 0$ für $\vec{x} \neq \vec{x}_0$, ρ : Ladungsdichte

$$\nabla \cdot \vec{E} = \frac{1}{\varepsilon_0} \rho$$

3. Es existieren **keine** magentischen Ladungen

$$0 = \int_{\partial V} \vec{B} \cdot \vec{d} \vec{\Sigma} = \int_{V} d^{3}x \, \nabla \cdot \vec{B} = 0 \quad \forall V$$

$$\Longrightarrow \boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{B} = 0$$

Welches Feld im Minkowski-Raum beinhaltet \vec{E} und \vec{B} ?

Antisymmetrisch: $F_{\mu\nu}=-F_{\nu\mu}$

$$\begin{pmatrix} 0 & F_{01} & F_{02} & F_{03} \\ -F_{01} & 0 & F_{12} & F_{13} \\ -F_{02} & -F_{12} & 0 & F_{23} \\ -F_{03} & -F_{13} & -F_{23} & 0 \end{pmatrix}$$

$$j^{\mu} = \left(c\rho,\vec{j}\right), \vec{E} \sim c\rho = j^0$$

Feldstärke-Tensor:

$$F_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & E^1 & E^2 & E^3 \\ -E^1 & 0 & -B_3 & B_2 \\ -E^2 & B_3 & 0 & -B_1 \\ -E^3 & -B_2 & B_1 & 0 \end{pmatrix}$$

Effizientere Notation:

$$F_{0i} = E_i, \quad i = 1, 2, 3$$

$$F_{ij} = -\varepsilon_{ijk} B^k$$

$$\begin{split} F^{\mu\nu} &:= \eta^{\mu\rho} \eta^{\nu\sigma} F_{\rho\sigma} \\ \Longrightarrow F^{0i} &= \eta^{00} \eta^{ij} F_{0j} = -\delta^{ij} E_j = -E^i \\ F^{ij} &= \eta^{ik} \eta^{jl} F_{kl} = -\varepsilon^{ijk} B_k \end{split}$$

$$\Longrightarrow F^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & -E^1 & -E^2 & -E^3 \\ E^1 & 0 & -B_3 & B_2 \\ E^2 & B_3 & 0 & -B_1 \\ E^3 & -B_2 & B_1 & 0 \end{pmatrix}$$

Maxwell-Gleichungen:

Empirische Annahmen: (Gauss: $\varepsilon_0 o \frac{1}{4\pi}$)

$$egin{aligned} oldsymbol{
abla} \cdot ec{E} &= 4\pi
ho \ oldsymbol{
abla} \cdot ec{B} &= 0 \end{aligned}$$

Motivation dessen:

$$\int_{\partial V} \vec{E} \cdot d\vec{\Sigma} = 4\pi Q \qquad \qquad 0 = \int_{\partial V} \vec{B} \cdot d\vec{\Sigma} = \int_{V} d^{3}x \, \nabla \cdot \vec{B}$$

$$\begin{split} \boldsymbol{\nabla} \cdot \vec{E} &= \partial_i E^i = -\partial_i F^{0i} = \partial_i F^{i0} = 4\pi \rho = \frac{4\pi}{c} j^0 \\ &\Longrightarrow \partial_i F^{io} = \frac{4\pi}{c} j^0 \end{split}$$

Postulat (inhomogene Maxwell Gleichungen):

$$\partial_{\mu}F^{\mu\nu} = \frac{4\pi}{c}j^{\nu}$$

$$\nabla \cdot \vec{B} = \partial_i B^i = 0 \qquad F_{ij} = -\varepsilon_{ijk} B^k$$
$$\Longrightarrow \varepsilon^{ijl} F_{ij} = i \varepsilon^{ijl} \varepsilon_{ijk} B^k = -2B^l$$

$$\Longrightarrow B^i = -\frac{1}{2}\varepsilon^{ijk}F_{jk} = 0$$

$$\boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{\boldsymbol{B}}=\partial_{i}\boldsymbol{B}^{i}=-\frac{1}{2}\varepsilon^{ijk}\partial_{i}F_{jk}=0$$

4D Levi-Civita-Tensor: $\varepsilon^{\mu\nu\rho\sigma}$: total antisymmetrisch, $\varepsilon^{0123}=+1$, Lorentz-invariant unter SO(1, 3)

$$\Longrightarrow \varepsilon^{0ijk}\partial_i F_{ik} = 0$$

Postulat (homogene Maxwell Gleichungen):

$$\varepsilon^{\mu\nu\rho\sigma}\partial_{\nu}F_{\rho\sigma} = 0$$

$$\iff$$

$$\partial_{\mu}F_{\nu\rho} + \partial_{\nu}F_{\rho\mu} + \partial_{\rho}F(\mu\nu) = 0$$

Es bleibt die Konsequenzen dieser Theorie auszurechnen und auf Konsistenz zu prüfen.

Betrachte die inhomogenen Maxwellgleichungen.

 $\nu = 0$:

$$\begin{split} \partial_{\mu}F^{\mu0} &= \underbrace{\partial_{0}F^{00}}_{=0} + \partial_{i}F^{i0} = \partial_{i}E^{i} = \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{E} \\ &= \underbrace{\frac{4\pi}{c}j^{0}}_{=0} = \frac{4\pi}{c}c\rho = 4\pi\rho \\ &\Longrightarrow \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{E} = 4\pi\rho \end{split}$$

 $\nu = j$:

$$\begin{split} \partial_{\mu}F^{\mu j} &= \partial_{0}F^{0j} + \partial_{i}F^{ij} \\ &= \partial_{0}(-E^{j}) + \partial_{i}\left(-\varepsilon^{ijk}B_{k}\right) \\ &= -\frac{\partial E^{j}}{\partial x^{0}} + \varepsilon^{jik}\partial_{i}B_{k} \\ &\stackrel{x^{0} \equiv ct}{=} -\frac{1}{c}\frac{\partial E^{j}}{\partial t} + \left(\boldsymbol{\nabla}\times\vec{B}\right)^{j} \\ &\stackrel{!}{=} \frac{4\pi}{c}j^{j} \end{split}$$

$$\Longrightarrow -\frac{1}{c}\frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla} \times \vec{B} = \frac{4\pi}{c}\vec{j}$$

Divergenz:

$$-\frac{1}{c}\frac{\partial}{\partial t}\underbrace{\left(\boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{E}\right)}_{=4\pi\rho} + \underbrace{\boldsymbol{\nabla}\cdot\left(\boldsymbol{\nabla}\times\vec{B}\right)}_{=0} = \frac{4\pi}{c}\vec{j}$$

$$\Longrightarrow -\frac{\partial}{\partial t}\rho = \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{j} \Longrightarrow \frac{\partial\rho}{\partial t} + \boldsymbol{\nabla}\cdot\vec{j} = 0$$
Kontinuitätsgleichung

Betrachte die homogene Maxwellgleichungen:

 $\mu = 0$:

$$\varepsilon^{0ijk}\partial_i F_{ik} = 0 \iff \partial_i B^i = \nabla \cdot \vec{B} = 0$$

 $\mu = i$:

$$\begin{split} \varepsilon^{i0jk}\partial_0 F_{jk} + \varepsilon^{ij0k}\partial_j F_{0k} + \varepsilon^{ijk0}\partial_j F_{k0} &= 0 \\ \iff \end{split}$$

$$\frac{1}{c}\frac{\partial \vec{B}}{\partial t} + \nabla \times \vec{E} = 0$$

Maxwell-Gleichungen

Im Vakuum ($\rho=0=\vec{j}$), **elektrisch-magnetische Dualität**: invariant unter

$$ec{E} \longrightarrow ec{B}, \quad ec{B} \longrightarrow -ec{E}$$

Kommentar: Andere Konventionen sind oft üblich

$$F^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 0 & -\frac{1}{c}E_x & -\frac{1}{c}E_y & -\frac{1}{c}E_z \\ \frac{1}{c}E_x & 0 & -B_z & B_y \\ \frac{1}{c}E_y & B_z & 0 & -B_x \\ \frac{1}{c}E_z & -B_y & B_x & 0 \end{pmatrix}$$

SI Einheiten: $\varepsilon_0 \cdot \mu_0 = \frac{1}{c^2}$, ε_0 : Permittitivität (des leeren Raumes), μ_0 : Permeabilität (des leeren Raumes)

nach obigem $\vec{E} \rightarrow \frac{1}{c}\vec{E}, \quad \varepsilon \rightarrow \frac{1}{4\pi c}$

$$\nabla \cdot \vec{E} = \frac{\rho}{\varepsilon_0}, \qquad \nabla \cdot \vec{B} = 0$$

$$\nabla \times \vec{B} = \frac{1}{c^2} \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \frac{4\pi c}{c^2} \vec{j} \quad \longrightarrow \quad \varepsilon_0 \mu_0 \frac{\partial \vec{E}}{\partial t} + \frac{1}{\varepsilon_0 c^2} \vec{j}$$

Maxwell-Gleichungen in SI Einheiten:

$$oldsymbol{
abla} imes ec{B} = \mu_0 \left(ec{j} + arepsilon_0 rac{\partial ec{E}}{\partial t}
ight)$$
 $oldsymbol{
abla} imes ec{E} = -rac{\partial ec{B}}{\partial t}$