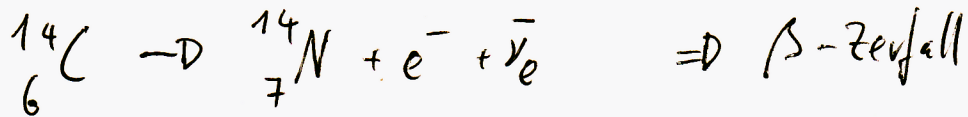
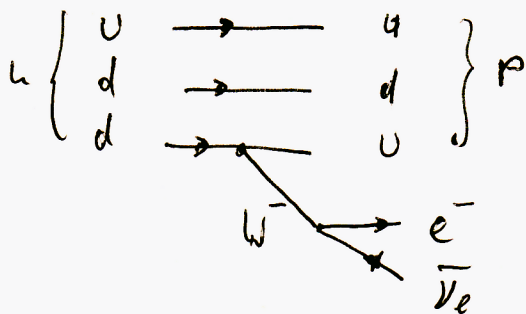


Aufgabe 1



(1P)



Aktivität $A(t) = 5,1 \text{ Bq}$ pro 40 g

$$\Rightarrow \frac{5,1 \text{ Bq}}{40 \text{ g}} = \frac{1}{2} \cdot 0,255 \text{ Bq/g}$$

\Rightarrow Eine Halbwertszeit $t_{1/2}$ ist abgelaufen

\Rightarrow Alter $t = 5730$ Jahre

(1P)

$$N(t) = N_0 e^{-t/\tau} \Rightarrow t = -\ln\left(\frac{N(t)}{N_0}\right) \tau$$

$$t_{1/2} = \ln(2) \tau \quad \text{for } N(t) = \frac{N_0}{2}$$

$$\delta_t = \sqrt{\left(\frac{\partial t}{\partial N(t)}\right)^2 \delta_{N(t)}^2} = \tau \frac{1}{N(t)} \delta_{N(t)} = \tau \frac{1}{\sqrt{N(t)}} \quad (1P)$$

Poisson-Statistik: $\sqrt{N(t)}$ (1P)

$$\frac{\delta t}{t_{1/2}} = 0,001 = \frac{1}{\ln 2 \sqrt{N(t)}} \quad (1P)$$

$$\text{und } N(t) = \underbrace{A(t)}_{\text{Aktivität}} \cdot \underbrace{\Delta t_{\text{mess}}}_{\text{Messzeit}}$$

$$N(t) = \left(\frac{1}{0.01 \cdot \ln 2} \right)^2 = 20813 \quad \text{aber "20000" ist genau genug}$$

Also

$$\Delta t_{\text{mess}} = \frac{N(t)}{A(t)} = 4081 \text{ s} = 68 \text{ min} = 1,13 \text{ h}$$

(1P)

aber "1h" ist genau genug

Aufgabe 2

$$L = 0 \quad S = 0 \text{ oder } 1$$

$$\Rightarrow J = L + S = 0 \text{ oder } 1$$

Also: $1S_0$ und $3S_1$

$\underbrace{\hspace{10em}}$
 Singlet Triplet

(1P)

Positronium: $C|e^+e^- \rangle = (-1)^{L+S} |e^+e^- \rangle$

(1P)

$$1S_0 \Rightarrow C\text{-Parity ist } +1$$

$$3S_1 \Rightarrow C\text{-Parity ist } -1$$

} (1P)

C-Parity of Photon is -1

Also: $1S_0 \rightarrow 2\gamma$

$$3S_1 \rightarrow 3\gamma$$

(1P)

Aufgabe 3

Die Bjorkensche Skalenvariable x gibt, für die Näherung großer Protonimpulse, den Anteil des gestreuten Partons am Gesamtimpuls des Protons an.

Es werden zwei Strukturfunktionen benötigt, um die Verteilung der Ladung und des magnetischen Moments im Proton zu beschreiben.

Die Unabhängigkeit von Q^2 deutet auf die Punktformigkeit der Partonen hin (innerhalb der erreichten Auflösung).

Aufgabe 4

$$E_{\text{cmB}} = h \frac{c}{\lambda_{\text{cmB}}} = 5 \cdot 10^{-16} \text{ eVs} \cdot \frac{3 \cdot 10^8 \text{ m/s}}{0,15 \cdot 10^{-3} \text{ m}} = 10^{-3} \text{ eV} \quad (1P)$$

$p_0 \rightarrow \leftarrow m \gamma$ frontal-kollision

$$s = (p_p + p_\gamma)^2 = \underbrace{p_p^2}_{=m_p^2} + 2 p_p p_\gamma + \underbrace{p_\gamma^2}_{=0} = m_p^2 + 2 p_p p_\gamma \quad (1P)$$

$$= m_p^2 + 2 (E_p E_\gamma - \vec{p}_p \vec{p}_\gamma) = m_p^2 + 2 (E_p E_\gamma + \sqrt{E_p^2 - m_p^2} E_\gamma)$$

$= -|\vec{p}_p| |\vec{p}_\gamma|$ mit Geometriefaktor $\cos\theta = -1$

$$\approx m_p^2 + 4 E_p E_\gamma \quad \text{mit} \quad E_p \gg m_p \Rightarrow m_p = 0 \quad (1P)$$

Im Endzustand

$$s = (p_p + p_{e^-} + p_{e^+})^2 = p_p^2 + 2p_p(p_{e^-} + p_{e^+}) + p_{e^-}^2 + p_{e^+}^2 + 2p_{e^-}p_{e^+} \quad (1P)$$

An der Schwelle des Prozesses gilt: $|\vec{p}_p| = |\vec{p}_{e^-}| = |\vec{p}_{e^+}| = 0$

$$s = m_p^2 + 2m_e^2 + 2(m_p m_e + m_p m_e + m_e m_e) = m_p^2 + 4m_e^2 + 4m_p m_e$$

$$\approx m_p^2 + 4m_p m_e \quad \text{da} \quad m_p m_e \gg m_e^2 \Rightarrow m_e^2 \approx 0 \quad (1P)$$

Damit gilt insgesamt

$$m_p^2 + 4\bar{E}_p E_\gamma = m_p^2 + 4m_p m_e$$

$$\Rightarrow \bar{E}_p = \frac{m_p m_e}{E_\gamma} = \frac{479 \text{ (MeV)}^2}{10^{-3} \text{ eV}} = 4,79 \cdot 10^{17} \text{ eV} \quad (1P)$$

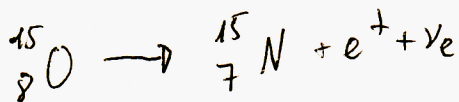
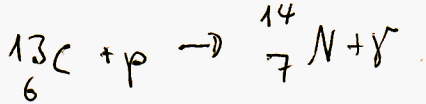
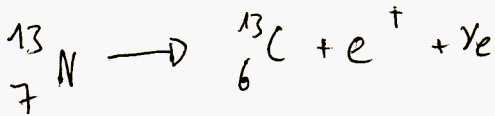
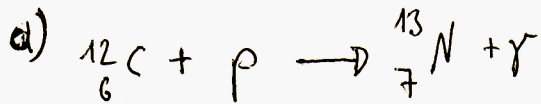
Aufgabe 5

Da Nukleonen die Zustände im Kern bevorzugt gepaart besetzen, addieren sich deren Spins bei einer geraden Anzahl von Protonen und Neutronen gerade zu Null. (1P)

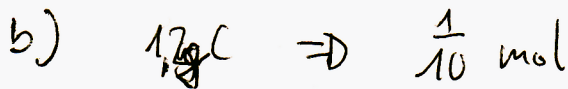
Weil zwischen Nukleonen im Mittel eine anziehende Kraft (1P) wirkt, besetzen sie bevorzugt benachbarte Orbitale.

Dadurch kommt es zu räumlicher Asymmetrie. Eine solche Deformation lässt sich anhand des Rotations-
spektrums oder über eine Aufspaltung der Dipolresonanz nachweisen. (1P)

Aufgabe 6

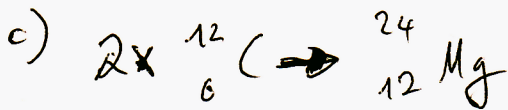


(2P)



$\Delta E = 4 \text{ eV} \cdot 6 \cdot 10^{23} \cdot \frac{1}{10} = 2,4 \cdot 10^{23} \text{ eV}$

(1P)



$$\Delta E_b = 2 \times \left[a_a A - a_v A^{2/3} - a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}} - a_p \frac{(A-2Z)^2}{A} \right] - \left[a_a 2A - a_v (2A)^{2/3} - a_c \frac{4Z^2}{(2A)^{1/3}} - a_p \frac{4(A-2Z)^2}{2A} \right]$$

$$= a_v \underbrace{\left((2A)^{2/3} - A^{2/3} \right)}_{3 \text{ MeV}} + a_c \underbrace{\left(\frac{4Z^2}{(2A)^{1/3}} - \frac{Z^2}{A^{1/3}} \right)}_{34 \text{ MeV}} \approx 71 \text{ MeV}$$

$\Delta E = \Delta E_b \cdot \frac{1}{10} \cdot \frac{1}{2} \cdot 6 \cdot 10^{23} = 2,1 \cdot 10^{30} \text{ eV}$

Brenn-dauer der Sonne reduziert sich um Faktor $\approx 10^7$ auf ≈ 100 Jahre.

(Dies ist keine sehr realistische Abschätzung.)

(1P)

c) Massenenergie

$$mc^2 = 12 \text{ GeV}$$

$$\Rightarrow \Delta E = 12 \text{ GeV} \cdot \frac{1}{10} \cdot 6 \cdot 10^{23} = 7,2 \cdot 10^{32} \text{ eV}$$

1P

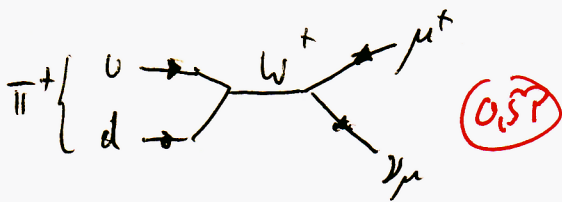
Diese Energie wird freigesetzt beim Fall in ein schwarzes Loch. 1P

Aufgabe 7

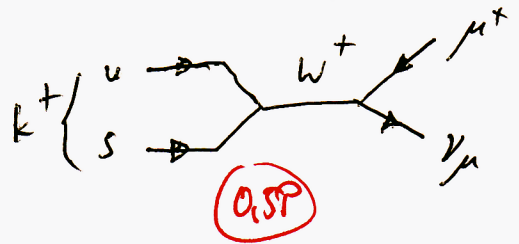
a) Myonen: μ^+, μ^-

0,5P ~~1P~~

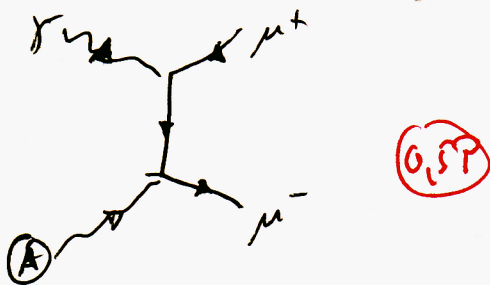
b) Pionen $\pi^{+/-}$



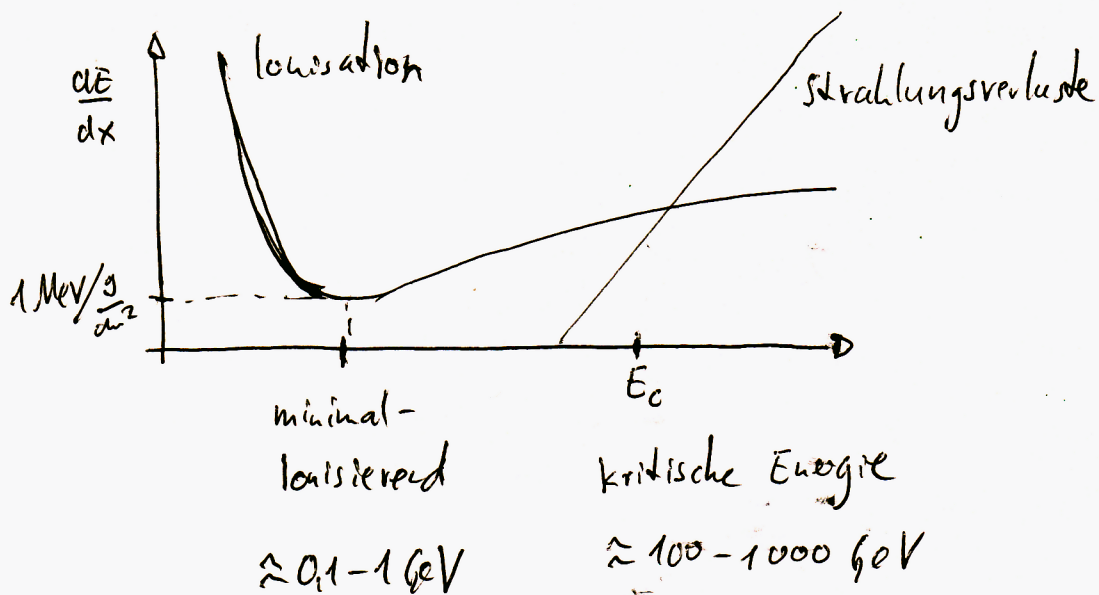
Kaonen $K^{+/-}$



Paarverzeugung



c) Myonen - Energieverlust



0,5P

\Rightarrow Myonen in Luftschauern haben typische Energien vom 1-100 GeV und sind damit im Bereich nahe der minimal-ionisation. Strahlungsverluste werden erst bei $E_\mu > 100 \text{ GeV}$ wichtig.

1P

d) α -Strahlen: Blatt Papier

β -Strahlen: z.B. wenige mm Alu Blech

γ -Strahlen: mehrere Meter Beton, oder 10cm Stahl/Blei

0,5P

Aufgabe 8

a) $I = 1 \Rightarrow u+d$ Quarks

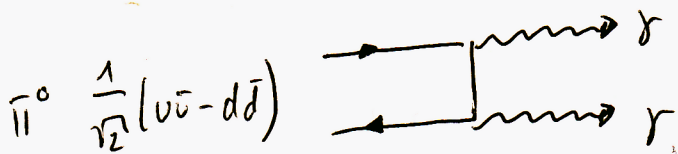
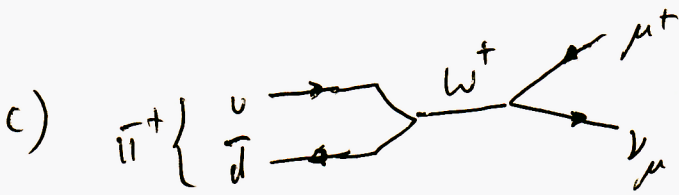
$S = 0 \Rightarrow$ kein s -Quark

$q = 0 \Rightarrow \frac{1}{\sqrt{2}}(u\bar{u} - d\bar{d})$ also π^0

(1P)

b) $\pi^+ (u\bar{d})$, $\pi^- (\bar{u}d)$

(1P)



(1P)

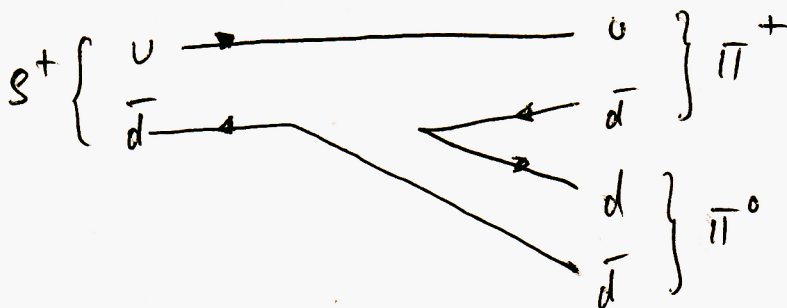
d) Dies sind die leichtesten Hadronen, sie können also nicht weiter hadronisch zerfallen.

(1P)

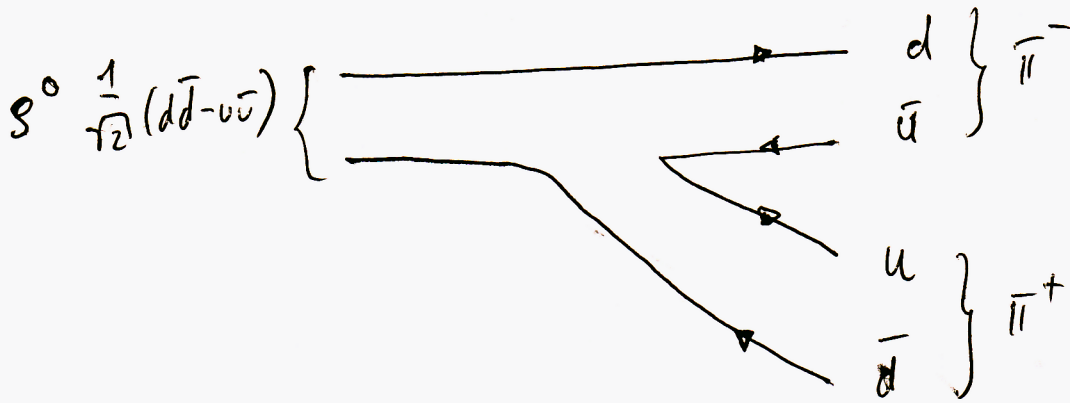
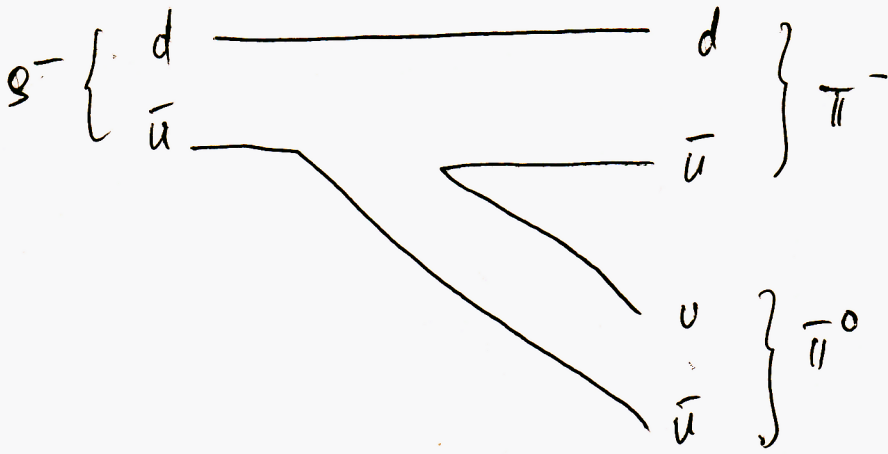
e) $S=1$: s^+ , s^- , s^0 (gleicher Quark-Gehalt wie Pionen)

(1P)

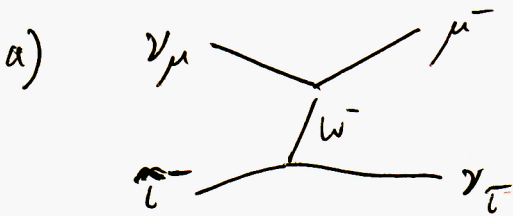
f) hadronische Zerfälle. $M(s) \approx 750 \text{ MeV}$ $M(\pi) \approx 140 \text{ MeV}$



(1P)



Aufgabe 9

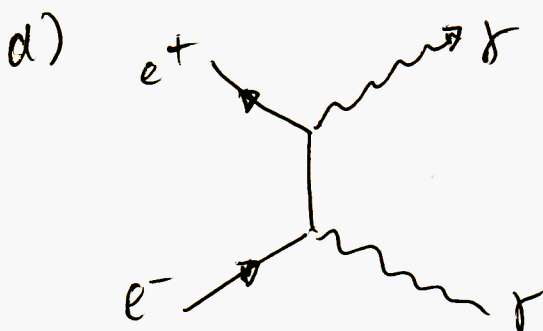


(1P)

b) Leptonenzahl Verletzung. Anfang $L=L_e=L_\mu=0$. Ende $L_e=1$ (1P)
 $L_\mu=-1$

c) Energie / Impulserhaltung im Rulesystem verletzt

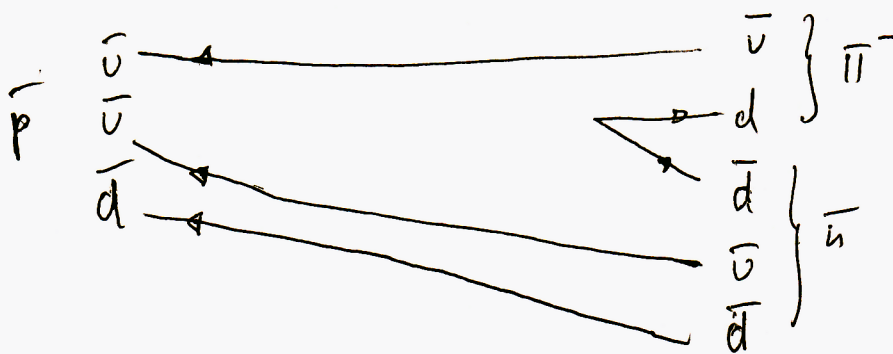
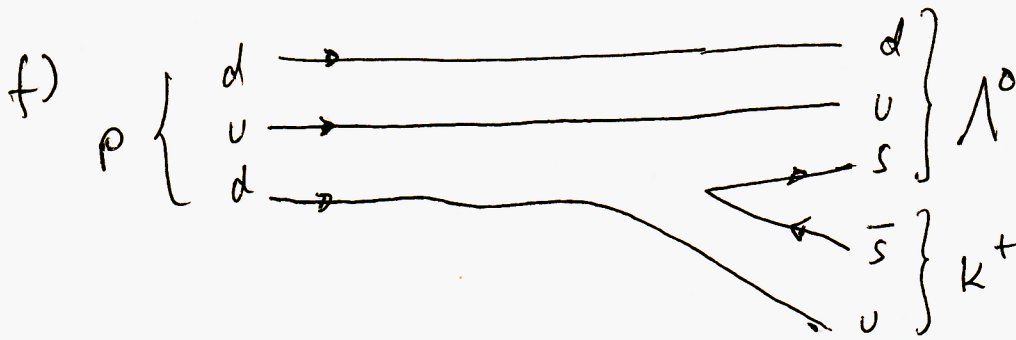
(1P)



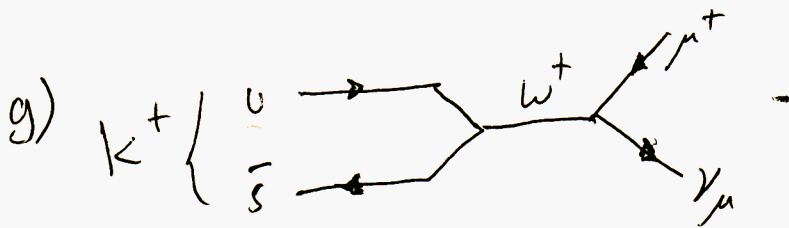
(1P)

e) Energie-, Masse-, Impuls - Verletzung

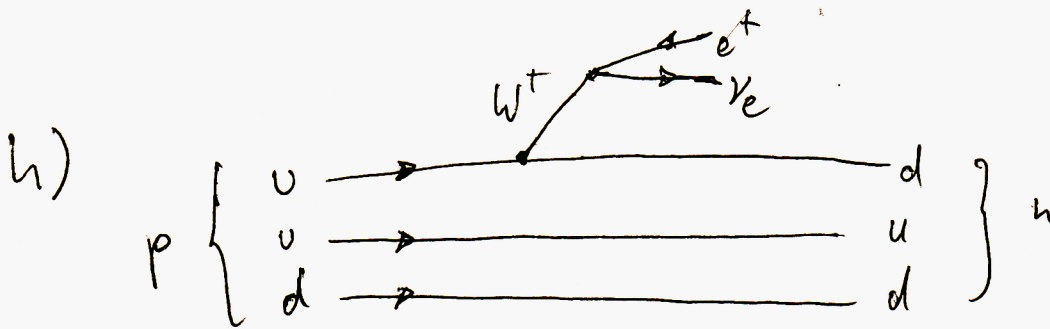
(1P)



(1P)



(1P)



(1P)

Da $m(p) < m(n)$, ist das freie Proton stabil.

Allerdings kann es in der Schalenstruktur eines Kernes in ein energetisch tiefer liegendes Neutron zerfallen (β^+ -Reaktion).