

Das Nelson Modell

Skalares Feld + geladenes Teilchen

Klassisch $\ddot{\phi}(x,t) = (\Delta - \mu^2) \phi(x,t) - e \rho(x - q(t))$

$$m \ddot{q}(t) = -e \nabla \phi_p(q(t))$$

$$\uparrow$$
$$\phi_p := \phi * \rho$$

Hamiltonfkt:

$$H(q, p, \phi, \pi) = \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2} \int d^3x \left(|\pi(x)|^2 + |\nabla \phi(x)|^2 + \mu^2 |\phi(x)|^2 \right)$$

$$\pi = \dot{\phi}$$

$$+ e \phi_p(q)$$

← lineare Kopplung

Punktlines $\varphi \rightarrow S$ geht \rightarrow hier, da die Selbstenergie divergiert: Sei $q=p=0$, $\Pi = \dot{\phi} = 0$, dann ist die stationäre Lsg ($\hat{=}$ Grundzustand) gegeben durch

$$(\Delta - \mu^2) \phi(x) = e \varphi(x) \Leftrightarrow -(k^2 + \mu^2) \hat{\phi}(k) = e \hat{\varphi}(k)$$

$$\Rightarrow \hat{\phi}(k) = - \frac{e \hat{\varphi}(k)}{k^2 + \mu^2}$$

$$\Rightarrow e \phi_f(0) = -e^2 \int d^3k \frac{|\hat{\varphi}(k)|^2}{k^2 + \mu^2}$$

Setze $\hat{\varphi}_\Lambda(k) = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} \chi(|k| \leq \Lambda)$ \nwarrow UV cutoff

dann divergiert die Selbstenergie

$$e \phi_{\mathbf{k}}(0) = \frac{-e^2}{(2\pi)^3} \int d^3\mathbf{k} \frac{\chi(|\mathbf{k}| \leq \Lambda)}{k^2 + \mu^2} \sim \Lambda \quad \text{für } \Lambda \rightarrow \infty$$

„Quantisiert“: $\varphi \rightarrow x$, $p \rightarrow -i\nabla_x$

$$\phi(x) = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} \int d^3\mathbf{k} \frac{1}{\sqrt{2\omega(\mathbf{k})}} \left(e^{i\mathbf{k}\cdot x} a(\mathbf{k}) + e^{-i\mathbf{k}\cdot x} a^\dagger(\mathbf{k}) \right)$$

$$= \frac{1}{\sqrt{2}} \left(a \left(\frac{e^{i\mathbf{k}\cdot x}}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{\omega(\mathbf{k})}} \right) + a^\dagger \left(\frac{e^{-i\mathbf{k}\cdot x}}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{\omega(\mathbf{k})}} \right) \right)$$

$$=: \hat{\Phi} \left(\frac{e^{i\mathbf{k}\cdot x}}{(2\pi)^{3/2} \sqrt{\omega(\mathbf{k})}} \right)$$

mit $\omega(\mathbf{k}) = \sqrt{\mathbf{k}^2 + \mu^2}$
als Dispersion

$$\text{auf } \mathcal{H} = L^2(\mathbb{R}_x^3) \otimes \hat{\mathcal{F}}^j$$

$$\underline{(a(f))^* = a^*(\bar{f}) \quad \text{oder} \quad = a^*(\bar{f})}$$

$$\underline{\Phi}(f) := \frac{1}{\sqrt{2}} \left(a(f) + a^*(\bar{f}) \right)$$

$$\text{Wegen } \langle \psi, a(f) \psi \rangle = \langle a^*(\bar{f}) \psi, \psi \rangle$$

ist $\underline{\Phi}(f)$ symmetrisch.

=> Hamiltonoperator

$$H = -\frac{1}{2m} \Delta_x \otimes \mathbb{1} + \mathbb{1} \otimes H_f + e \phi_f(x)$$

$$\text{auf } \mathcal{H} = L^2(\mathbb{R}^3) \otimes \mathcal{F}^s \cong L^2(\mathbb{R}^3, \mathcal{F}^s)$$

wobei

$$\phi_f(x) = \int \frac{\hat{\varphi}(k) e^{i k \cdot x}}{\sqrt{\omega(k)}} dk$$

was für $\frac{\hat{\varphi}(k)}{\sqrt{\omega(k)}} \in L^2(\mathbb{T}^3)$ wohl definiert ist.

Zw. Summe: $H_f = \int d^3k \omega(k) a^\dagger(k) a(k)$

oder $(H_f \psi)_n(k_1, \dots, k_n) = \sum_{j=1}^n \omega(k_j) \psi_n(k_1, \dots, k_n)$

Schreibweise $(d\Gamma(f) \psi)_n = \sum_{j=1}^n f(k_j) \psi_n(k_1, \dots, k_n)$

also $H_f = d\Gamma(\omega)$

Auch hier geht der Punktlimus schief, denn mit

$$\hat{\varphi}(k) = \hat{\delta} = \frac{1}{(2\pi)^{3/2}} \quad \text{gilt}$$

$$\frac{\hat{\varphi}(k)}{\sqrt{2\omega(k)}} \sim \frac{1}{\sqrt{|k|}} \notin L^2(\mathbb{R}^3)$$

=> Betrachte Nelson's Hamiltonian mit UV cutoff Λ :

$$H_\Lambda = \underbrace{-\frac{1}{2m} \Delta_x + H_f}_{=: H_0} + \underbrace{\int \Phi \left(\frac{e^{i\mathbf{x} \cdot \mathbf{x}}}{\sqrt{\omega(k)}} \cdot \frac{\chi(|k| \leq \Lambda)}{(2\pi)^{3/2}} \right)}_{H_{I,\Lambda}}$$

Lemma 1 Für $\Lambda < \infty$ ist H_Λ selbstadjungiert
auf $\mathcal{D}(H_0) = (H^2 \otimes \mathcal{F}) \cap (L^2 \otimes \mathcal{D}(H_f))$

Beweis Mit Kato-Teillich ist zu zeigen, dass $a < 1$ und $b < \infty$ existieren mit

$$\|H_{I, \lambda} \psi\| \leq a \|H_0 \psi\| + b \|\psi\| \quad \forall \psi \in \mathcal{D}(H_0)$$

Zw. Formung: $(a(f)\psi)_n(r_1, \dots, r_n) =$

$$= (n+1)^{1/2} \int d^3 r \ f(r) \psi_{n+1}(r, r_1, \dots, r_n)$$

$$\Rightarrow \|a(f)\psi\|^2 = \sum_{n=0}^{\infty} (n+1) \int d^3 r_1 \dots \int d^3 r_n \int d^3 r \int d^3 \tilde{r} \ \overline{f(r) f(\tilde{r})} \overline{\psi_{n+1}(r, r_1, \dots, r_n) \psi_{n+1}(\tilde{r}, r_1, \dots, r_n)}$$

2x C.S. ∞

$$\leq \sum_{n=0}^{\infty} (n+1) \|f\|_{L^2}^2 \|\psi_{n+1}\|_{L^2}^2 \leq \|f\|_{L^2}^2 \sum_{n=0}^{\infty} \|(n+1)^{1/2} \psi_{n+1}\|^2$$

$$= \|f\|^2 \cdot \|N^{1/2} \psi\|_{\mathcal{F}}^2$$

und analog $\|a^\pm(f)\psi\| \leq \|f\| \| (n+1)^{1/2} \psi \|_{\bar{f}}$

\Rightarrow Für $f \in C^2$ sind $a(f)$ und $a^\pm(f)$ auf $D(N^{1/2})$ definiert und es gilt

$$\langle \psi, a(f)\psi \rangle = \langle a^*(\bar{f})\psi, \psi \rangle \quad \forall \psi \in D(N^{1/2})$$

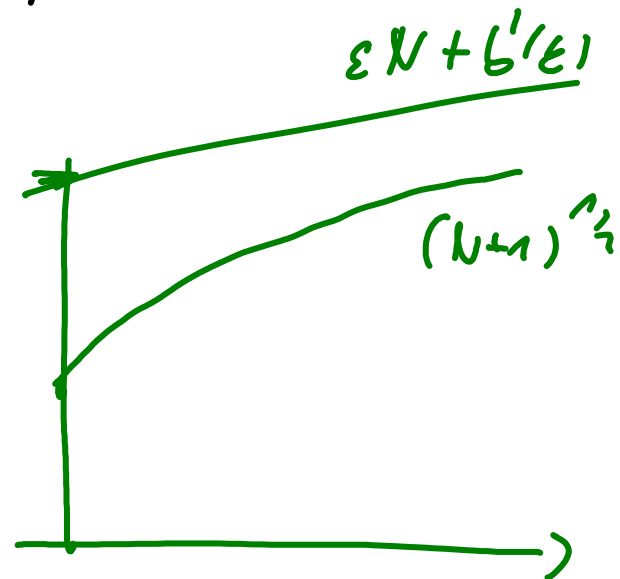
d.h. $\underline{\Phi}(f)$ ist auf $D(N^{1/2})$ symmetrisch.

$$\Rightarrow \|H_{I,\Lambda}^{(x)}\psi\| \leq C \| (N+1)^{1/2} \psi \| \leq$$

$$\leq C (\varepsilon \|N\psi\| + b'(\varepsilon) \|\psi\|)$$

$$\leq \underbrace{\frac{C\varepsilon}{a}}_{\mu \neq 0} \|H_f\psi\| + \underbrace{Cb'(\varepsilon)}_b \|\psi\|$$

$\mu \neq 0$ \rightarrow



$$N = d\Gamma(1) \quad H_f = d\Gamma(\omega)$$

Das geht auch für $\mu = 0$, dann aber mit

$$\|a(f)\psi\| \leq \frac{\|f\|}{\sqrt{|\lambda|}} \cdot \|d\Gamma(\sqrt{|\lambda|})\psi\|$$

$$\Rightarrow \|\Phi(f)\psi\|^2 \leq a \|H_f \psi\|^2 + \left(\frac{\|f/\sqrt{|\lambda|}\|_{L^2}^4}{a} + 2 \right) \|\psi\|^2$$

$$\forall a > 0$$

□

Was passiert für $\lambda \rightarrow \infty$?

QM Selbstenergie: Stationär \Rightarrow Gesamtimpuls = 0

$$P := p + \int \lambda a^*(\lambda) a(\lambda) d^3\lambda = p + d\Gamma(\lambda) = p + P_f$$

Es gilt $[P, H_\Lambda] = 0 \Rightarrow$ unitäre Trafo auf

P -Darstellung

$U = e^{-ix \cdot P_f}$ verschiebt die Impulsvariable um P_f

d.h. $(U\psi)_n(p, \lambda_1, \dots, \lambda_n) = \psi_n(p + \sum_{j=1}^n \lambda_j, \lambda_1, \dots, \lambda_n)$

\nearrow
 $\psi \in L^2(\mathbb{R}^3) \otimes \mathcal{F}$

$$U^{-1} H U = \frac{1}{2} \underbrace{(P - P_f)^2}_P + H_f + e \phi_\Lambda(0) = H(\mathcal{P})$$

\Rightarrow Selbstenergie $\hat{=}$ Grundzustand E_Λ von $H(0)$

Berechne E_Λ in 2ter Ordnung, Störungstheorie

$$H(\omega) = \underbrace{\frac{1}{2m} P_f^2 + H_f}_{H_0} + \underbrace{e \phi_{\mathcal{L}}(\omega)}_{e H_I}$$

$$\left. \begin{aligned} E &= E_0 + e E_1 + e^2 E_2 + \dots \\ \phi &= \phi_0 + e \phi_1 + \dots \end{aligned} \right\} \Rightarrow H \phi = E \phi$$

$$E_0 = 0, \quad \phi_0 = \Omega$$

$$E_1 = \langle \Omega, \phi_{\mathcal{L}}(\omega) \Omega \rangle = 0$$

$$\phi_1 = -H_0^{-1} \phi_{\mathcal{L}}(\omega) \Omega,$$

$$E_2 = -\langle \Omega, \phi_{\mathcal{L}}(\omega) H_0^{-1} \phi_{\mathcal{L}}(\omega) \Omega \rangle =$$

$$= -\frac{1}{2(2\pi)^3} \int d^3 \mathbf{k} \frac{\chi(|\mathbf{k}| \leq \Lambda)}{\omega(\mathbf{k}) \left(\frac{1}{2m} \mathbf{k}^2 + \omega(\mathbf{k}) \right)} = \frac{E_{\Lambda}}{e^2}$$

$$E_\Lambda \sim \ln \Lambda \quad \text{für } \Lambda \rightarrow \infty$$

Theorem (Nelson '64)

Es gibt ein eindeutiges s. a. Operator

H_∞ so, dass für alle $t \in \mathbb{R}$ und $\psi \in \mathcal{H}$

$$\lim_{\Lambda \rightarrow \infty} e^{-it(H_\Lambda - NE_\Lambda)} \psi = e^{-itH_\infty} \psi$$

H_∞ ist von unten beschränkt.