

Literatur: Schwabl Band 2

Kap VI Relativistische Quantenmechanik

6.1 Klein-Gordon Gleichung

$$p \rightarrow \frac{\hbar}{i} \nabla \quad E \rightarrow i \hbar \frac{\partial}{\partial t}$$

für freies Teilchen: $E = \frac{p^2}{2m}$

Wellengleichung: $i \hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(\vec{r}, t) = -\frac{\hbar^2}{2m} \nabla^2 \psi(\vec{r}, t)$

Relativitätskorrektur $E = \sqrt{m^2 c^4 + c^2 p^2}$

für $m=0$: $E = c |\vec{p}|$

wenn $v \ll c$: $E = mc^2 + \frac{p^2}{2m}$

Lorentz-Transformation (statt Galilei) mischt Ort und Zeit

Def: 4er-Vektor $x^\mu = (ct, x^1, x^2, x^3)$, $\mu, \nu = 0, 1, 2, 3$

$x^0 = ct, x^1 = x, x^2 = y, x^3 = z$ $i, j, k = 1, 2, 3$ (Raumdim)

• kontravarianter 4er-Vektor x^μ

• kovarianter 4er-Vektor $x_\mu = g_{\mu\nu} x^\nu$

• metrischer Tensor $g_{\mu\nu} = g^{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$

• 4er-Impuls $p^\mu = \left(\frac{E}{c}, \vec{p} \right)$ $p_\mu p^\mu = g_{\mu\nu} p^\nu p^\mu = p^0^2 - \vec{p}^2 = \frac{E^2}{c^2} - \vec{p}^2 = m^2 c^2$

mit Einsteinscher Summenkonvention, links wieder hohes Indizes wird summiert

→ Lorentztransformation zwischen Inertialsystem I und I', die sich mit Geschwindigkeit \vec{v} relativ zueinander bewegen.

$x'^\mu = \Lambda^\mu_\nu x^\nu + a^\mu$

Matrix, linear, mischt Ort + Zeit

relativistische Wellengleichung?

~~$i \hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi(\vec{r}, t) = \sqrt{m^2 c^4 - c^2 \hbar^2 \nabla^2} \psi(\vec{r}, t)$ zu kompliziert~~

$-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial t^2} \psi(\vec{r}, t) = (-\hbar^2 c^2 \nabla^2 + m^2 c^4) \psi(\vec{r}, t)$

Klein-Gordon Gl.

Def: $\partial_\mu = \frac{\partial}{\partial x^\mu}$, $\partial^\mu = \frac{\partial}{\partial x_\mu}$ 2. Ordnung Dgl in Zeit
↳ man braucht 2 Anfangswert. (für ψ und $\dot{\psi}$)

$\Rightarrow \left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 + \frac{m^2 c^2}{\hbar^2} \right) \psi(x) = 0$ • Längenskala $\frac{\hbar}{mc} =$ Comptonwellenlänge

$$\left(\partial_\mu \partial^\mu + \left(\frac{mc}{\hbar} \right)^2 \right) \psi(x) = 0$$

• d'Alembert Operator $\partial_\mu \partial^\mu = \square = \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2$

\square ist invariant unter Lorentz-Transf. (so wie d. Transf. definiert)

• Oft verwenden wir Einheiten mit $\hbar = 1, E = \omega, [E] = [\text{zeit}]^{-1}$
oder $c = 1, \text{ auch } k_B = 1, E = T$

$$\Rightarrow \left(\partial_\mu \partial^\mu + m^2 \right) \psi(x) = 0$$

Nicht zu verwechseln mit den Arbeiten, wo $\hbar = c = k_B = 1, = -1, = 2, = \pi$

• Klein-Gordon Gleichung enthält keinen Spin, gilt für relativistische spinlose Teilchen z.B. Pionen und Higgs-Teilchen.

Kontinuitätsgleichung $0 = \psi^* \left(\partial_\mu \partial^\mu + \left(\frac{mc}{\hbar} \right)^2 \right) \psi - \psi \left(\partial_\mu \partial^\mu + \left(\frac{mc}{\hbar} \right)^2 \right) \psi^*$
 $= \psi^* \left(\partial_\mu \partial^\mu \right) \psi - \psi \left(\partial_\mu \partial^\mu \right) \psi^*$
 $= \partial_\mu \left(\psi^* \partial^\mu \psi - \psi \partial^\mu \psi^* \right)$

$$\frac{\partial}{\partial t} \frac{i\hbar}{2mc^2} \left(\psi^* \frac{\partial}{\partial t} \psi - \psi \frac{\partial}{\partial t} \psi^* \right) + \nabla_i \frac{\hbar}{2mi} \left(\psi^* \nabla_i \psi - \psi \nabla_i \psi^* \right) = 0$$

$$\frac{\partial}{\partial t} \rho + \text{div } \vec{j} = 0 \quad \text{mit } \vec{j} = \frac{\hbar}{2mi} \left(\psi^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right)$$

$$\text{aber } \rho = \frac{i\hbar}{2mc^2} \left(\psi^* \frac{\partial}{\partial t} \psi - \psi \frac{\partial}{\partial t} \psi^* \right) \neq |\psi|^2$$

• ist nicht positiv definit, also nicht als Wahrscheinlichkeitsdichte definierbar

• Aber ρ & \vec{j} = Ladungsdichte

• Gleichung enthält auch Antiteilchen, daher beide Vorzeichen O.K.

Freie Lösung der Klein-Gordon Gl. mit $E^2 - c^2 p^2 = m^2 c^4$

$$\psi(x) = \psi(x, t) = \exp \left[i \frac{(Et - \vec{p} \cdot \vec{x})}{\hbar} \right] \quad E = \pm \sqrt{c^2 p^2 + m^2 c^4}$$

• positive und negative Energie als Lösung \rightarrow Teilchen und Antiteilchen

6.2 Dirac-Gleichung

Bedingungen

① relativistische $E^2 = c^2 p^2 + m^2 c^4$

② Es existiert ein 4er-Strom mit $j^0 \propto \rho$ und ρ positiv def. WS-Dichte

③ Die Gleichung muss "Lorentz-Kovariant" sein, d.h. invariant unter Lorentz-Transform.

Versuch: Komme mit 1. Ordnung Zeit und Ortsableitung aus

Dirac: $i\hbar \frac{\partial}{\partial t} \psi = \left(\frac{\hbar c}{i} \alpha^i \partial_i + \beta m c^2 \right) \psi$ (noch zu zeigen)

mit $N \times N$ Matrizen α^i, β und ψ ist N -komponentiges "Spinor"

① $-\hbar^2 \frac{\partial^2}{\partial x^2} \psi = -\hbar^2 c^2 \sum_{j=1}^3 \frac{1}{2} (\alpha^i \alpha^j + \alpha^j \alpha^i) \partial_i \partial_j \psi$

(2-fache Summation) $+ \frac{\hbar m c^3}{i} \sum_{i=1}^3 (\alpha^i \beta + \beta \alpha^i) \partial_i \psi + \beta^2 m^2 c^4 \psi$

• Erfüllt $E^2 = c^2 \vec{p}^2 + m^2 c^4$ für $\beta^2 = \mathbb{1}$, $\alpha^i \beta + \beta \alpha^i = 0$, $\alpha^i \alpha^j + \alpha^j \alpha^i = 0$ für $i \neq j$
 $(\alpha^i)^2 = \mathbb{1}$

• Es muss gelten α^i und β sind hermitesch

Beispiel: 2-Raumdimensionen

Dann wäre eine Lösung $\alpha^1 = \sigma_x, \alpha^2 = \sigma_y, \beta = \sigma_z$

$\sigma_i^2 = \mathbb{1}, \sigma_i \sigma_j = -\sigma_j \sigma_i$ oder geordnete Variante

oder für 3-Raumdim. folgt 4. Pauli-Matrix

Weitere Eigenschaften der α^i und β

• $\alpha^i = -\beta \alpha^i \beta$, $Sp(\alpha^i) = Sp(\beta \alpha^i \beta) = -Sp(\alpha^i \beta^2) = -Sp(\alpha^i)$

$\Rightarrow Sp(\alpha^i) = 0$

• $(\alpha^i)^2 = \mathbb{1} \Rightarrow$ Eigenwerte nur ± 1

\Rightarrow minimales $N = 4$

Standard Darstellung $\alpha^i = \begin{pmatrix} 0 & \sigma^i \\ \sigma^i & 0 \end{pmatrix}$ $\beta = \begin{pmatrix} \mathbb{1} & 0 \\ 0 & -\mathbb{1} \end{pmatrix}$ $\sigma^i = \sigma_x, \sigma_y, \sigma_z$

• Überprüfungsgatter: z.z. dass α^i und β Bedingungen erfüllen.

(gedrehte Darstellungen sind auch möglich)

Kontinuitätsgl. $\psi^\dagger = (\psi_1^\dagger, \psi_2^\dagger, \dots, \psi_N^\dagger)$

$i\hbar \psi^\dagger \frac{\partial}{\partial t} \psi = \frac{\hbar c}{i} \psi^\dagger \alpha^i \partial_i \psi + m c^2 \psi^\dagger \beta \psi$

$-i\hbar \left(\frac{\partial}{\partial t} \psi^\dagger \right) \psi = -\frac{\hbar c}{i} (\partial_i \psi^\dagger) \alpha^{i\dagger} \psi + m c^2 \psi^\dagger \beta^\dagger \psi$

$\Rightarrow \frac{\partial}{\partial t} (\psi^\dagger \psi) = -c \left((\partial_i \psi^\dagger) \alpha^{i\dagger} \psi + \psi^\dagger \alpha^i \partial_i \psi \right) + \frac{i m c^2}{\hbar} \psi^\dagger (\beta^\dagger - \beta) \psi$

für $\beta^\dagger = \beta, \alpha^{i\dagger} = \alpha^i$ mit $j = \psi^\dagger \psi$ und $j^i = c \psi^\dagger \alpha^i \psi$