Bitte beschäftigen Sie sich mit folgenden Aspekten aus dem Gebiet „Schwache Wechselwirkung“:

- 1) Eigenarten des nuklearen β -Zerfalls
- 2) Fermi- und Gamow-Teller Übergänge
- 3) vektorielle und axiale Kopplung
- 4) Wiederholen Sie die Grundzüge der Relativitätstheorie und machen Sie sich vertraut mit dem Konzept von Vierervektoren
- 5) Schauen Sie sich in der Nuklidkarte einige Zerfälle an, und versuchen Sie zu verstehen, wie es zu den unterschiedlichen Halbwertszeiten kommen kann
- 6) Berechnen Sie die $\log_{10} t_{1/2}$ -Werte einiger Zerfälle (s. Nuklidkarte oder diese Vorlesung für Beispielkerne)

Wiederholung

1

Fermi's Weg zum β -Zerfall

$$\bullet W_{if} = \frac{2\pi}{\hbar} \underbrace{|\langle f | H' | i \rangle|^2}_{M_W} \rho(E)$$

↑
Gesamtenergie
beim Übergang

● Strom-Strom-Kopplung

$$M_W = -\frac{G}{\sqrt{2}c^2} \int d^3\vec{r} J_W \cdot J_W^+$$

● nicht-relativistisch:

$$\vec{J} = -i \frac{\hbar}{m} \Psi^* \vec{\nabla} \Psi = \Psi^* \frac{\vec{p}}{m} \Psi$$
$$\rho = \Psi^* \Psi$$

● relativistisch:

- 1 $\vec{J}$ ist Vierervektor: $\vec{J} = (c\rho, \vec{j})$
- 2 Ψ ist vierkomponentige Wellenfunktion
- 3 Es gibt 5 Lorentz-invariante Formen eines relativistischen Übergangstroms

$$\bar{\Psi}_\alpha O_i \Psi_\beta \quad \bar{\Psi} = \Psi^* \gamma^0$$

$O_S = 1$	→	Skalar	# 1
$O_P = \gamma^5$	→	Pseudoskalar	# 1
$O_V = \gamma^\mu$	→	Vektor	# 4
$O_A = \gamma^5 \gamma^\mu$	→	Axial-Vektor	# 4
$O_T = \sigma^{\mu\nu}$	→	Tensor	# 6

● In der schwachen WW: nur Vektor und Axial-Vektor
(V - A)

Fermi's Ansatz: nur Vektorkopplung

● Berechnung des β -Zerfalls

(nicht-relativistische Näherung)

$$|M|^2 = \frac{1}{2} G^2 \left[g_V^2 |M_F|^2 + g_A^2 |M_{GT}|^2 \right]$$

$$M_F = \langle \Psi_f | \tau^\pm | \Psi_i \rangle \quad \text{-Fermi-Übergänge}$$

$$M_{GT} = \langle \Psi_f | \sigma \tau^\pm | \Psi_i \rangle \quad \text{-Gamow-Teller Übergänge}$$

Beachte Auswahlregeln

Fermi: $\Delta I = 0, \Delta \pi = 0, \Delta T = 0$

GT: $\Delta I = 0, 1 \quad \Delta \pi = 0, \Delta T = 0, 1$

L-Unterdrückung der Leptonenwellenfunktion

Feststellung:

Selbst bei erlaubten, reinen Fermi-Übergängen (bzw. GT-Übergängen) werden sehr unterschiedliche Zerfallszeiten beobachtet.

Dieser Unterschied ist eine Folge des zur Verfügung stehenden Phasenraums!

$$\frac{dN}{dE} = \rho(E)$$

Phasenraum, Zustandsdichte

$$\rho_n(E) = \frac{V^{n-1}}{(2\pi\hbar)^{3(n-1)}} \frac{d}{dE} \int d^3\vec{p}_1 \dots d^3\vec{p}_{n-1}$$

Variation bzgl. Gesamtenergie

Nebenbedingungen:

$$\vec{p}_1 + \vec{p}_2 + \dots + \vec{p}_{n-1} + \vec{p}_n = 0$$

$$E = E_1 + E_2 + \dots + E_n = \text{const}$$

Der Phasenraum

Weg 1: Betrachte stehende Welle in einem unendlich hohen Kasten.

Frage: Wieviel k-Werte gibt es ($p = k$)

Lösung:
$$N_x = \frac{1}{h} L_x \cdot p_x \quad p_x = \pm \sqrt{2mE_x}$$

Eigenwerte im Kasten

● Verallgemeinerung auf 3 Dimensionen

$$N = \frac{1}{h^3} V \int d^3 \vec{p} = \frac{V}{h^3} \int p^2 dp d\Omega_p$$

$$N = \frac{4\pi}{h^3} V \int p^2 dp$$

$$\frac{dN}{dE} = \rho(E)$$

Weg 2:

Die Unschärferelation beschreibt die Phasenraumzelle eines Teilchens

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \approx h \quad (\text{für viele sich überlagernde ebene Wellen})$$

jede ebene Welle besetzt ein Volumen h im Phasenraum (1-dimensional zunächst)

und für 3 - Dimensionen

$$\succ N_x = \frac{L \cdot p}{h}$$

$$N = \frac{1}{h^3} V \int d^3 \vec{p} = \frac{4\pi}{h^3} V \int p^2 dp$$

oder:

In einem Volumen des Phasenraums der Größe h^3 gibt es einen Zustand !

> Zustandsdichte für ein Teilchen

$$\rho_1(E) = \frac{dN_1}{dE} = \frac{1}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{d}{dE} \int p_1^2 dp_1 d\Omega$$

relativistisch gilt: $E^2 = p^2 c^2 - m^2 c^4$

$$\succ \frac{d}{dE} = \frac{E}{pc^2} \frac{d}{dp}$$

$$\succ \rho_1(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{E}{p_1 c^2} \frac{d}{dp_1} \int p_1^2 dp_1 d\Omega$$

$$\rho_1(E) = \frac{p \cdot E}{2\pi^2 c^2 \hbar^3} V$$

Nächster Schritt

Zwei Teilchen im Phasenraum mit der (Neben-) Bedingung:

$$\vec{p}_1 + \vec{p}_2 = 0$$

> Zahl der Zustände N bleibt unverändert ($N = N_1 = N_2$)

ABER:

$$\rho_2(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{d}{dE} \int d^3 \vec{p}_1$$

$$dE = dE_1 + dE_2 = \frac{p_1 c^2}{E_1} dp_1 + \frac{p_2 c^2}{E_2} dp_2$$

mit: $p_1^2 = p_2^2 \rightarrow p_1 dp_1 = p_2 dp_2$

folgt: $dE = p_1 dp_1 \frac{E_1 + E_2}{E_1 E_2} c^2$

$$\rho_2(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{E_1 E_2}{(E_1 + E_2) c^2} \frac{1}{p_1} \frac{d}{dp_1} \int p_1^2 dp_1 d\Omega$$

$$\rho_2(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^3} V \frac{E_1 E_2 p_1}{(E_1 + E_2) c^2} \int d\Omega_1$$

$\nearrow = 4\pi$

$$\rho_2(E) \leq \rho_1(E) !$$

weiterer Schritt:

3 Teilchen mit

$$\vec{p}_1 + \vec{p}_2 + \vec{p}_3 = 0$$

Teilchen 1 und 2 können bzgl $\vec{p}$ unabhängig variiert werden

$$\succ N_3 = \frac{V^2}{(2\pi\hbar)^6} \int d^3\vec{p}_1 d^3\vec{p}_2$$

$$\succ \rho_3 = \frac{dN_3}{dE} \quad E = E_1 + E_2 + E_3$$

allgemein:

$$\rho_n(E) = \frac{V^{n-1}}{(2\pi\hbar)^{3(n-1)}} \frac{d}{dE} \int d^3\vec{p}_1 \dots \int d^3\vec{p}_{n-1}$$

$$E = E_1 + E_2 + \dots + E_n = \text{const!!}$$

d.h.: $\frac{d}{dE}$ ist als eine Variation (" δE ") zu interpretieren

Anwendung auf β -Zerfall

hier:

3 Teilchen im Endzustand:

$$\vec{p}_1 + \vec{p}_2 + \vec{p}_3 = 0$$

Impulse von Teilchen 1 & 2 dürfen unabhängig variiert werden.

$$\vec{p}_1 = \vec{p}_e \quad \vec{p}_2 = \vec{p}_\nu \quad \vec{p}_3 = \vec{p}_k$$

$$\rho(E) = \frac{V^2}{(2\pi\hbar)^6} \frac{d}{dE} \int p_e^2 dp_e p_\nu^2 dp_\nu d\Omega_e d\Omega_\nu$$

setze $V = 1$ Einheitsvolumen

(da Ströme ebenfalls „pro Volumen“ definiert, fällt V später heraus !!)

benutze folgende Beziehungen:

1 $E_\nu + E_e = E$ Kern übernimmt keine Rückstoßenergie

$\succ dE = dE_\nu + dE_e$ ρ_e, ρ_ν weiterhin beliebig

2 berechne $d\rho(E)$ für festes E_e im Intervall: $[E_e, E_e + dE_e]$

$\succ dE = dE_\nu$ $E_\nu = p_\nu c$ $dE_\nu = dp_\nu c$ $m_0 \ll E$

$\succ$ daher zunächst Integration über Neutrinokoordinaten:

$$d\rho(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^6} p_e^2 dp_e \frac{1}{c} \frac{d}{dp_v} \int p_v^2 dp_v d\Omega_e d\Omega_v$$

$$= \frac{1}{(2\pi\hbar)^6} p_e^2 dp_e \frac{p_v^2}{c} \int d\Omega_e d\Omega_v \quad p_v^2 = \frac{E_v^2}{c^2} = \frac{(E - E_e)^2}{c^2}$$

$$d\rho(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^6} p_e^2 dp_e \frac{1}{c^3} (E - E_e)^2 \int d\Omega_e d\Omega_v$$

eingesetzt in die „Goldene Regel“ ergibt

$$dW_{if} = \frac{2\pi}{\hbar} \left| \langle f | H' | i \rangle \right|^2 d\rho(E)$$

Sei $\overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2$ das über den Winkel zwischen Elektron & Neutrino gemittelte Matrixelement,

mit $\int d^2\Omega_{e,\nu} = (4\pi)^2$

$$d\rho(E) = \frac{1}{(2\pi\hbar)^6} p_e^2 dp_e \frac{1}{c^3} (E - E_e)^2 \int d\Omega_e d\Omega_\nu$$

$$dW_{if} = \frac{2\pi}{\hbar} \overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2 \frac{1}{(2\pi\hbar)^6} \frac{4^2 \pi^2}{c^3} (E - E_e)^2 p_e^2 dp_e$$

$$= \frac{1}{2\pi^3 c^3 \hbar^7} \overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2 (E - E_e)^2 p_e^2 dp_e$$

Form des β -Spektrums

$$\left[\frac{dW_{if}}{p_e^2 dp_e} \right]^{1/2} \sim \sqrt{\overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2} (E - E_e)$$

Fermi-Kurie Plot

Die Gesamtübergangswahrscheinlichkeit ist gegeben durch die Integration:

für große Energien: $cp_{\max} = E = E_{\max}$

$$W_{if} = \frac{1}{\tau} = \frac{1}{2\pi^3 c^3 \hbar^7} \left| \langle f | H' | i \rangle \right|^2 \int (E - E_e)^2 p_e^2 dp_e$$

$\uparrow$
 $= \frac{1}{30c^3} E^5$

$$\tau_{\beta} \sim E^{-5} !!$$

Im allgemeinen wird das Spektrum der Elektronen durch die Ladung des Kerns verzerrt, so dass im Integral eine Coulomb-Korrektur einzufügen ist.

$$\int_0^{p_{\max}} (E - E_e)^2 F(\pm, Z, E_e) p_e^2 dp_e = m_e^5 c^7 f(E)$$

E in Einheiten
von $m_e c^2$

$$W_{if} = \frac{1}{\tau} = \frac{1}{2\pi^3 c^3 \hbar^7} \overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2 \int (E - E_e)^2 p_e^2 dp_e$$

dimensionslos

$$\overline{|\langle f | H' | i \rangle|}^2 = \frac{2\pi^3 \hbar^7}{f\tau m_e^5 c^4}$$

$f\tau$ heißt $f\tau$ -Wert des β -Zerfalls
oder als $\log()$ der $\log f\tau$ -Wert

Zur Bedeutung des ft-Werts

1

ist die schwache WW eine universelle WW so müssen die ft für gleiche Kernmatrixelemente gleich sein.
 Problem: es gibt nie zwei gleiche Matrixelemente

ABER

2

die $\log ft$ - Werte fallen in etwa gleiche Kategorien:

erlaubte Übergänge	$\log ft \sim 3-4$
einfach verboten	$\log ft \sim 6-9$
zweifach verboten	$\log ft \sim 12 \pm$
dreifach verboten	$\log ft \sim 18$
vierfach verboten	$\log ft \sim 22$

Beispiel:

		$T_{1/2}$	$E_{\max}$	$\log ft$
$n \longrightarrow p$	GT + F	640 sec	0,782 MeV	3,04
${}^6\text{He} \longrightarrow {}^6\text{Li}$	GT	0,8 sec	3,50 MeV	2,91
${}^{14}\text{O} \longrightarrow {}^{14}\text{N}^*$	F	71,4 sec	1,812 MeV	3,5
${}^3\text{H} \longrightarrow {}^3\text{He}$	GT + F	12,2 y	0,018 MeV	3,06
${}^{26}\text{Al}^* \longrightarrow {}^{26}\text{Mg}$	F	6,3 sec	3,21 MeV	3,49
${}^{34}\text{Cl} \longrightarrow {}^{34}\text{S}$	F	1,53 sec	4,47 MeV	3,48

Kleiner Abstecher in die Grundzüge der Relativitätstheorie

Lorentz-Invarianz, Vierervektoren und kovariante Formen

Lorentz-Invarianz

Forderung: Lichtgeschwindigkeit c ist in jedem Bezugssystem gleich

Beispiel: Ausdehnung einer Wellenfront:

$$x^2 + y^2 + z^2 = c^2 t^2$$

$$x'^2 + y'^2 + z'^2 = c^2 t'^2$$

Bezugssystem 1

Bezugssystem 2

oder:

$c^2 t^2 - x^2$ ist eine Invariante
(fundamentale Lorentz-Invariante)

definiere Vierernotation:

$$x^\mu = (ct, \vec{x}) = (x^0, x^1, x^2, x^3)$$

mit

$$x \cdot x = (x^0)^2 - (x^1)^2 - (x^2)^2 - (x^3)^2$$
$$= c^2 t^2 - \vec{x}^2$$

● Vierervektor (oder kovariante Form)

Jeder Satz von 4 Größen, die sich wie $(ct, \vec{x})$ unter der Lorentztransformation transformieren heißt:

Vierervektoren

Gleichungen, die Vierervektoren miteinander verbinden, heißen Lorentz-kovariant (kovariante Formen)

Beispiel:

$$p^\mu = \left(\frac{E}{c}, \vec{p}\right) = (p^0, p^1, p^2, p^3)$$

ist ein Vierervektor mit den Invarianten

$$\frac{E^2}{c^2} - \vec{p}^2 = m^2 c^2 \quad (\succ E^2 - \vec{p}^2 c^2 = m^2 c^4)$$

(relativistische Energie-Impuls-Beziehung)

● Skalarprodukt von Vierervektoren

$$A^\mu = (A^0, \vec{A})$$

$$B^\mu = (B^0, \vec{B})$$

$$A \cdot B = A^0 B^0 - \vec{A} \vec{B}$$

● kontravarianter & kovarianter Vektor

$$A^\mu = (A^0, \vec{A}) \quad \text{kontravariant}$$

$$A_\mu = (A^0, -\vec{A}) \quad \text{kovariant}$$

$$\begin{aligned} A \cdot B &= \sum_{\mu} A_{\mu} B^{\mu} = \sum_{\mu} A^{\mu} B_{\mu} \\ &= A_{\mu} B^{\mu} = A^{\mu} B_{\mu} = A^0 B^0 - \vec{A} \cdot \vec{B} \end{aligned}$$

● metrischer Tensor $g_{\mu\nu} = g^{\mu\nu}$

$$g_{\mu\nu} = \begin{pmatrix} 1 & & & \\ & -1 & & \\ & & -1 & \\ 0 & & & -1 \end{pmatrix}$$

$$\succ A^{\mu} = g_{\mu\nu} A_{\nu}$$

$$\succ A_{\mu} B^{\mu} = g_{\mu\nu} A_{\nu} B^{\mu}$$

weiterhin gilt:

$$g_{\mu\nu} g^{\mu\nu} = \sum_{\mu} \sum_{\nu} g_{\mu\nu} g^{\mu\nu} = \sum_{\mu} (g_{\mu\mu})^2 = 4 \quad !$$

weitere Beispiele:

1

$$\begin{aligned} p^\mu x_\mu &= p \cdot x \\ &= (E, \vec{p}) \cdot (t, \vec{x}) \\ &= Et - \vec{p} \cdot \vec{x} \end{aligned}$$

nicht-relativistisch!

$$\omega t - \vec{k} \cdot \vec{r}$$

2

$$\partial^\mu = \left(\frac{\partial}{\partial t}, -\vec{\nabla} \right) \quad \partial_\mu = \left(\frac{\partial}{\partial t}, \vec{\nabla} \right)$$

Vorsicht !! Vorzeichenkonvention

Beachte:

$$\begin{aligned} \vec{p} &\longrightarrow -i\hbar\vec{\nabla} \\ &\longrightarrow -i\vec{\nabla} \end{aligned}$$

!

$$\gamma \partial_\mu \partial^\mu = \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \Delta = \square^2$$

$$\square^2 = \partial_\mu \partial^\mu$$