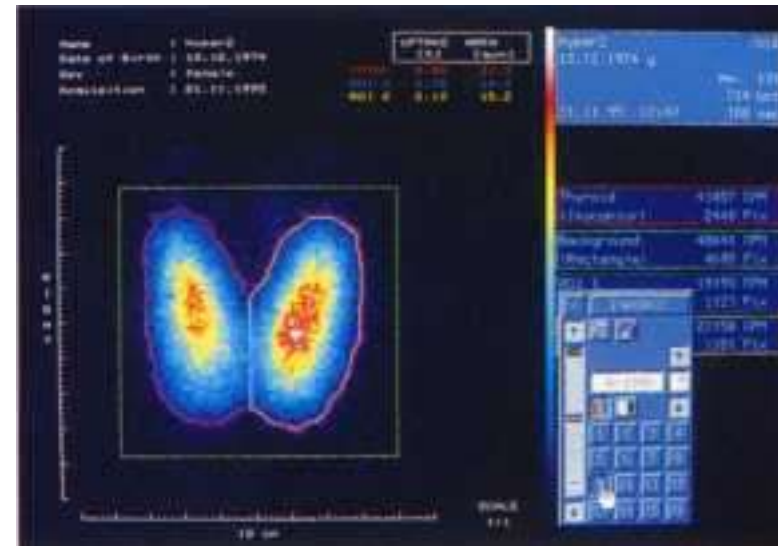
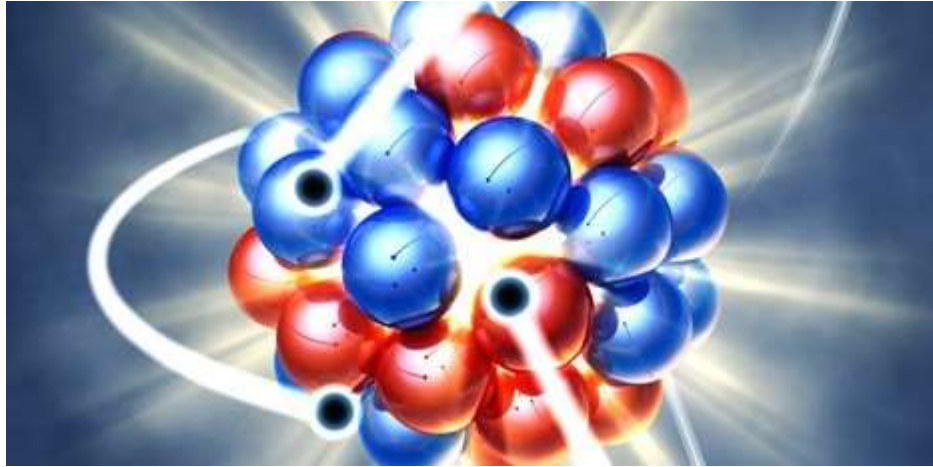


# Radioaktivität und Kernstrahlungen



Aufbau des Kerns

Kernmodelle

Tropfenmodell

Potentialtopfmodell

Kernumwandlungen

$\alpha$  Zerfall, Eigenschaften, Wechselwirkung mit der Materie

$\beta$  Zerfall, Eigenschaften, Wechselwirkung mit der Materie

$\gamma$  Zerfall, Eigenschaften, Wechselwirkung mit der Materie

Technetium Generator

Mathematische Beschreibung des Zerfalls

Zerfallsgesetz

Zerfallskonstante, Halbwertszeit

Aktivität

Biologische und effektive Halbwertszeit

# Der Atomkern und seine Bestandteile

Aufbau: Protonen (p)  
Neutronen (n) } Nukleon



Nukleon	Symbol- schreibweise	Ruhemasse	Ruheenergie	Ladung
Proton	${}^1_1p$	$1,67262 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ $1,007276 \text{ u}$	938,28 MeV	+ 1 e $1,602 \cdot 10^{-19} \text{ C}$
Neutron	${}^1_0n$	$1,67493 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ $1,008665 \text{ u}$ (1 u = $1,660540 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$ .)	939,57 MeV	0

Massenzahl:  $A = Z + N$

Ordnungszahl  
(Kernladungszahl)



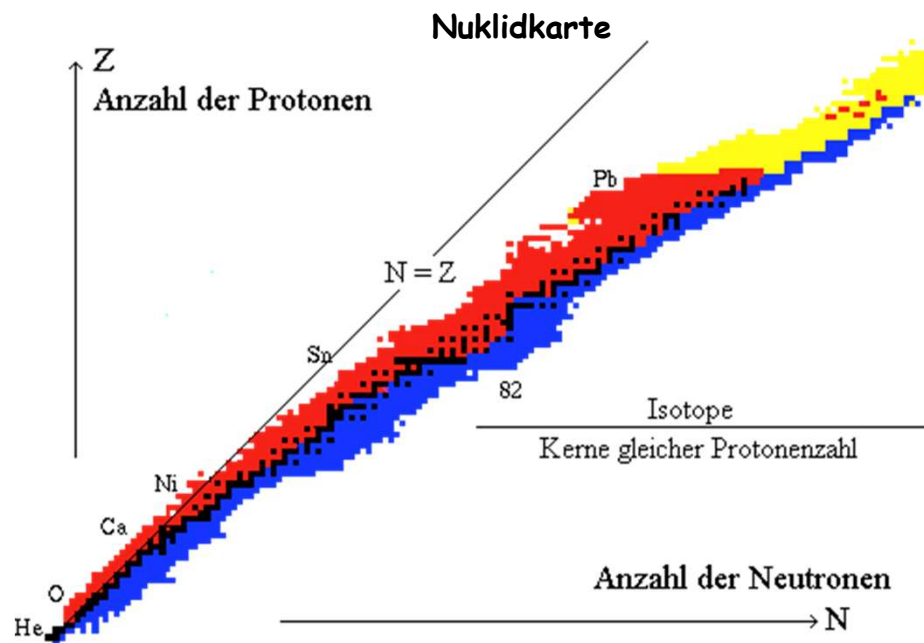
Neutronenzahl

Ein durch Massenzahl und Kernladungszahl eindeutig charakterisierter Atomkern wird als **Nuklid** bezeichnet.

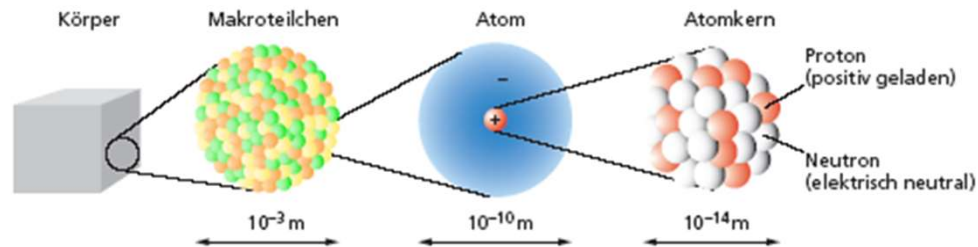
$^{137}_{55}\text{Cs}$  ist ein Nuklid des Cäsiums mit 55 Protonen und 82 Neutronen

**Isotope:** Kerne mit gleicher Protonenzahl aber mit unterschiedlicher Neutronenzahl (z.B.  $^{11}\text{C}$ ,  $^{12}\text{C}$ ,  $^{14}\text{C}$ )

**Isomere:** Kerne mit gleicher Massen- und Protonenzahl aber verschiedenem Anregungszustand (z.B.  $^{99\text{m}}\text{Tc}$ ,  $^{99}\text{Tc}$ )



# Das Flüssigkeits-Tröpfchenmodell

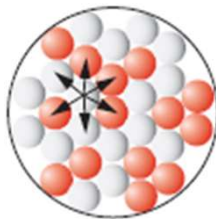


Kernradius:

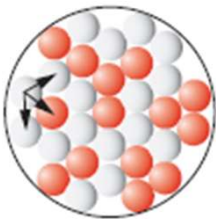
$$r = r_0 \cdot A^{1/3}$$

$$r_0 = 1,3 \cdot 10^{-15} \text{ m}$$

$$\Rightarrow V_{\text{Kern}} \sim A$$

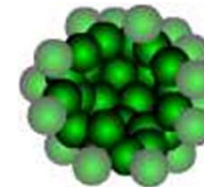


Kräfte auf ein  
Nukleon im Innern  
des Atomkerns



Kräfte auf ein  
Nukleon an der  
Oberfläche des  
Atomkerns

=> Oberflächenspannung  
des Atomkerns

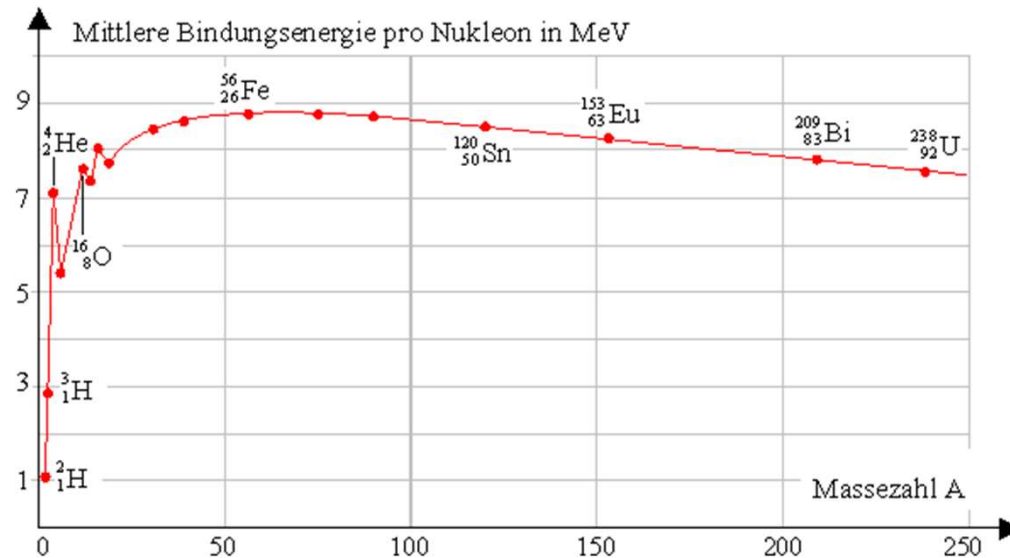


Kraft	Wirkt auf	Reichweite	Relative Stärke	Beispiel
elektromagnetische Kraft	elektrisch geladene Teilchen	nimmt mit $r^{-2}$ ab	$10^{-2}$	Zusammenhalt des Atoms
starke Kraft	Nukleonen (Quarks)	$10^{-15}$ m	1	Zusammenhalt des Atomkerns
schwache Kraft	alle Teilchen	$10^{-17}$ m	$10^{-13}$	Beta-Zerfall
Gravitationskraft	alle Teilchen	nimmt mit $r^{-2}$ ab	$10^{-40}$	Zusammenhalt des Planetensystems

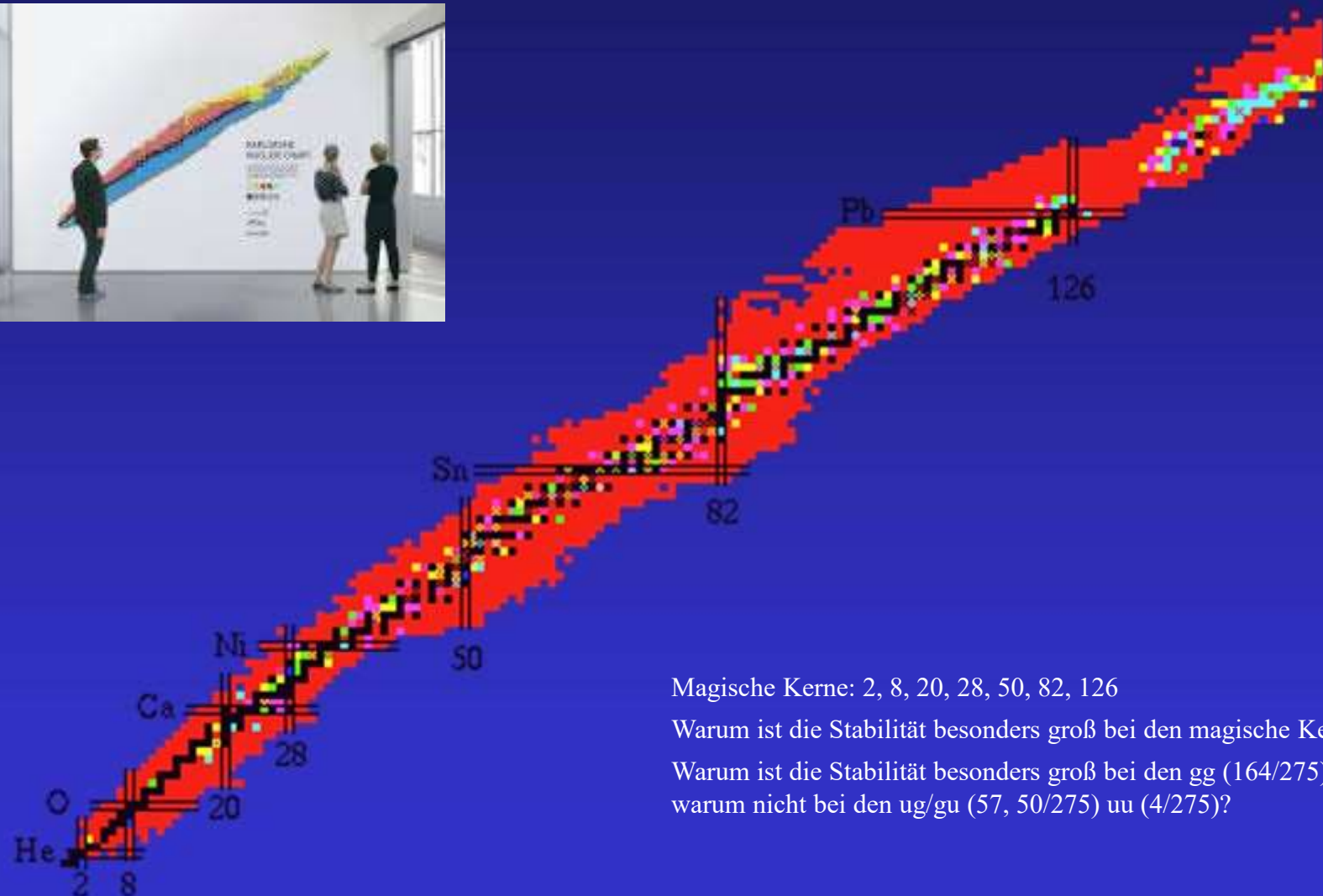
$$m_{\text{Kern}} < Z \cdot m_P + N \cdot m_N$$

Massendefekt ( $\Delta m$ )  $\Rightarrow$  Bindungsenergie des Kerns ( $E = \Delta m \cdot c^2$ )

die Bindungsenergie entspricht beim Flüssigkeitstropfen etwa der Kondensationsenergie



# Karlsruher Nuklidkarte



Magische Kerne: 2, 8, 20, 28, 50, 82, 126

Warum ist die Stabilität besonders groß bei den magische Kerne?

Warum ist die Stabilität besonders groß bei den gg (164/275) und warum nicht bei den ug/gu (57, 50/275) uu (4/275)?



# Kernumwandlung und Radioaktivität

Henri Becquerel - 1896

Ehepaar Marie und Pierre Curie 1898 - Radium, Polonium

=> Nobel Preis in Physik 1903

*Kernumwandlung (Kernreaktion):*

die Umwandlung von Atomkernen in andere Kerne.

- Bei einer Kernumwandlung wird Strahlung abgegeben.

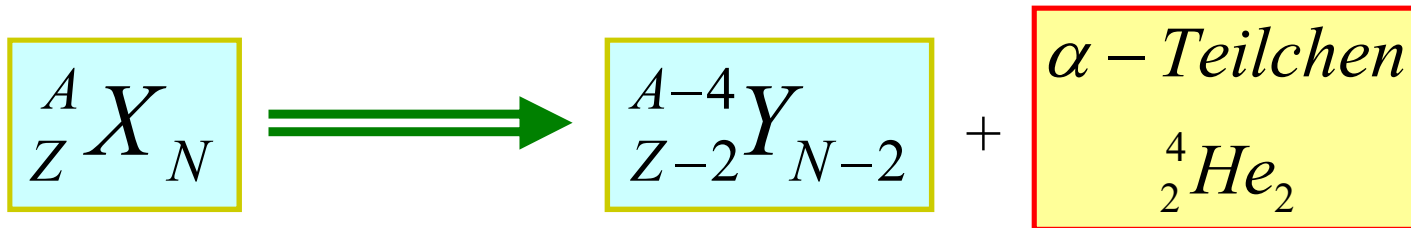
-> **radioaktive Strahlung** oder **Kernstrahlung**

*Radioaktivität:*

die Erscheinung, in der die Atomkerne unter Abgabe von Strahlung sich verändern.

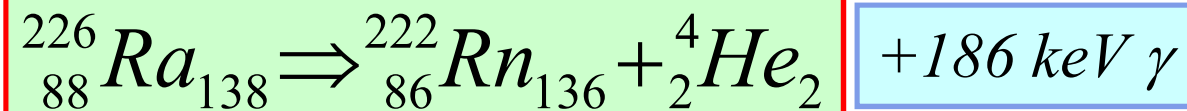
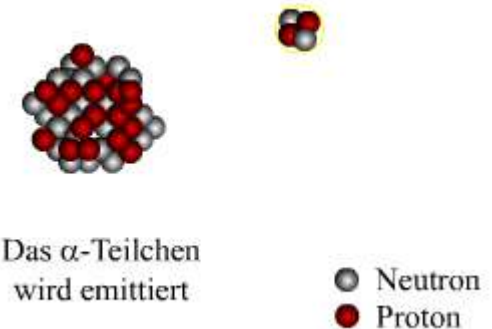


## $\alpha$ - Zerfall



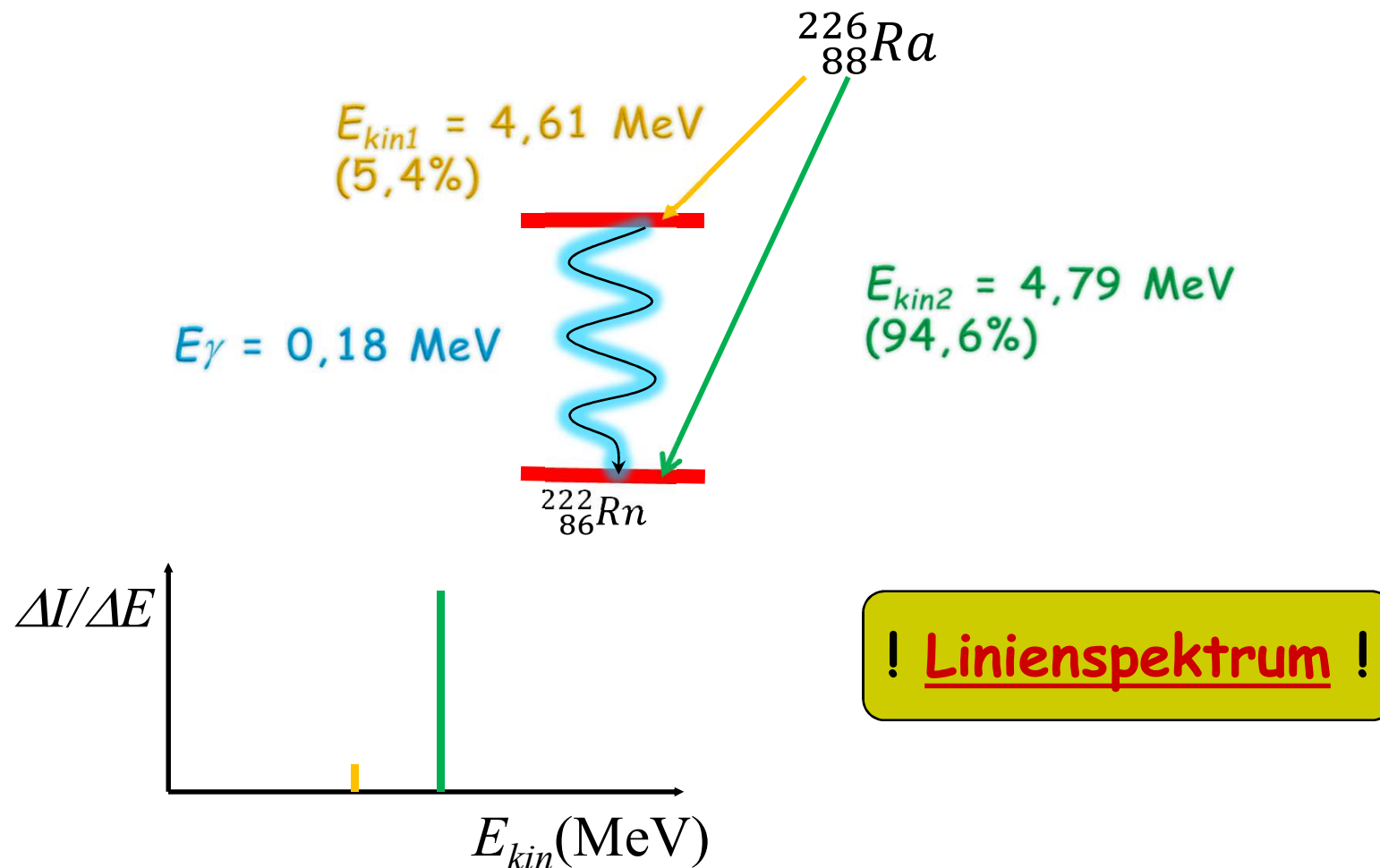
### Charakterisierung:

- relative Atommasse:  $A \approx 4$
- elektrische Ladung:  $q = + 2e$
- kinetische Energie: 1 - 10 MeV
- Teilchengeschwindigkeit:  $\approx 1/10 \cdot c_0$

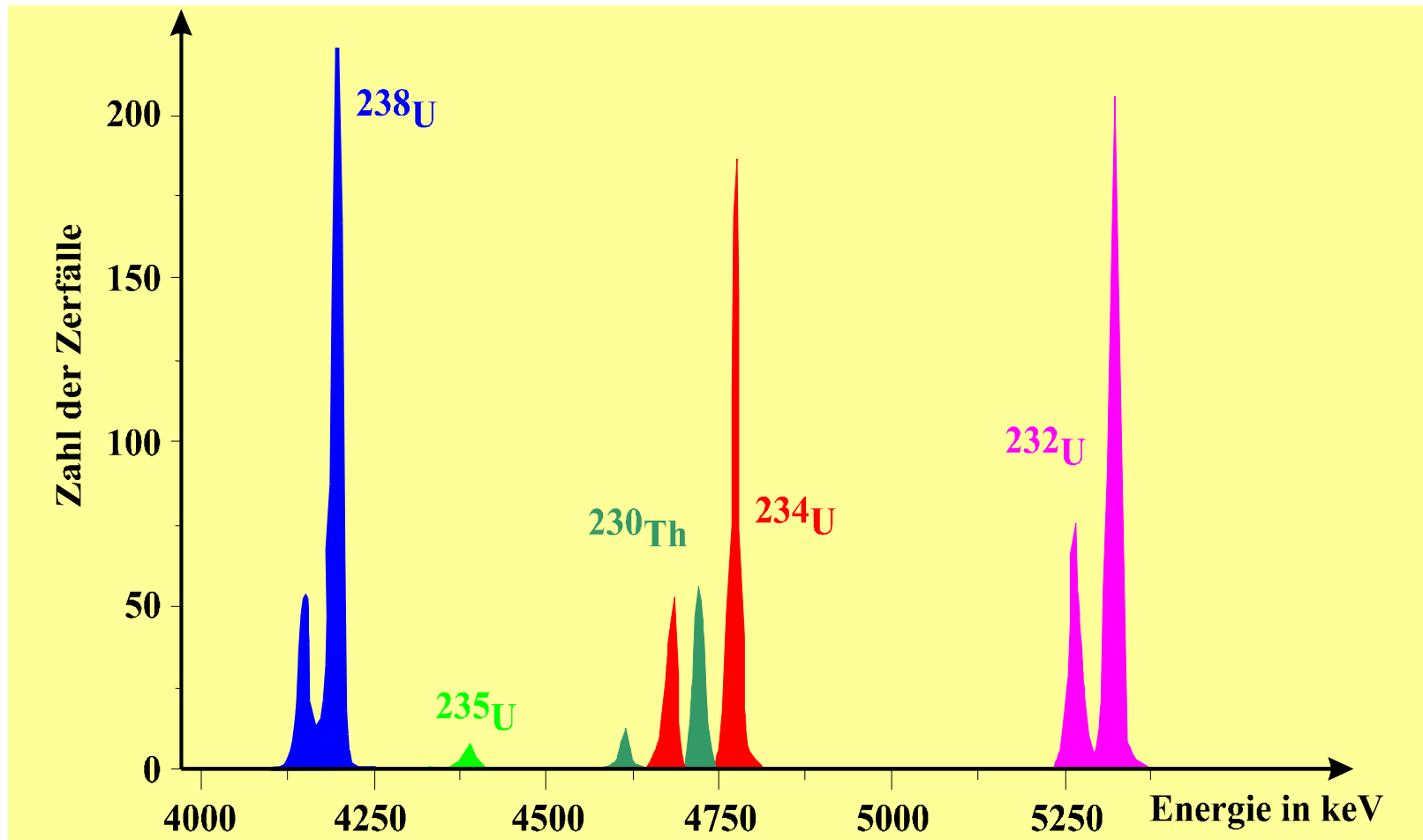


Natürliche Zerfallsreihen:

$^{232}\text{Th}$  (Thoriumreihe),  $^{237}\text{Np}$  (Neptuniumreihe),  $^{238}\text{U}$  (Uranium-Radium-Reihe) und  $^{235}\text{U}$  (Uranium-Aktinium-Reihe)

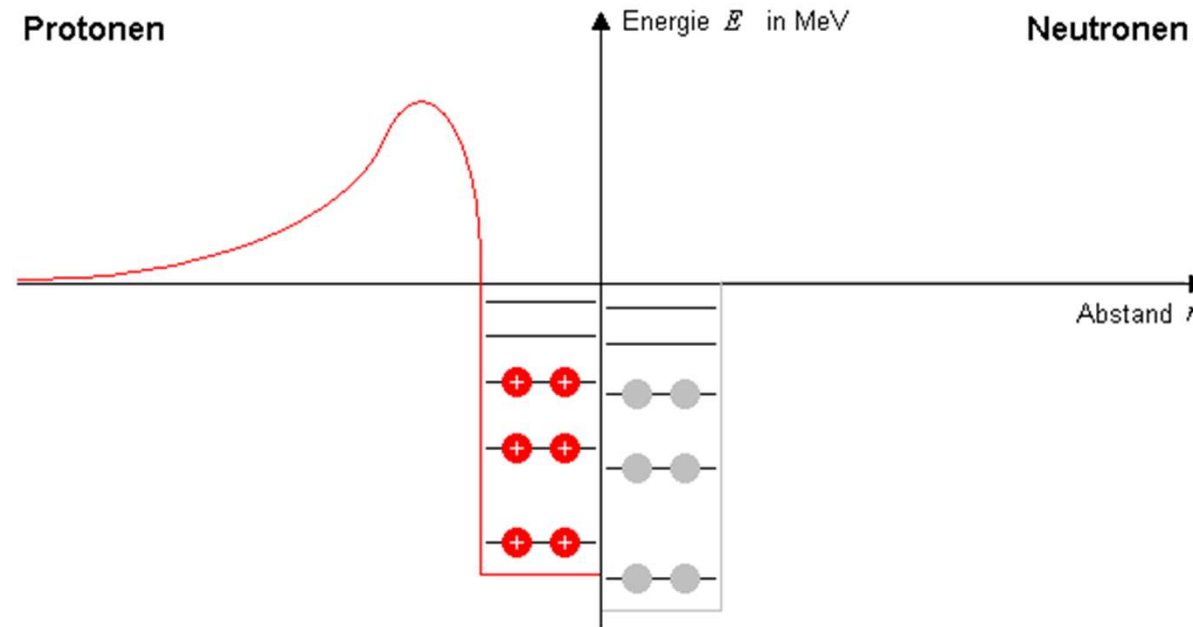


Die kinetische Energie eines  $\alpha$ -Teilchens hängt vom zerfallenden Kern ab.



Besitzt auch der Atomkern eine Schalenstruktur? 11

# Das Potentialtopfmodell des Atomkerns



***Die Energieniveaus sind gequantelt;  
getrennt für Protonen und Neutronen***

Erklärt das beobachtete Linienspektrum des  $\alpha$ -Zerfalls,  
und auch der  $\gamma$ -Strahlung.

# Wechselwirkung der $\alpha$ - Strahlung mit der Materie



Ionisationsvermögen hoch

(fast) geradlinige Bahn→

1. lineare Ionendichte:  $\frac{\Delta n}{\Delta x}$

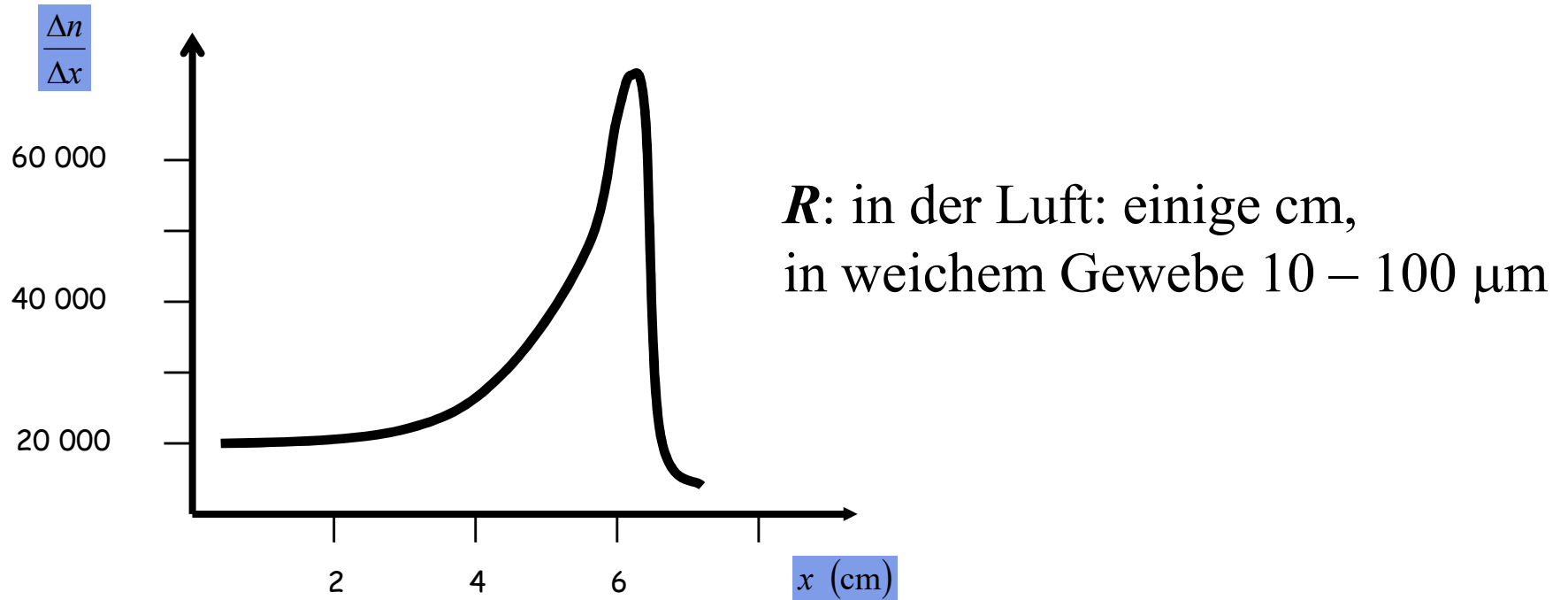
2. lineare Energieübertragung (LET) / Bremsvermögen ( $s$ ):

$$s = \frac{\Delta E}{\Delta x}$$

$$s = \frac{\Delta n}{\Delta x} \cdot E_{\text{Ionenpaar}}$$

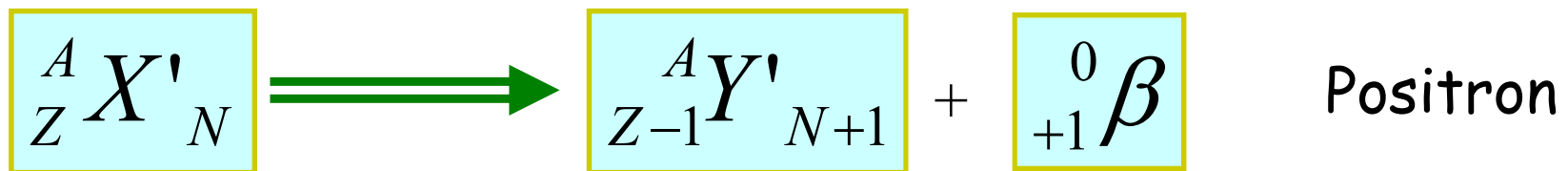
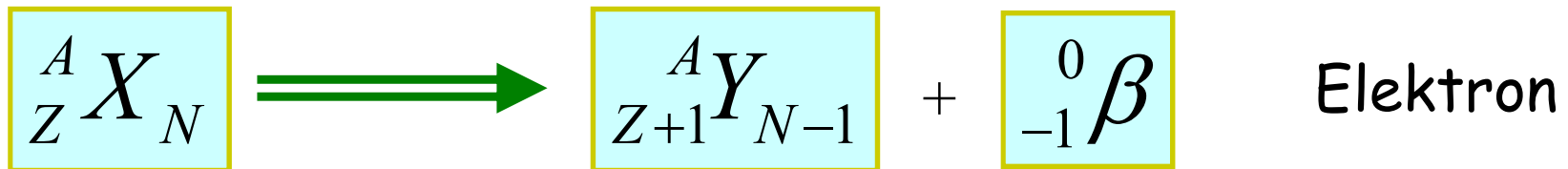
$E_{\text{Ionenpaar}}$  – zur Erzeugung eines Ionenpaares notwendige Energie 13

## Wechselwirkung der $\alpha$ - Strahlung mit der Materie



3. **Reichweite (  $R$  )**: die Distanz, die ein Teilchen in einem Medium zurückgelegt hat, während seine Anfangsenergie auf den thermischen Wert abgesunken ist.

## *$\beta$ - Zerfall*



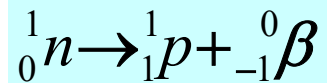
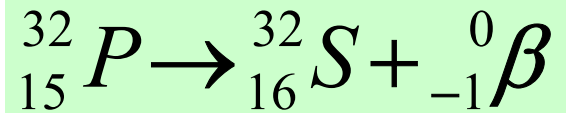
Bezeichnungen:  $\boxed{{}_{-1}^0 \beta, \beta^-, \beta, e}$  Elektron

$\boxed{{}_{+1}^0 \beta, \beta^+}$  Positron

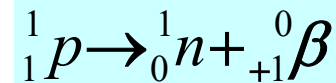
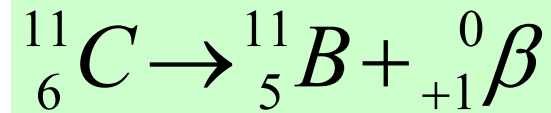


## Bei Atomkernen mit

### Neutronenüberschuß



### Protonenüberschuß



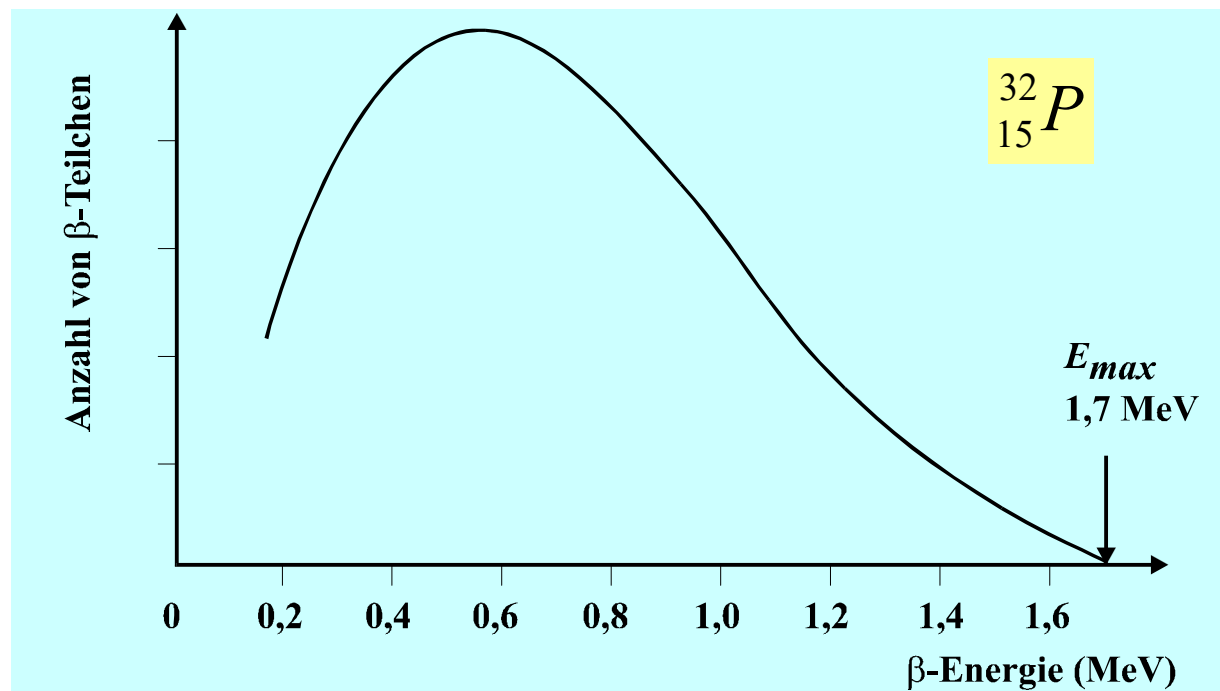
### Charakterisierung:

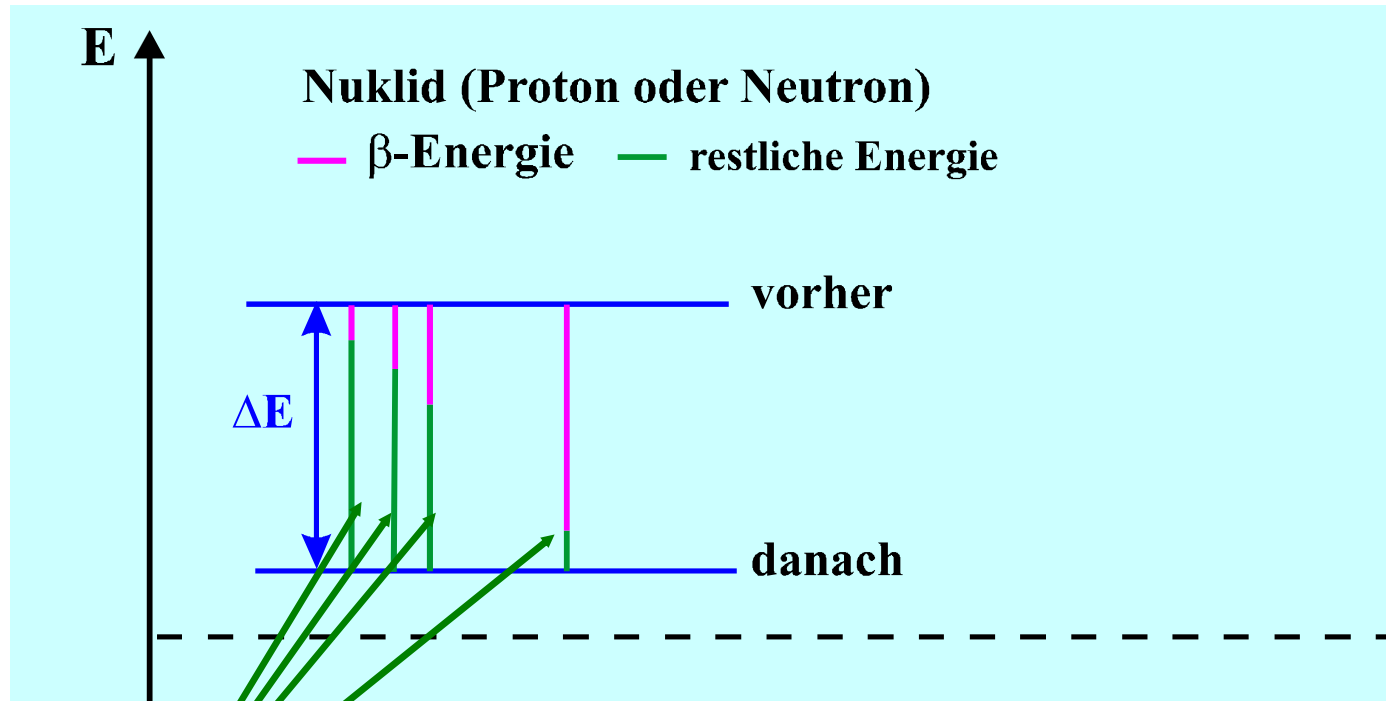
- Masse:  $m_e = 9,1 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$
- elektrische Ladung:  $q = \pm e$
- kinetische Energie: einige MeV
- Teilchengeschwindigkeit: bis zu  $0,99 \cdot c_0$

Obwohl Mutter- und Tochterkern wohldefinierte Energie besitzen, ergibt sich für das Elektron keine feste kinetische Energie.

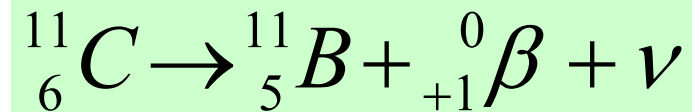
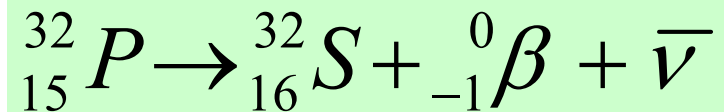
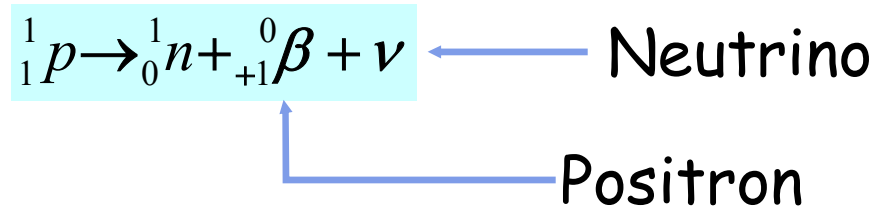
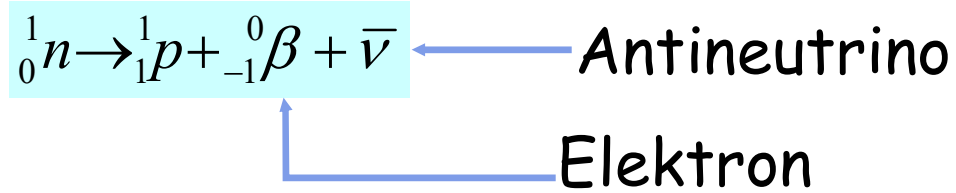
# Das Spektrum der $\beta$ -Strahlung

- Erwartet: Linienspektrum
- Beobachtet: kontinuierliches Spektrum, mit maximaler Energie !!





Die Energiedifferenz,  $\Delta E$  ist zwischen  $\beta$ -Teilchen und einem neutralen Teilchen, dem **Neutrino**. aufgeteilt - Pauli 1930.



Erhaltungsgesetze: Energie, Ladung, Impuls, ...

## Reichweite der $\beta$ - Strahlung



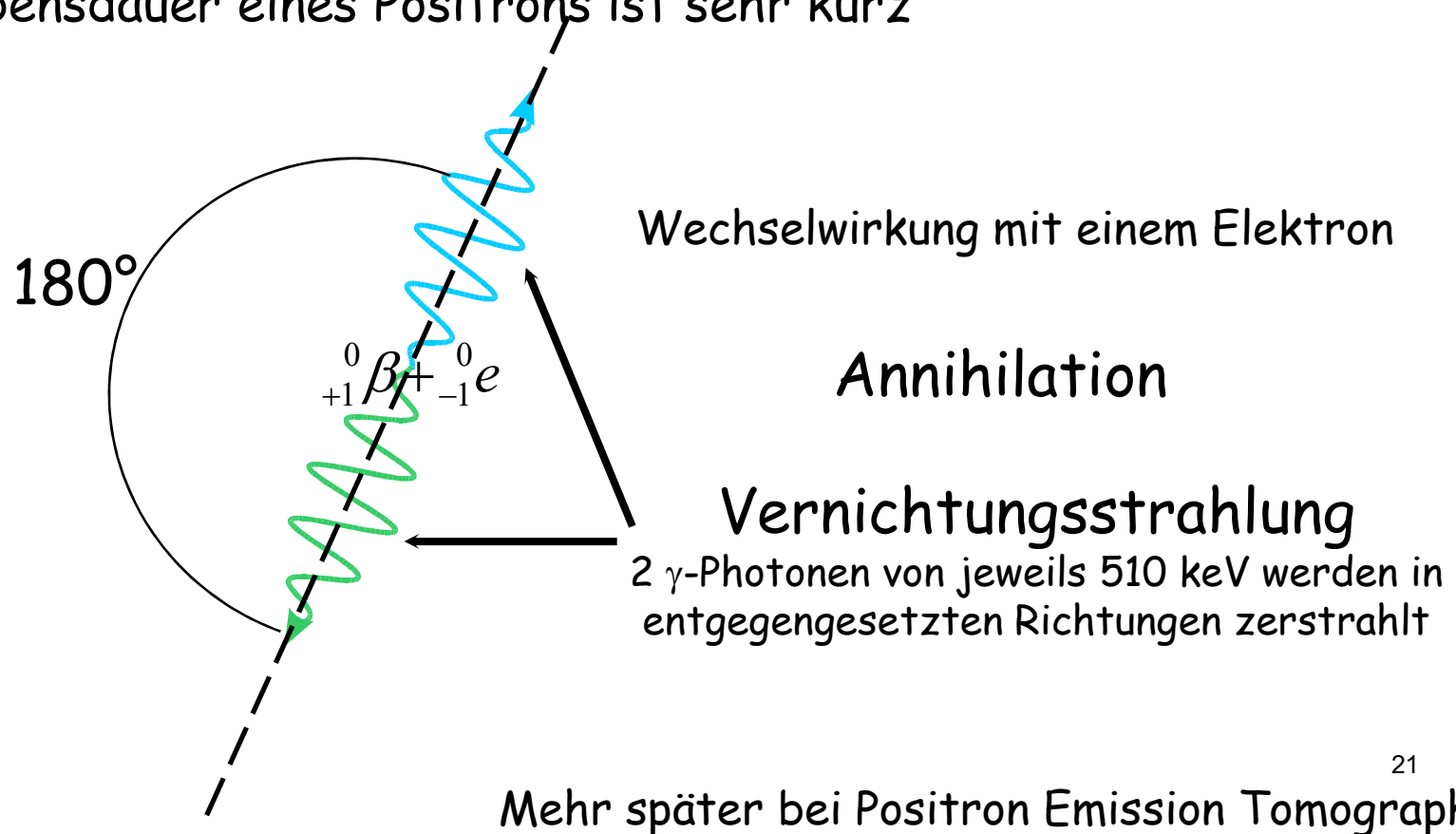
mehrere Kollisionen – zick-zack-förmige Bahn

**Ionisationsvermögen** ~ 1 000x kleiner als bei den  $\alpha$  - Teilchen

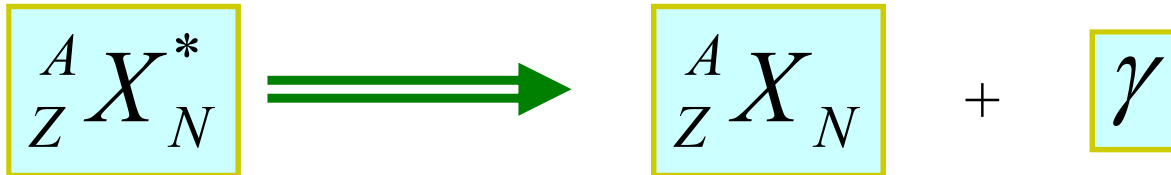
**Reichweite:** in der Luft: 10 cm – einige Meter,  
in weichem Gewebe einige mm

## Bemerkungen:

- Positronenstrahlung tritt bei künstlichen radioaktiven Isotopen auf (bei den kosmogenen Radionuklide auch)
- Die Lebensdauer eines Positrons ist sehr kurz



## *$\gamma$ -Strahlung*



Eine Emission von  $\gamma$ -Photonen(Quanten) bedeutet keine Veränderung der Massen- oder Ordnungszahl. Sie stellt jedoch eine Energieänderung des Kerns dar.



# *$\gamma$ -Strahlung*

## Charakterisierung:

- elektromagnetische Welle bzw. Photon → Dualismus
- mit einer Ruhemaße von 0
- keine elektrische Ladung
- Photonenenergie: MeV
- Geschwindigkeit:  $c_0$  (Vakuumlichtgeschwindigkeit)

# Das Spektrum der $\gamma$ -Strahlung

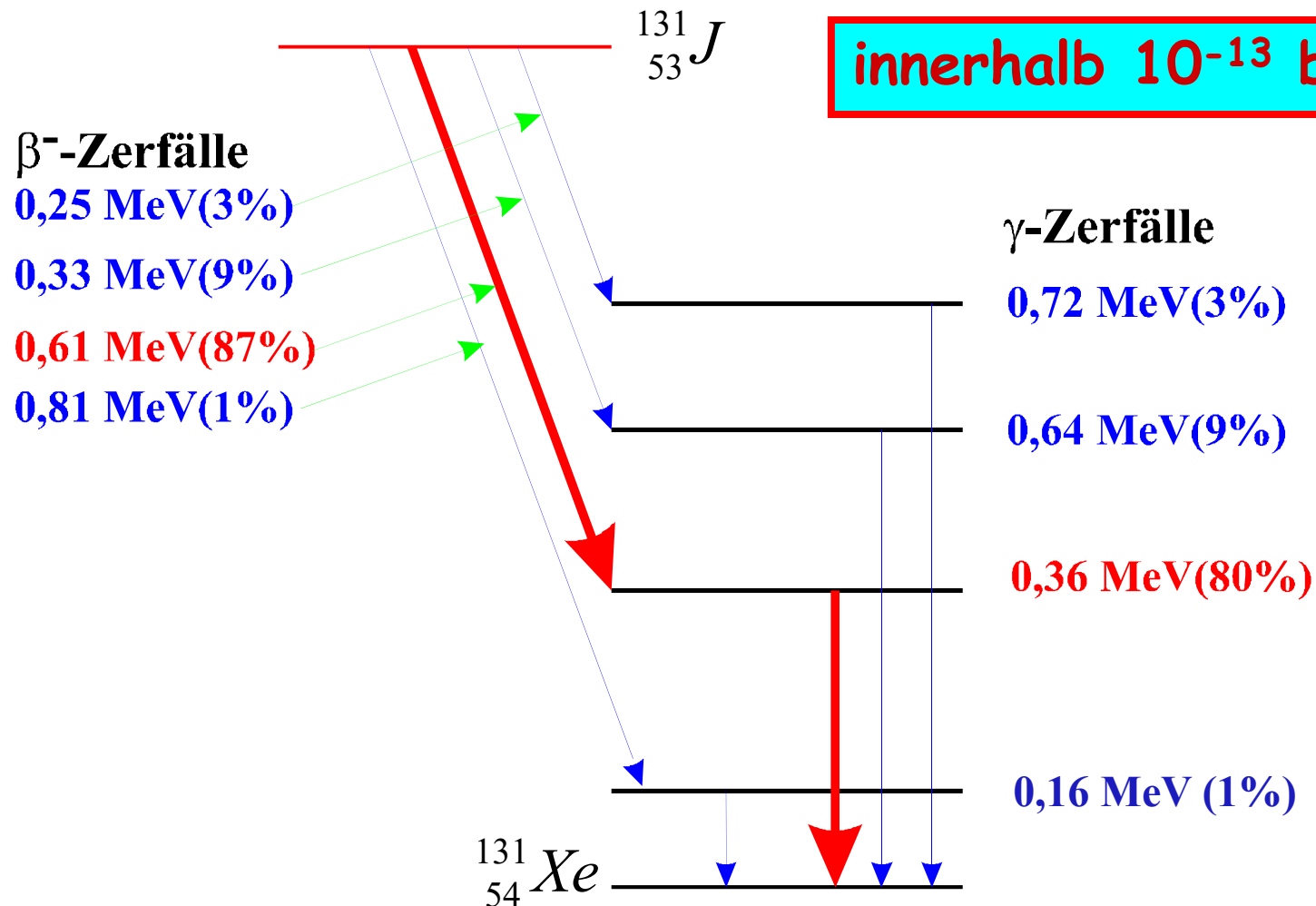
- Linienspektrum
- charakteristisch für Isotop

$$\begin{array}{ll} {}^{51}\text{Cr}: E_{\gamma} = 0,32 \text{ MeV} & \\ {}^{137}\text{Cs}: E_{\gamma} = 0,661 \text{ MeV} & \text{(Praktikum: } \gamma\text{-Energie)} \end{array}$$

Identifizierung der Atomkernen anhand der  $\gamma$ -Strahlung  
⇒ **Isotopendiagnostik**

# Prompte $\gamma$ -Strahlung

z.B.:



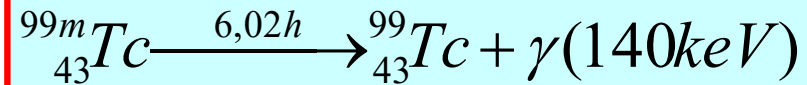
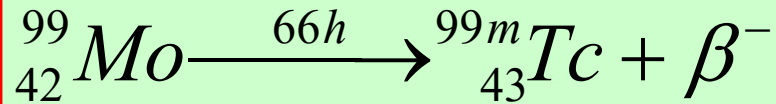
innerhalb  $10^{-13}$  bis  $10^{-18}$  s !

# Prompte $\gamma$ -Strahlung

Begleiteffekt von  $\alpha$  und  $\beta$ -Strahlung

Der angeregte Kern gibt seine Energieüberschuß innerhalb einer sehr kurzen Zeit in einem oder in mehreren Schritten durch Emission von  $\gamma$ -Strahlung ab.

# Isomerer Übergang



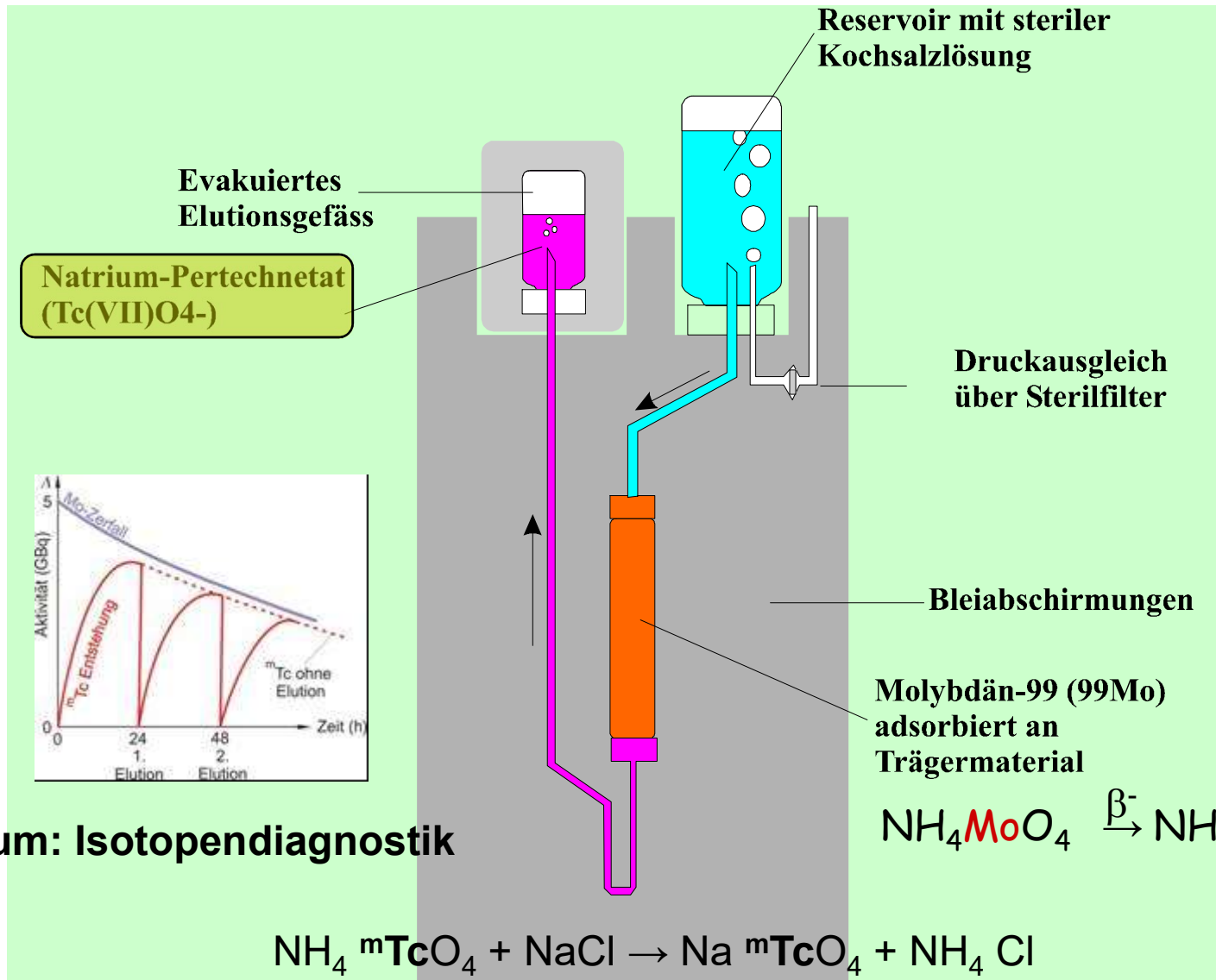
Der Kern bleibt nach der Teilchenemission für eine relativ lange Zeit (länger als  $10^{-10}$  s) in angeregtem Zustand.

metastabiler Zustand

Isomer des Kerns  ${}_{43}^{99}\text{Tc}$

→ Technetium Generator

# Technetium Generator



s. Praktikum: Isotopendiagnostik

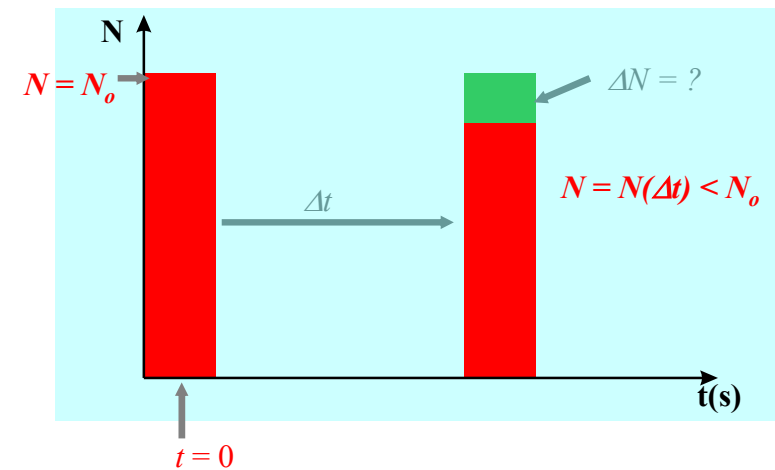
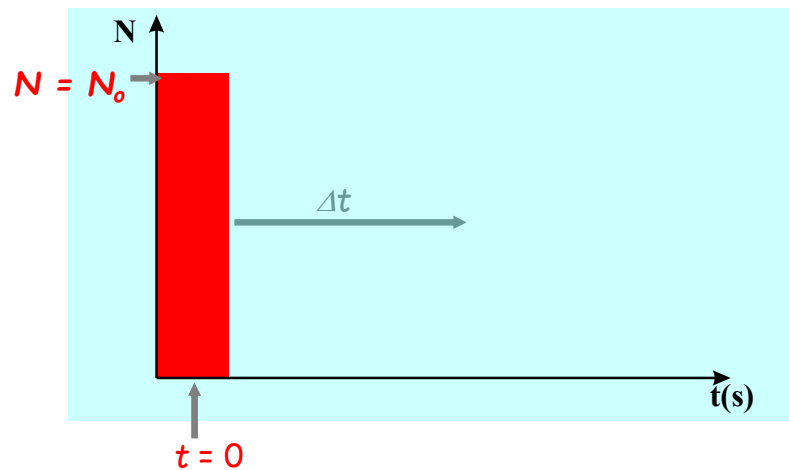
- $^{99m}\text{Tc}$ -99 ist das meistbenützte Isotop für unterschiedliche Radiopharmaka
  - a.) Na-Pertechnetat-Lösung (Generator-Eluat) für Darstellung der Schilddrüse und der Speicheldrüsen;
  - b.) HSA-Makroaggregate für Lungenperfusions-Szintigraphie;
  - c.) Iminoessigsäure-Derivate für Choleszintigraphie, Bestimmung der hepatobilären Funktion; ....



# Beschreibung des Zerfallsprozesses

Radioaktiver Zerfall ist ein zufälliger Vorgang.

Es lassen sich lediglich *statistische Aussagen* über diesen Vorgang für eine große Anzahl von Kernen machen.



$N_0$ : Anzahl der radioaktiven Kerne zur Zeit  $t = 0$

$\Delta N(t)$ : zerfallene radioaktive Kerne im Zeitintervall  $\Delta t$

$N(t)$ : radioaktive Atomkerne zur Zeit  $t$

( - ) Vorzeichen: die Zahl der Zerfälle mit der Zeit abnimmt.

$$\Delta N(t) \sim -N(t) \cdot \Delta t$$

$$\frac{\Delta N(t)}{N(t)} = -\lambda \cdot \Delta t$$

$\lambda$  – Zerfallskonstante

$$[\lambda] = 1/s$$

$dN$ : zerfallene radioaktive Kerne im Zeitintervall  $dt$

$N(t)$ : radioaktive Atomkerne zur Zeit  $t$

( - ) Vorzeichen: die Zahl der Zerfälle mit der Zeit abnimmt.

infinitesimale Form:

$$dN(t) \sim -N(t) \cdot dt$$

$$\frac{dN(t)}{N(t)} = -\lambda \cdot dt$$

$\lambda$  – Zerfallskonstante

$$[\lambda] = 1/s$$

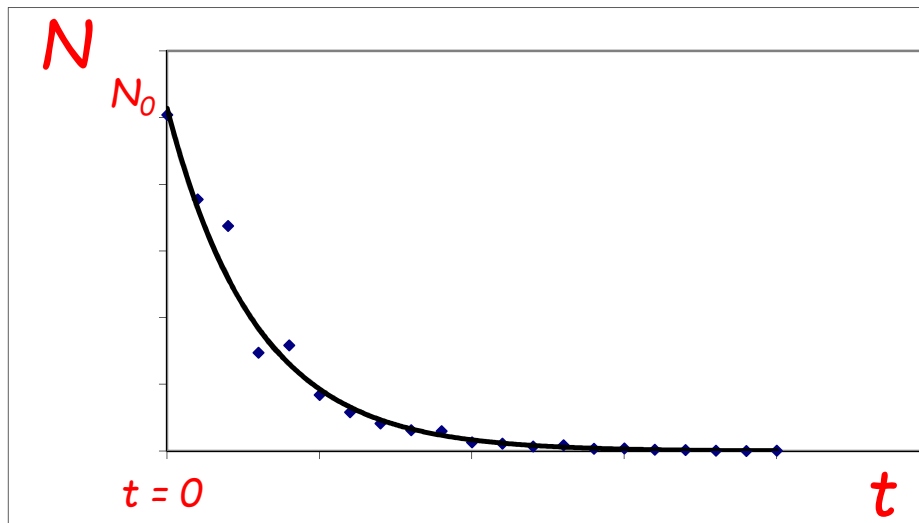
# Zerfallsgesetz

$$N(t) = N_0 \cdot e^{-\lambda \cdot t}$$

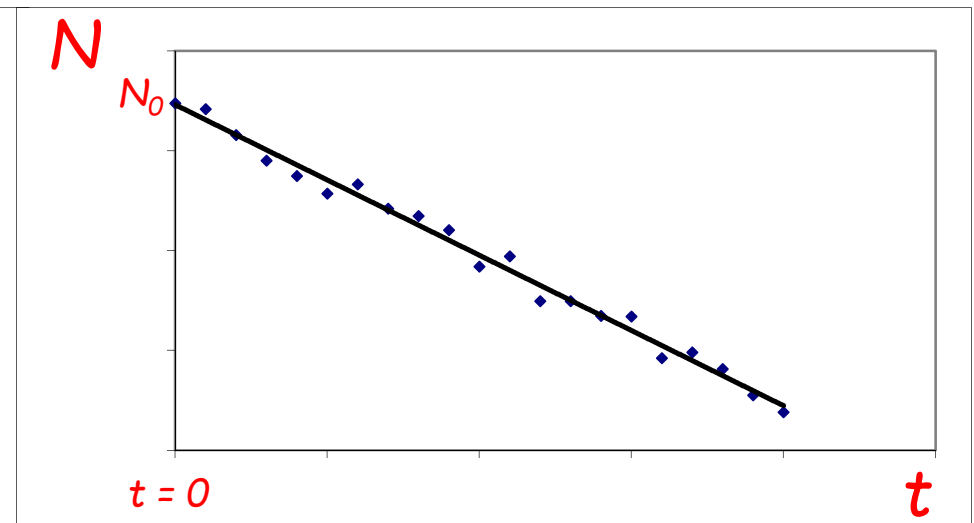
$N_0$  - die Anzahl der instabilen Kerne zur Zeit  $t = 0$

$e$  - Eulersche Zahl;  $e = 2,718281828$

$\lambda$  - Zerfallskonstante

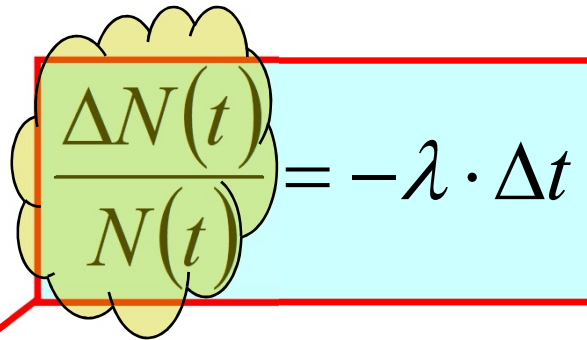


lineare Darstellung



halblogarithmische Darstellung

## Deutung der Zerfallskonstante:


$$\frac{\Delta N(t)}{N(t)} = -\lambda \cdot \Delta t$$

Anteil der zerfallenen Kerne im Zeitintervall  $\Delta t$

$\lambda \cdot \Delta t$  ist die Wahrscheinlichkeit, daß ein Kern während  $\Delta t$  zerfällt.

$\lambda$  – Zerfallskonstante

$$\tau = \frac{1}{\lambda}$$

mittlere Lebensdauer

Wie viele instabile Kerne sind nach  $t = \tau$  langer Zeit im Präparat vorhanden?

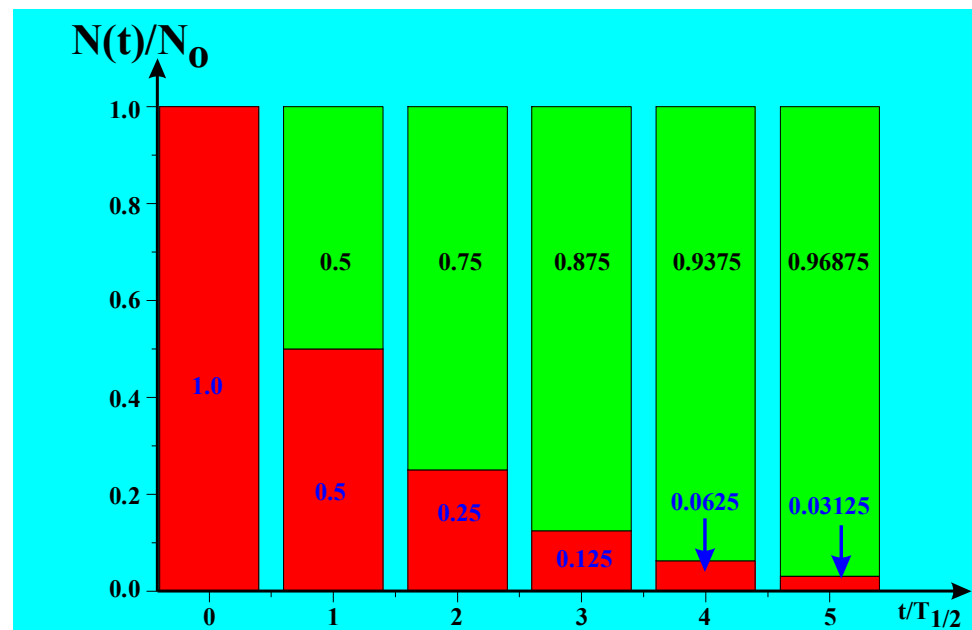
$$N(\tau) = N_o \cdot e^{-\lambda \cdot \tau}$$
$$\frac{N(\tau)}{N_o} = e^{-\lambda \cdot \frac{1}{\lambda}} \Rightarrow \frac{N(\tau)}{N_o} = e^{-1}$$

$\tau$  gibt an, nach welcher Zeit die Anzahl der instabilen Kerne auf den e-ten (37%) Teil ihres Anfangswertes gesunken ist.

Nach welcher Zeit hat sich die Hälfte der zum Zeitpunkt  $t = 0$  vorhandenen instabilen Kerne umgewandelt?

Halbwertszeit:  $T_{1/2}$

Die Halbwertszeit ( $T_{1/2}$ ) ist diejenige Zeit, in der die Anzahl der vorhandenen instabile Atomkerne jeweils auf die Hälfte abnimmt.





$$\begin{aligned}
 N(t = T_{1/2}) &= N_o \cdot e^{-\lambda \cdot T_{1/2}} & N(t = T_{1/2}) &= \frac{N_o}{2} \\
 \frac{N_o}{2} &= N_o \cdot e^{-\lambda \cdot T_{1/2}} & \frac{1}{2} &= e^{-\lambda \cdot T_{1/2}} \\
 &\Rightarrow 2 = e^{\lambda \cdot T_{1/2}}
 \end{aligned}$$

$$\ln 2 = \ln(e^{\lambda \cdot T_{1/2}}) \Rightarrow \ln 2 = \lambda \cdot T_{1/2}$$

$$T_{1/2} = \frac{\ln 2}{\lambda} \quad \Rightarrow \quad \lambda = \frac{\ln 2}{T_{1/2}}$$

$$N(t) = N_o e^{-\lambda t} \quad \longleftrightarrow \quad \frac{N(t)}{N_o} = 2^{-t/T_{1/2}}$$

Wieviel Kerne zerfallen pro Sekunde:  $\Delta N / \Delta t = ?$

## Aktivität eines Präparates

$$\Lambda(t) = -\frac{\Delta N(t)}{\Delta t} \quad \Rightarrow \quad \Lambda(t) = -\frac{dN(t)}{dt}$$

$$-\frac{dN(t)}{dt} = \lambda \cdot N_0 \cdot e^{-\lambda \cdot t}$$

$$\Lambda(t) = \lambda \cdot N(t) \quad \Lambda_0 = \lambda \cdot N_0$$

$$\Lambda(t) = \Lambda_0 \cdot e^{-\lambda \cdot t}$$

Bezeichnungen:  $\Lambda$ ,  $A$

$[ \Lambda ] = \text{Zerfall/Sekunde} = \text{Bq (Becquerel)}$

## Bemerkung:

1. spezifische Aktivität  
- auf die Masseneinheit bezogene Aktivität

Einheit: Bq/g

2. Aktivitätskonzentration  
- auf die Volumeneinheit bezogene Aktivität

Einheit: Bq/ml

$$\Lambda = \lambda \cdot N = \frac{\ln 2}{T_{1/2}} \cdot N$$

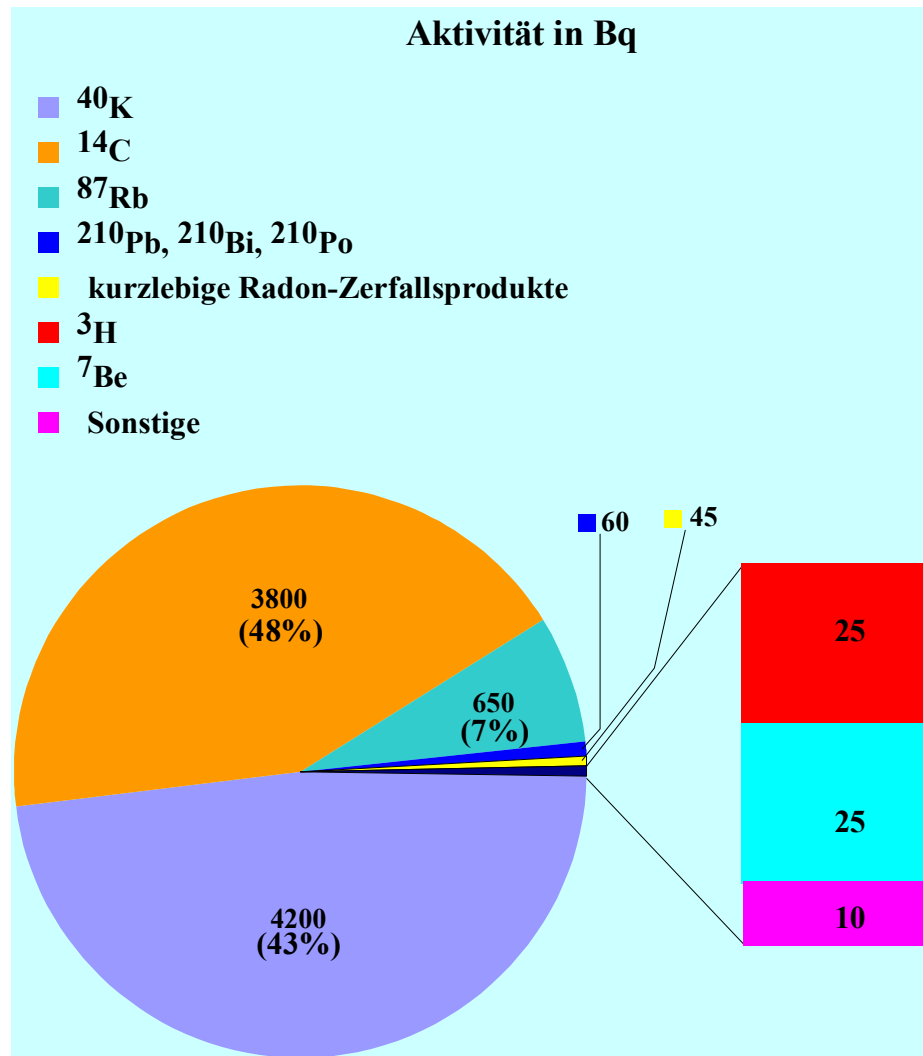
Konsequenzen:

1.) wenn anfangs dieselbe Kernmenge ( $N_0$ ) vorhanden ist, kürzere Halbwertszeit erhöht die Aktivität: mehr Kerne zerfallen pro Zeiteinheit.

2.) um eine gewünschte Aktivität zu erreichen, ist eine kleinere Anfangsmenge aus einem Isotop kürzerer Halbwertszeit nötig.

**kleinere Strahlenbelastung bei Isotopendiagnostik!!!**

# Radioaktive Isotope im menschlichen Körper



auf 70 kg bezogend

Gesamtaktivität ~ 9000 Bq

## Biologische und effektive Halbwertszeit

$\lambda_{phys}$  - physikalische Zerfallskonstante

$\lambda_{biol}$  - biologische Zerfallskonstante

Sei  $\lambda_{eff} \cdot \Delta t$  die Wahrscheinlichkeit dafür, daß ein Kern während  $\Delta t$  zerfällt oder ausgeschieden wird .

$$\lambda_{eff} \cdot \Delta t = \lambda_{phys} \cdot \Delta t + \lambda_{biol} \cdot \Delta t$$

$$\lambda_{eff} = \lambda_{phys} + \lambda_{biol} \quad \longrightarrow \quad \frac{\ln 2}{T_{eff}} = \frac{\ln 2}{T_{phys}} + \frac{\ln 2}{T_{biol}} \quad \longrightarrow$$

$$\frac{1}{T_{eff}} = \frac{1}{T_{phys}} + \frac{1}{T_{biol}}$$

## Biologische und effektive Halbwertszeit

