# Moderne Physik (PMA) - Zusammenfassung und Formeln

#### Kernmasse, Bindungsenergie und Kernradius

Glossar: **Nukleus** (pl. Nuklei) = Kern, **Nukleon** = Neutron oder Proton, **Isotop** = gleiche Anzahl Protonen, unterschiedlich viele Neutronen.

• Coulomb-Kraft:  $F_C=rac{1}{4\piarepsilon_0}rac{Q_1Q_2}{r^2}$  zwischen den Ladungen  $Q_1$  und  $Q_2$  im Abstand r

• Coulomb-Energie:  $E_{pot} = \frac{1}{4\pi\varepsilon_0} \frac{Q_1Q_2}{r}$ 

Elementarladung (Elektron, Proton):  $e=q_e=1.6021766208\times 10^{-19}\mathrm{C}\cong 1.602\times 10^{-19}\mathrm{C}$ 

• Atomare Energieeinheit:  $1 \text{eV} = 1.602 \times 10^{-19} \text{J}$ 

Elektrische Feldkonstante:  $\varepsilon_0 = 8.854 \times 10^{-12} \frac{\text{C}}{\text{Vm}}$ , oder  $\left[\frac{\text{F}}{\text{m}}\right]$ , oder  $\left[\frac{\text{C}^2}{\text{m}^2\text{N}}\right]$ 

Lichtgeschwindigkeit:  $c=\lambda f=299~792~458~\frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}\cong 2.998\times 10^8~\frac{\mathrm{m}}{\mathrm{s}}$ 

Avogadro Konstante:  $N_A = 6.0221 \times 10^{23} \frac{1}{\text{mol}}$ 

Anzahl mol einer Substanz der Masse m:  $n=\frac{N}{N_A}=\frac{m}{m_{mol}}$  ,  $m_{mol}=$  molare Masse

Anzahl Moleküle pro Volumen einer Substanz:  $N=rac{
ho}{\mathrm{m}_{mol}}N_{A}$ 

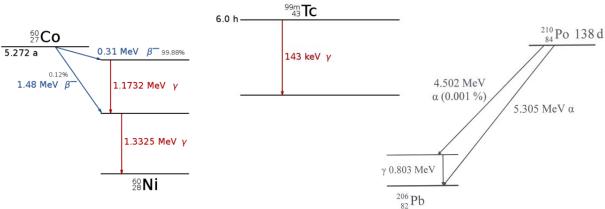
|   |                   | Masse                  |                |                         |
|---|-------------------|------------------------|----------------|-------------------------|
| Teilchen  | atomare Einheit u | $kg (\times 10^{-27})$ | $mc^2$ in MeV  | Halbwertszeit $T_{1/2}$ |
| Proton p+   | 1.007276467       | 1.672621898            | 938.2720813    |                         |
| Neutron $n$ , $m_n$   | 1.008664916       | 1.674927471            | 939.5654133    | 10.2 Minuten (frei)     |
| Elektron e <sup>-</sup>                                       | 0.000548580       | 0.000910938            | 0.5109989      |                         |
| Wasserstoff <sup>1</sup> <sub>1</sub> H (99.99%)              | 1.007825032       | 1.673532812            | 938.7830665    |                         |
| Deuteron $pn = d$   | 2.013553213       | 3.343583719            | 1875.6129280   |                         |
| Deuterium ${}_{1}^{2}H = D$ (0.01%)                           | 2.014101778       | 3.344494633            | 1876.1239134   |                         |
| Tritium ${}_{1}^{3}H = T$                                     | 3.016049278       | 5.008267573            | 2809.4320931   | 12.3 Jahre              |
| Helium <sup>3</sup> He  | 3.016029320       | 5.008234432            | 2809.4135025   |                         |
| Alpha $ppnn = \alpha$   | 4.001506179       | 6.644657230            | 3727.3793776   |                         |
| Helium <sup>4</sup> <sub>2</sub> He (99.9999%)                | 4.002603254       | 6.646478965            | 3728.4012965   |                         |
| Uran <sup>235</sup> <sub>92</sub> U (in AKW 3%, in Bombe 80%) | 235.043930131     | 390.299622098          | 218942.0330226 | 0.704 Mia Jahre         |
| Uran <sup>238</sup> <sub>92</sub> U (99.3%)                   | 238.050788423     | 395.292627679          | 221742.9037666 | 4.47 Mia Jahre          |

- Kernradius:  $R = R_0 A^{1/3}$ , A = Z + N = Gesamtzahl Nukleonen,  $R_0 = 1.2 \times 10^{-15} \mathrm{m} = 1.2 \mathrm{~fm}$
- Bindungsenergie eines Atomkerns:  $E_B = \left( \frac{ZM_{\frac{1}{1}H} + Nm_n \frac{A}{Z}M}{c^2} \right) c^2$ ,  $\frac{A}{Z}M = M$ asse des Atoms
- Bindungsenergie pro Nukleon:  $\frac{-E_B}{A} = \frac{-\left(\frac{ZM_{\frac{1}{1}H} + Nm_n \frac{A}{Z}M}{A}\right)c^2}{A}$ , tief negativ bedeutet starke Bindung

### Radioaktivität: spontaner Zerfall instabiler Kerne

- Alpha Zerfall (lpha): z.B. Radium ( $T_{1/2}=1600$  Jahre) zerfällt zu Radon (im "Keller"):  $^{226}_{88}$ Ra  $\to$   $^{222}_{86}$ Rn +  $lpha_{ppnn}$
- Beta Zerfall  $(\beta)$ : z.B. Umwandlung eine Neutrons im Kern (schwache WW):  $n \to {\bf p} + \beta^- + \bar{\nu}_e$  ,  $\bar{\nu}_e =$  Antineutrino
- ullet Gamma Zerfall  $(\gamma)$ : z.B. Zerfall eines hoch angeregten Kernzustandes in einen tieferen Zustand unter Aussenden eines Photons, eines so genannten Gamma Quants.



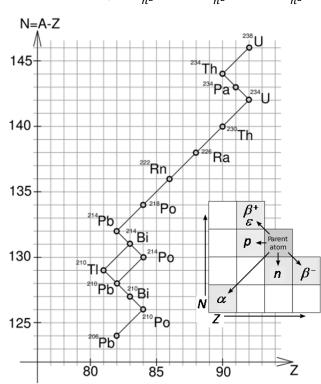


- Impuls eines Photons der Wellenlänge  $\lambda$ :  $p_{\gamma}=\frac{h}{\lambda}=\frac{\hbar}{k}$ , Wellenzahl  $k=\frac{2\pi}{\lambda}$ Planck Konstante:  $h=6.626\times 10^{-34}~\frac{\text{kg·m}^2}{\text{s}}$ ,  $\hbar=\frac{h}{2\pi}$ ,  $c=\lambda f=2.998\times 10^8~\frac{\text{m}}{\text{s}}$
- Energie eines Photons der Frequenz f der Wellenlänge  $\lambda$ :  $E_{\gamma}=hf=rac{hc}{\lambda}=p_{\gamma}c=\hbar\omega$  ,  $\omega=2\pi f$
- Energieniveaus des Elektrons in Wasserstoff (Bohr Modell):  $E_n = \frac{-hcR_y}{n^2} = \frac{-2.18 \times 10^{-18} \text{ J}}{n^2} = \frac{-13.6 \text{ eV}}{n^2}$

 $n=1,2,3,\cdots$ 

Rydberg Konstante:  $R_y = 1.097 \times 10^7 \frac{1}{m}$ 

• Zerfallsserie von <sup>238</sup><sub>92</sub>U →



Blatt

He-Kerne

Elektronen

el. mag. Strahlung

Papier

Einige mm

Blech

Pb

### Radioaktivität und Halbwertszeit

• Radioaktives Zerfallsgesetz für die Anzahl verbleibender Kerne:  $N(t) = N_0 \cdot e^{\left(\frac{-t}{\tau}\right)} = N_0 \cdot 2^{\left(\frac{-t}{T_{1/2}}\right)}$  $N_0 = \text{Anzahl Startkerne}$ ,  $\beta = \text{Zerfallskonstante}$ ,  $\tau = \frac{1}{\beta} = \text{Abklingzeit, Zerfallszeit}$ ,

Halbwertszeit:  $T_{1/2} = ln(2) \cdot \tau = \frac{ln(2)}{\beta}$ 

- Aktivität einer Substanz:  $A=\left|\frac{dN}{dt}\right|=\beta N=\frac{N}{\tau}=\frac{N}{T_{1/2}}ln(2)=$  Anzahl Zerfälle pro Sekunde  $[A]=\frac{1}{s}=$  Bq= Becquerel , alte Einheit Curie: 1Ci  $=3.70\times10^{10}$ Bq
- Radiokarbon-Datierung basiert auf dem natürlichen Verhältnis zwischen radioaktivem  $^{14}_{6}\mathrm{C}$  und stabilem  $^{12}_{6}\mathrm{C}$  in lebenden Organismen:  $pMC = \frac{N_{C14}}{N_{C12}} = \frac{1}{7.69 \times 10^{11}} = 1.3 \times 10^{-12}$ , und dem allmählichen Zerfall des eingelagerten  $^{14}_{6}\mathrm{C}$  nach dem Tod mit einer Halbwertszeit von  $T_{1/2~\mathrm{C14}} = 5730~\mathrm{Jahre} \rightarrow \tau_{\mathrm{C14}} = 8270~\mathrm{Jahre}$

#### **Dosimetrie**

• Energiedosis ist die absorbierte Energie pro Gewebemasse:

$$D = \frac{E}{m} \rightarrow [D] = 1 \frac{J}{kg} = 1 \text{ Gray} = 1 \text{ Gy} = 100 \text{ Rad}$$

- Äquivalentdosis ist ein Mass für die biologische Wirkung:  $H=q\cdot D \to [H]=1 \text{ Sievert}=1 \text{ Sv}=100 \text{ rem },$  q ist der Bewertungsfaktor  $\to [q]=\frac{\text{Sv}}{\text{Gy}} \text{ oder } [q]=\frac{\text{rem}}{\text{rad}}$
- **Ionendosis** ist die durch Strahlung gebildete Ladung pro kg:  $J = \frac{Q}{m} \rightarrow [J] = 1 \frac{C}{kg} = 3876 \text{ Röntgen (R)}$

|                           | 1       |
|---------------------------|---------|
| γ                         | 1       |
| β                         | 1 - 1.5 |
| langsame n<br>(0.025 MeV) | 3       |
| n (0.02 - 0.1 MeV)        | 5 - 8   |
| schnelle $n$ und $p$      | 10      |
| α                         | 20      |
| schwere Kerne             | 20      |

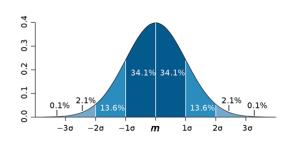
Strahlungsart

#### Wenige Zerfälle - Poisson Statistik

- **Diskrete Poisson Verteilung**:  $p(x) = \frac{m^x \cdot e^{-m}}{x!}$  ist die Wahrscheinlichkeit, bei einem Mittelwert m den Wert x zu messen. Beispiel mit gleichbleibendem Regen: 1469 Tropfen fallen in 15 Minuten in einen Eimer. Mittelwert in 10s:  $16.32 \frac{\text{Tro}}{10s} = m_{10s}$ ,  $\rightarrow p\left(x = 14 \frac{\text{Tro}}{10s}\right) = \frac{m^x \cdot e^{-m}}{x!} = \frac{16.32^{14} \cdot e^{-16.32}}{14!}$
- Kontinuierliche Poisson Verteilung:  $p(x) = \frac{m^x \cdot e^{-m}}{x!} = \frac{m^x \cdot e^{-m}}{\int_0^\infty t^x e^{-t} dt}$ ,  $x! = \int_0^\infty t^x e^{-t} dt$

#### Viele Zerfälle - Gauss Statistik

• Gaussverteilung:  $p(x)=\frac{1}{\sqrt{2\pi m}}e^{\frac{-(x-m)^2}{2m}}=\frac{1}{\sqrt{2\pi\sigma^2}}e^{\frac{-(x-\sigma^2)^2}{2\sigma^2}}$  mit Standardabweichung  $\sigma=\sqrt{m}$ 



<u>Erzwungene Kernreaktionen:</u> exotherm  $(Q_{out+})$  - endotherm  $(Q_{in-})$ 

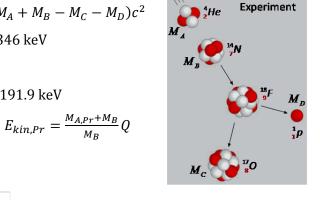
• Reaktisionsenergie (Reaktionswärme):  $Q = (M_A + M_B - M_C - M_D)c^2$ 

**Exotherm**:  ${}_{1}^{1}H + {}_{3}^{7}Li \rightarrow {}_{2}^{4}He + {}_{2}^{4}He \Rightarrow Q = +17346 \text{ keV}$ 

Endotherm:  ${}_{2}^{4}\text{He} + {}_{7}^{14}\text{N} \rightarrow {}_{8}^{17}\text{O} + {}_{1}^{1}\text{H} \Rightarrow Q = -1191.9 \text{ keV}$ 

Kinetische Energie des Projektils im **Laborsystem**:  $E_{kin,Pr} = \frac{M_{A,Pr} + M_B}{M_R} Q$ 

E<sub>lab</sub> (MeV)



Rutherfords

Target(s) 14N 56fe, Fe56, 26056, cr50-fe56 use dash for range only Projectile 4He 4He, He-4, 2-he-4, a, alpha, 2004

Reaction Q-values for <sup>14</sup>N + <sup>4</sup>He

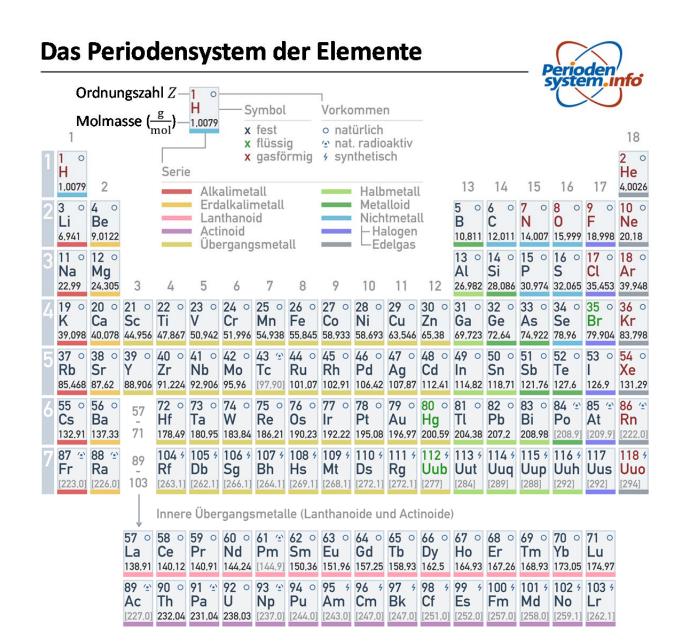
b-, ec, 2b-, b-n, ecp, 18O (decay)

g, n, n+p, 2n+a, 2a+12c (reaction)

Ejectile 170

http://www.nndc.bnl.gov/qcalc

| Reaction Products               | Q-value (keV)     | Threshold (keV)  |
|---------------------------------|-------------------|------------------|
| <sup>1</sup> H+ <sup>17</sup> O | -1191.875 6.76E-4 | 1532.5576 8.7E-4 |



### Taylor Entwicklung, Näherungen für $\varepsilon \ll 1$

• 
$$\frac{1}{1-\varepsilon} \cong 1 + \varepsilon + (\varepsilon^2 + \varepsilon^3 \cdots)$$
;  $\frac{1}{1+\varepsilon} \cong 1 - \varepsilon + (\varepsilon^2 - \varepsilon^3 \cdots)$ 

• 
$$\frac{1}{\sqrt{1-\varepsilon}} \cong 1 + \frac{1}{2}\varepsilon + \left(\frac{3}{8}\varepsilon^2 + \frac{5}{16}\varepsilon^3 \cdots\right)$$

z.B. 
$$\frac{1}{\sqrt{1-\left(\frac{v}{c}\right)^2}} \cong 1 + \frac{1}{2} \frac{v^2}{c^2} \cdots$$

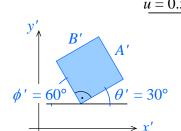
### Zeitdilatation - Längenkontraktion

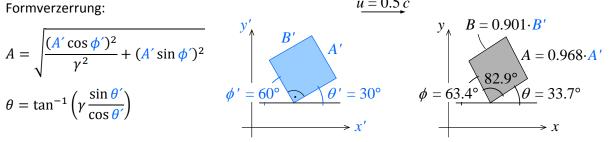
- Beta:  $\beta = \frac{v}{c}$  oder  $\frac{u}{c}$ ; Gamma:  $\gamma = \frac{1}{\sqrt{1-(\frac{v}{c})^2}} = \frac{1}{\sqrt{1-\beta^2}} \cong 1 + \frac{1}{2}\beta^2 + \frac{3}{8}\beta^4 \cdots$
- **Zeitdilatation**:  $t=\gamma \ t_0$  mit der Eigenzeit  $t_0$  , dort wo die Zeit  $t_0$  am gleichen Ort verstreicht.
- **Längenkontraktion**:  $\gamma L = L_0$  mit der Eigenlänge  $L_0$  , dort wo das Objekt  $L_0$  in Ruhe bleibt.

## Formverzerrung:

$$A = \sqrt{\frac{(A'\cos\phi')^2}{\gamma^2} + (A'\sin\phi')^2}$$

$$\theta = \tan^{-1} \left( \gamma \frac{\sin \theta'}{\cos \theta'} \right)$$

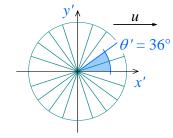


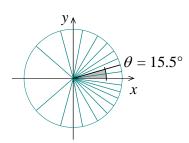


### Headlight Effekt:

$$\cos\theta = \frac{\cos\theta' + \beta}{1 + \beta\cos\theta'}$$

$$\sin\theta = \frac{\sin\theta'}{\gamma(1+\beta\cos\theta')}$$





#### **Lorentz Transformationen**

u ist die Relativgeschwindigkeit in Richtung x , positiv für S.  $\vartheta=ct$  ist die Lichtlänge.  $\gamma=\frac{1}{\sqrt{1-\left(\frac{u}{c}\right)^2}}$ 

$$x = \gamma(x' + ut')$$
 respektive  $x = \gamma(x' + \beta\vartheta')$ 

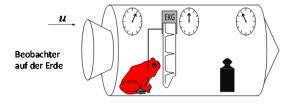
$$y = y'$$

$$t = \gamma(t' + ux'/c^2)$$
 respektive  $\vartheta = \gamma(\vartheta' + \beta x')$ 

$$v_x = \frac{v_x + u}{1 + \frac{uv_x}{c^2}}$$

$$v_{y} = \frac{v_{y}'}{\gamma \left(1 + \frac{uv_{\chi}'}{c^{2}}\right)}$$



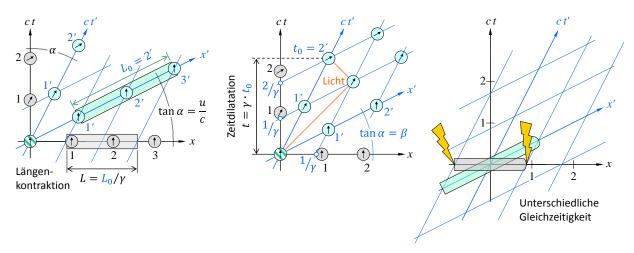


• Invariantes Raum-Zeit Intervall:  $(\Delta s)^2 = (c\Delta t)^2 - [(\Delta x)^2 + (\Delta y)^2]$ 

• **Doppler Effekt**:  $f = \sqrt{\frac{c+u}{c-u}} f_0$  mit der Eigenfrequenz  $f_0$ , dort wo das Signal aus der Ruhe gesendet wird. u ist positiv oder negativ, je nach Bewegungsrichtung der Quelle.

Für kleine Geschwindigkeiten:  $\frac{f-f_0'}{f_0'} = \frac{\Delta f}{f_0'} = \sqrt{\frac{c+u}{c-u}} - 1 \cong \frac{u}{c} + \frac{1}{2} \left(\frac{u}{c}\right)^2 \cdots$ ;  $u \ll c$ 

### Minkowski Diagramm



#### Relativistische Mechanik

- Relativistische Masse:  $m=\gamma \; m_0=\frac{m_0}{\sqrt{1-\left(\frac{v}{c}\right)^2}}\; ; \; m_0$  ist die Ruhemasse
- Gesamtenergie:  $E = mc^2 = \gamma m_0 c^2$

Kinetische Energie:  $E - E_0 = mc^2 - m_0c^2 = (\gamma - 1)m_0c^2 = \frac{1}{2}m_0v^2 + \frac{3}{8}m_0\frac{v^4}{c^2}\cdots$ 

- Relativistischer Impuls:  $\vec{p}=\gamma \ m_0 \vec{v}=m \vec{v}$  ; Impuls des Photons:  $p_{photon}=rac{E_{photon}}{c}$
- ightarrow Invariante Ruheenergie:  $E_0=m_0c^2=\sqrt{E^2-(pc)^2}$

In der SRT ist die Kraft eine komplizierte Grösse. Bei hohen Geschwindigkeiten v sind die Kraft F und die Beschleunigung a nicht mehr parallel:

- Kraft senkrecht zur Geschwindigkeit:  $F_{\perp}=\gamma \ m_0 a_{\perp}$ ;  $|\vec{v}|={
  m konstant}$

Erhaltungssätze für Teilchenkollisionen:

- Energieerhaltung:  $E_{tot,vor} = c^2 \sum m_i = E_{tot,nach} = c^2 \sum m_k$
- Impulserhaltung:  $\vec{p}_{tot,vor} = \sum m_i \overrightarrow{v_i} = \vec{p}_{tot,nach} = \sum m_k \overrightarrow{v_k}$
- ightarrow Invarianz der Ruheenergie:  $\sqrt{{E_{tot,vor}}^2 \left( {{{ec p}_{tot,vor}} \; c} 
  ight)^2} = {E_{tot,0}} = \sqrt{{E_{tot,nach}}^2 \left( {{{ec p}_{tot,nach}} \; c} 
  ight)^2}$