

$$H_{\text{Fermi}} = \frac{G}{\sqrt{2}} \int d^3r j_H^\mu(\vec{r}) j_{L\mu}(\vec{r})$$

polare V. $\bar{\psi} \gamma^\mu \psi$

Madame UV

axiale V. $\bar{\psi} \gamma^\mu \gamma_5 \psi$

Paritätsverletzung

$$\gamma_5 = i \gamma_0 \gamma_1 \gamma_2 \gamma_3$$

$$j_H = \bar{\psi}_p \gamma^\mu (g_V - g_A \gamma_5) \psi_n$$

$$j_L^\mu = \bar{\psi}_e \gamma^\mu (1 - \gamma_5) \psi_\nu$$

$\frac{1}{2}(1 \pm \gamma_5)$ Projekt

$$e_{i,\nu} e^{i\vec{k}\vec{r}} = \sum_l (2l+1) j_l(kr)$$

Erlaubte Übergänge

Fermi Übergang $S_{\text{Leptonenpaar}} = \delta \int d^3r \langle \chi_p^\dagger \chi_n \rangle$

Gamow Teller $S_{\text{Leptonen}} = 1 \int d^3r \langle \chi_p^\dagger \vec{\sigma} \chi_n \rangle$

$$\cdot i^l P_l(\cos \vartheta)$$

$$\frac{(kr)^l}{(2l-1)!}$$

Universelle Fermi UV

$$j^\mu = j_H^\mu + j_L^\mu$$

$$\frac{G}{\sqrt{2}} \int d^3r J_\mu J^\mu = H_{\text{Fermi}}$$

$$j_L^\mu = j_e^\mu + j_\mu^\mu + j_\sigma^\mu$$

Teildien

$$j_e^\mu = \bar{\psi}_e \gamma^\mu (1 - \gamma_5) \psi_{\nu_e} + \bar{\psi}_\mu \gamma^\mu (1 - \gamma_5) \psi_{\nu_\mu} + \bar{\psi}_\tau \gamma^\mu (1 - \gamma_5) \psi_{\nu_\tau}$$

$$j_H^\mu = \bar{d} \gamma^\mu (1 - \gamma_5) u + \bar{s} \gamma^\mu (1 - \gamma_5) c + \bar{b} \gamma^\mu (1 - \gamma_5) t$$

d-Quark Feld
↑ change
↑ charmed

Problem: \bar{d}' & \bar{s}'

// keine reinen \bar{d} & \bar{s}

Mischungen zw \bar{d} & \bar{s}
spielen eine Rolle

$$\begin{pmatrix} d' \\ s' \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \theta_{cb} & \sin \theta_{cb} \\ -\sin \theta_{cb} & \cos \theta_{cb} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} d \\ s \end{pmatrix}$$

θ_{cb} : Cabibbo Winkel = $0,228 \pm 0,001^\circ$

andere Quarks sind nicht so bedeutend bzw zu schwer ...

W nicht so stark

$\Delta q = e_s$ geladene Ströme

μ : neg ν_μ neutral

$\nu_e \rightarrow \nu_\mu$

$E \rightarrow \infty$

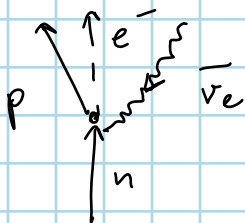
Matrixelem

neutraler Strom

$\langle |H_{\text{weak}}| \rangle \rightarrow \infty$

1973 Cern

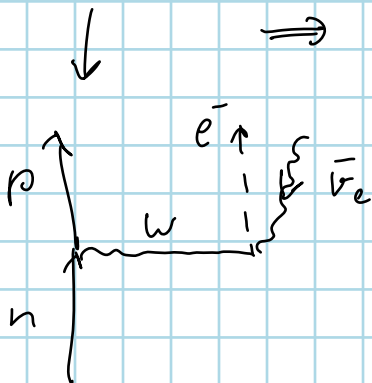
Woran liegt das?



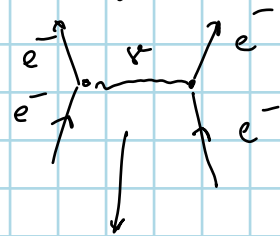
Punkt W hier angenommen

→ Divergenz

⇒ Austausch T benötigt



el. magnet:



Propagator $\frac{1}{q^2}$

T mit Masse: zB

Prop: $\frac{1}{q^2 + m^2}$

Prop ist Fourier Raum

Rechts: :

$$RT: \frac{1}{q^2 + m^2} \rightarrow \frac{e^{-mr}}{r}$$

$$\frac{mc^2}{\hbar c}$$

$$\rightarrow W \& Z: e^{-\frac{r}{r_0}}$$

haben Masse

Photon keine m

→ beschränkte Reichweite

→ unendl. RW

$$m_W c^2 \sim 80 \text{ GeV}$$

$$m_Z c^2 \sim 90 \text{ GeV}$$

Erzeugung in der Sonne = pp - Chain $p + p \rightarrow d + e^+ \nu$
 keine n, sind zerfallen wegen Schwacher WW schwach, langsam

Dann $p + d \rightarrow {}^3\text{He} + \gamma$ // starke WW - schnell

Es werden pro Zyklus $2 e^-$ & 2ν frei

Luminosität der Sonne messen → ausrechnen wie viele Neutrinos produziert werden

Detektor messen: $6 \pm$ dm (Wasser oder so?)

pro 4 Monate 3 od 6 Neutrinos

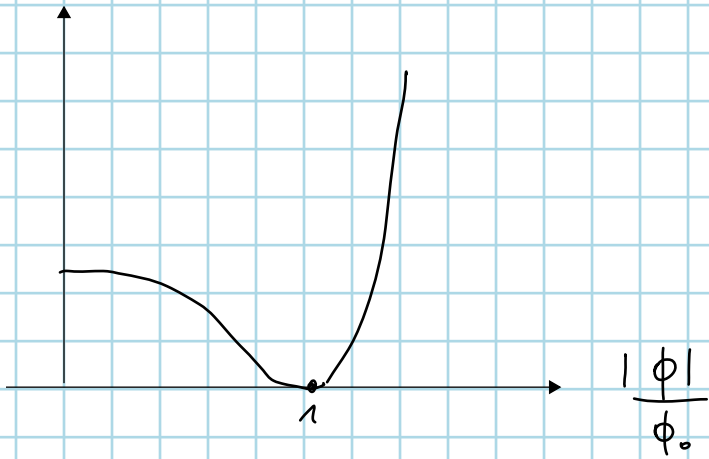
messen --

Man misst $\sim \frac{1}{3}$ der e^- Neutrinos → Neutrino -
 oszillationen Mischung der Neutrinos

Globale Symmetriebrechung

$$\Phi = \frac{1}{\sqrt{2}} (\phi_1 + i \phi_2)$$

$$\mathcal{L} = (\partial_\mu \Phi^\dagger) (\partial^\mu \Phi) - m^2 \Phi^\dagger \Phi$$



kin Energie: $(\partial_0 \Phi^\dagger) (\partial^0 \Phi)$

pot Energie: $(\vec{\nabla} \Phi^\dagger) (\vec{\nabla} \Phi) + m^2 \Phi^\dagger \Phi$

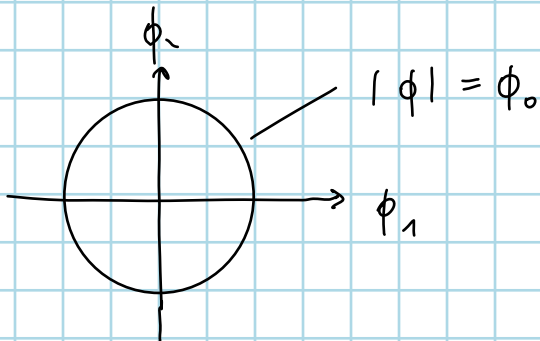
Vakuum $\phi_1 = \phi_2 = 0$

$$V(\Phi^\dagger \Phi) = \frac{m^2}{2 \phi_0^2} (\phi^\dagger \phi - \phi_0^2)^2$$

$$|\phi|^2 = \phi_1^2 + \phi_2^2 = \phi_0^2$$

// bei 1

zB bei Ferromagnet



// sphärische Symmetrie

spontane Symmetriebrechung !!

$$\mathcal{L} = (\partial_\mu \phi^\dagger) (\partial^\mu \phi) - V(\phi^\dagger \phi)$$

Vakuumzustand: $\phi^\dagger \phi = \phi_0^2$ // System noch nicht eindeutig definiert

→ \mathcal{L} hat noch eine $U(1)$ Symmetrie

$$\phi' = e^{i\alpha} \phi$$

Ansatz: $\Phi = \phi_0 + \frac{1}{\sqrt{2}} (\chi + i \psi)$ // in \mathcal{L} einsetzen

$$\phi_1 = \phi_0; \phi_2 = 0$$

als 1. Term v \mathcal{L}

→ $\mathcal{L} = \frac{1}{2} (\partial_\mu \chi) (\partial^\mu \chi) + \frac{1}{2} (\partial_\mu \psi) (\partial^\mu \psi) - \dots$

$$*1 \quad \frac{m^2}{2\phi_0^2} \left[\sqrt{2} \phi_0 X + \frac{1}{2} X^2 + \frac{1}{2} \psi^2 \right]^2 = \mathcal{L}_{\text{frei}}^{(1)} + \mathcal{L}_{\text{ww}}^{(1)}$$

aus $V(\phi^+ \phi)$

$$\mathcal{L}_{\text{frei}} = \frac{1}{2} \left[(\partial_\mu X)(\partial^\mu X) - (\sqrt{2}m)^2 X^2 \right] + \frac{1}{2} \left[(\partial_\mu \psi)(\partial^\mu \psi) \right]$$

$$m_X = \sqrt{2} m$$

// Masse

// Felder sind masse-behaftet

$$m_\psi = 0$$

Goldstone Boson

// π wird oft als Goldstone

bei globaler U(1) Invarianz

Boson berechnet // Masse ist sehr gering

daher wird es so berechnet

$$// (AB)^{\dagger} = B^{\dagger} A^{\dagger}$$

$$\mathcal{L} = (D_\mu^+ \phi^+) (D^\mu \phi) - \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} - V(\phi^+ \phi)$$

$$D^\mu = \partial^\mu + iq A^\mu$$

$$D_\mu^+ = \partial_\mu - iq A_\mu$$

$$\rightarrow ((\partial_\mu - iq A_\mu) \phi^+) (\partial^\mu + iq A^\mu) \phi$$

$$\text{Eichtrale: } \phi' = e^{iq\Theta(x)} \phi(x)$$

$$A'_\mu = A_\mu(x) + \partial_\mu \Theta(x)$$

$$\phi(x) = \phi_0 + \frac{1}{\sqrt{2}} h(x) \rightarrow \mathcal{L} \quad \text{Higgs Feld } H \quad \text{Masse } \sqrt{2} m$$

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{\text{frei}}^{(2)} + \mathcal{L}_{\text{ww}}^{(2)} \Rightarrow \mathcal{L}_{\text{frei}} = \frac{1}{2} \left[(\partial_\mu h)(\partial^\mu h) - (\sqrt{2}m)^2 h^2 \right]$$

$$- \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + g^2 \phi_0^2 A_\mu A^\mu \quad \} *2$$

$$g^2 \phi_0^2$$

Mass Term

|| Photon Feld hat Masse bekommen

!! Higgs Kibel Mechanismus

\mathcal{L}_{HW} : zeigt wie ein Higgs Boson wechselwirkt

Frage: warum ist $g^2 \phi_0^2$ positiv?

Masseterm sollte $-m$ sein

Byp Photon: $\mathcal{L} = -\frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu} + \frac{1}{2} m^2 A_\mu A^\mu - j^\mu A_\mu$

BWGL: $\partial_\mu F^{\mu\nu} + m^2 A^\nu = j^\nu$

$$m^2 \partial_\nu A^\nu = j_\nu A^\nu \rightarrow A^\nu \text{ nicht unabhängig}$$

Siehe Edyn || best Terme fallen

weg

Globale Invar \rightarrow Goldstone

lokale Invar \rightarrow Higgs T

Massive Eichfelder

$$U(1) \times SU(2)$$

Symmetrie

Yang-Mills Theorie

$$\Phi = \begin{pmatrix} \phi_A \\ \phi_B \end{pmatrix}$$

ϕ_A, ϕ_B skalare, kompl. Eichfelder

$$\phi_A = \phi_1 + i \phi_2$$

$$\phi_B = \phi_3 + i \phi_4$$

↑
reell

Verlangt $\Phi' = e^{-i\theta} \Phi = e^{-i\theta J_0} e^{-\mathcal{L}^k J^k} \Phi$

↑ $U(1)$ ↑ $SU(2)$

Pauli Matrizen hier J :

$$J^0 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{pmatrix} \quad J^1 = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix} \quad J^2 = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}$$

$$J^3 = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

$$\mathcal{L} = (\partial_\mu \phi^\dagger) (J^\mu \phi) - V(\phi^\dagger \phi)$$

$$(1): B_\mu \rightarrow B'_\mu = B_\mu(x) + \frac{2}{g_1} \partial_\mu \Theta(x)$$

Eichfeld mit $U(1)$

off. Parameter

Konvention

*3

$$SU(2) \quad \underline{W}_\mu(x) = \sum_{k=1}^3 W_\mu^k(x) J^k = \begin{pmatrix} W_\mu^3 & W_\mu^1 - i W_\mu^2 \\ W_\mu^1 + i W_\mu^2 & -W_\mu^3 \end{pmatrix}$$

nach 3 Komponenten

$$SU(3) \quad G_\mu(x) = \sum_{a=1}^8 G_\mu^a \hat{\lambda}_a$$

8 Komponenten !!

$$W_\mu(x) \rightarrow W'_\mu(x) = U(x) W_\mu(x) U^\dagger(x) + i \frac{2}{g_2} (\partial_\mu U(x)) U^\dagger(x)$$

vergleich zu $U(1)$: 1. Term

$$e^{i\phi} B_\mu(x) e^{-i\phi} = B_\mu(x) \dots$$

$$\partial_\mu e^{i\Omega(x)} = i(\partial_\mu \Omega) e^{i\Omega}$$

$$*3: D_\mu \underline{\Phi} = \left[\partial_\mu + i \frac{g_1}{2} B_\mu + i \frac{g_2}{2} \underline{W}_\mu \right] \text{kov. Ableitung}$$

// beide Eichinv. $U(1) + SU(2)$

Grundzustand anschauen,

$$\rightarrow \underline{\mathcal{L}} = (D_\mu \phi)^\dagger (D_\mu \phi) - V(\phi^\dagger \phi)$$

$$F_{\mu\nu} = \partial_\mu A_\nu - \partial_\nu A_\mu$$

$\underline{W}_{\mu\nu}$ definieren

$$\underline{W}_{\mu\nu} = D_\mu W_\nu - D_\nu W_\mu \quad \parallel \text{ eig fehlt } B \text{ noch}$$

$$\underline{W}_{\mu\nu} = \partial_\mu W_\nu - \partial_\nu W_\mu + \frac{ig_2}{2} \underbrace{[W_\mu, W_\nu]}_{\text{nicht abelsch}}$$

Man sucht nach glatten Bindungszustand glue balls

$U(1)$ ist abelsch

Symmetrie
Gauge!
SU(2) & SU(3)

$$G_{\mu\nu} = \partial_\mu G_\nu - \partial_\nu G_\mu + g[G_\mu, G_\nu]$$

lokale ET: wieder Higgs Feld