

Radioökologie und Strahlenschutz

Vorlesung FHH: WS 2019/20

Ulrich J. Schrewe

Themen:

Anwendung kernphysikalischer Messverfahren in
der industriellen Messtechnik

Eigenschaften ionisierender Strahlung

Strahlungswirkung - Strahlenschutz

1. Einleitung
2. Grundlagen Atomphysik
3. Basiswissen Kernphysik
4. Röntgenstrahlung
5. Strahlungswechselwirkung
6. Strahlungsnachweis
7. Anwendungen
8. Grundlagen Strahlenschutz

Zugang zu den Unterlagen

Microsoft Power Point Dateien mit Vorlesungsunterlagen
finden Sie als Web-Disk:

<https://webdisk.hs-hannover.de>

Oder über die Homepage:

<http://schrewe.wp.hs-hannover.de>

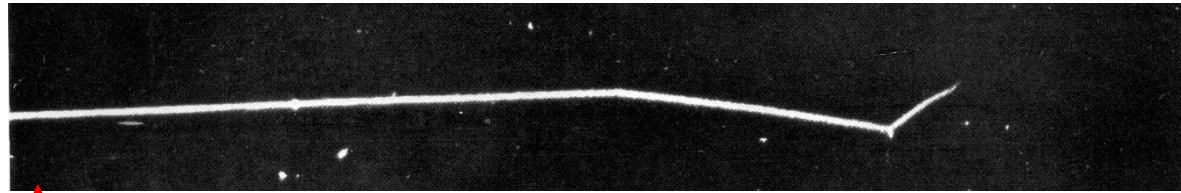
Fragen (jederzeit) auch per E-Mail:

ulrich.schrewe@hs-hannover.de

Geladene Teilchenstrahlung

- α - Strahlung: zweifach positiv geladene He^{++} -Ionen
- β^- oder β^+ -Strahlung: geladene Leptonen (leichte Teilchen)
- Ionenstrahlung: positiv geladene Ionen H^+ , oder andere schwere Ionen

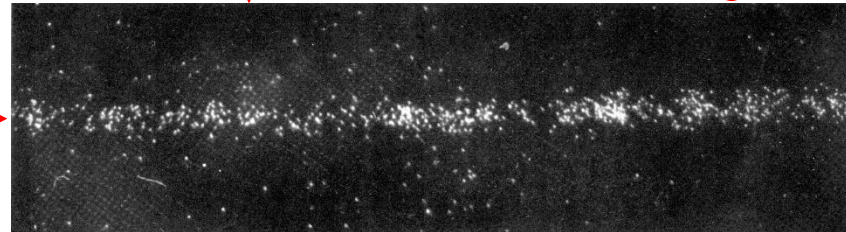
Elektrisch geladenen Teilchen wirken im Vorbeiflug durch eine elektrostatische Fernwirkung auf die Elektronen der Atome entlang ihrer Bahnspur. Die Atome können ionisiert werden.



Bahn eines α -Teilchens mit hoher Auflösung

Bahn eines α -Teilchens

Man erkennt die einzelnen Ionisationen entlang der Bahn.



Quelle: Atlas typischer Nebenkammerbilder, Gentner et al.

Direkt ionisierende Strahlung

Elektrisch geladene Teilchen geben ihre kinetische Energie „quasi-kontinuierlich“ in Form kleiner Energieportionen entlang ihrer Flugbahn in Materie ab. Dies entspricht einem Bremsvorgang.

Es tritt dabei eine direkte Ionisierung der Materie entlang der Bahn auf.

Der Energieverlust im Bremsmaterial kann neben der Ionisierung auch zu einer Anregung der Atom führen.

Da die anfängliche kinetische Energie der Teilchen in kleinen Portionen an die Umgebung abgegeben wird, besitzen geladene Teilchen eine maximale Reichweite, die erreicht wird, wenn keine kinetische Energie mehr verfügbar ist.

Die Strahlungswirkung tritt entlang des gesamten Weges auf.



Lineares Bremsvermögen

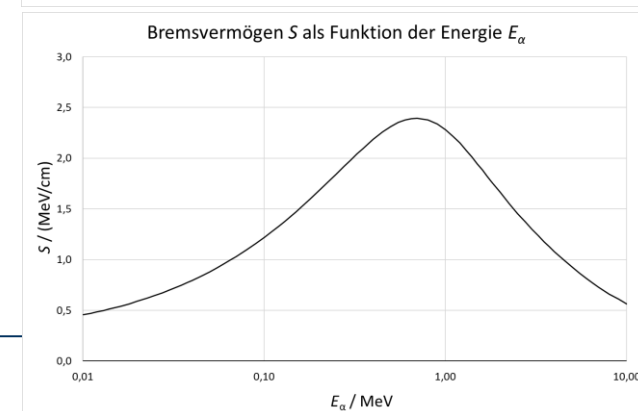
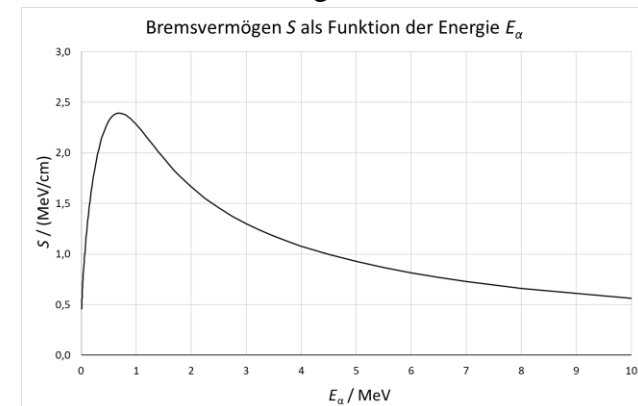
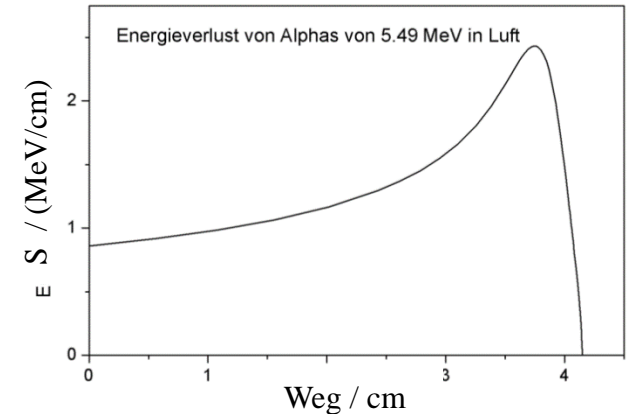
Bragg-Kurve für α -Teilchen

Den Energieverlust pro Weglängenelement nennt man lineares Bremsvermögen.

$$S(E) = -\frac{dE}{dx}$$

Bei großer Geschwindigkeit ist das Bremsvermögen geringer als bei kleiner Geschwindigkeit. Kurz vor dem Bahnende erreicht das Bremsvermögen sein Maximum (Bragg-Peak).

Merkregel: Schnelle Teilchen sind weniger wirksam als langsame Teilchen.





Daten zum Bremsvermögen

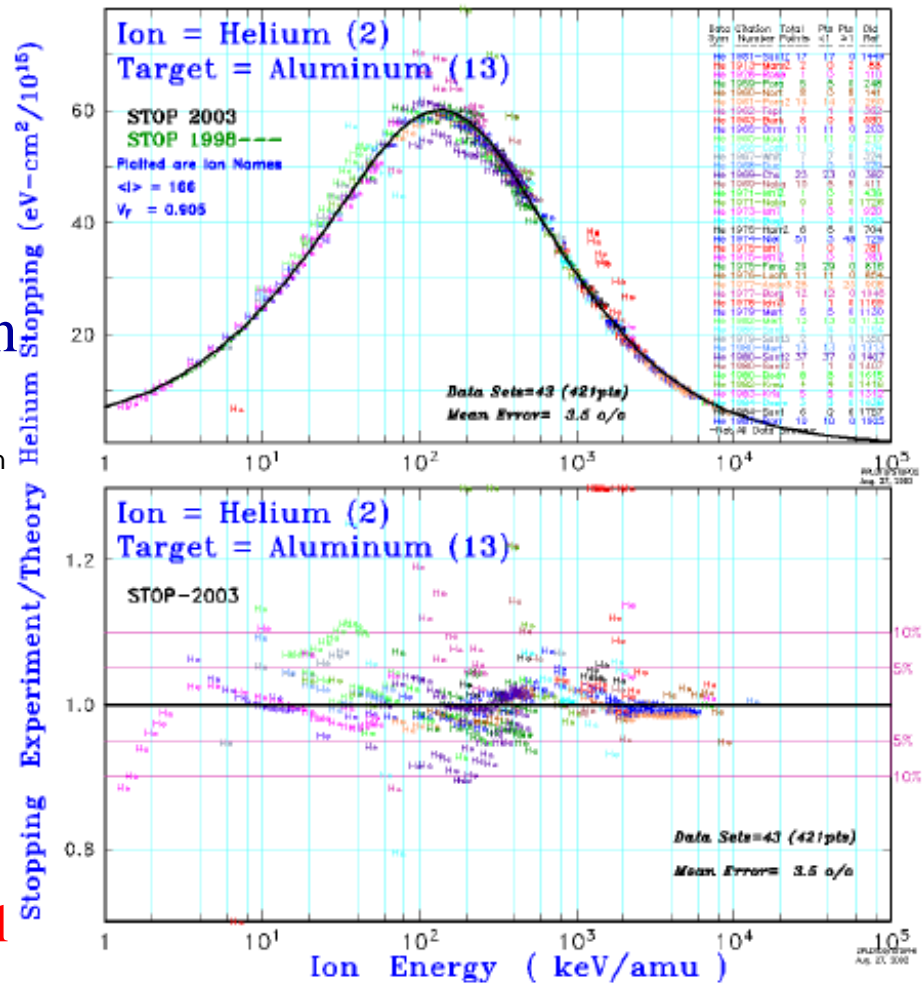
↑ J. F. Ziegler, J. P. Biersack, and U. Littmark, The Stopping and Range of Ions in Matter, volume 1, Pergamon, New York, 1985

Literatur zur Theorie und umfangreiches Datenmaterial zum Bremsvermögen geladener Teilchen in verschiedenen Materialien findet man bei J. F. Ziegler et. al. *)

*)J. F. Ziegler, J. P. Biersack, and U. Littmark, The Stopping and Range of Ions in Matter, volume 1, Pergamon, New York, 1985

Ein für nicht-kommerzielle Zwecke kostenfreies Programm **SRIM** wird unter <http://www.srim.org/> von Ziegler angeboten.

Beispiel: Bremsvermögen von He Ionen in Al



Quelle: <http://www.srim.org/>



HOCHSCHULE
HANNOVER
UNIVERSITY OF
APPLIED SCIENCES
AND ARTS

Fakultät II
Maschinenbau und
Bioverfahrenstechnik



J. F. Ziegler

Programm SRIM

Man kann mit Google nach „SRIM download“ suchen. Eine Installation ist in wenigen Minuten möglich. SRIM ermöglicht Bremsvermögen und Reichweite von Ionen in Materie zu berechnen.

Startseite

Stopping / Range Tables

SRIM Output

Geladen Teilchen werden durch die Elektronenhülle und Stöße mit den Kernen gebremst.

$$(S/\rho)_{ges} = (S/\rho)_{elec.} + (S/\rho)_{nucl.}$$

Reichweite:

$$R_{CSDA} = \int_{E_0}^0 \frac{1}{S(E)} dE$$

Die Projected Range R_p ist auf Grund von Streuungen kleiner als R_{CSDA} .

Helium in Air, Dry (ICRU-104) (gas).txt - Editor

Datei Bearbeiten Format Ansicht ?

=====

SRIM version ---> SRIM-2013.00
Calc. date ---> September 26, 2017

=====

Disk File Name = SRIM Outputs\Helium in Air, Dry (ICRU-104) (gas).txt

Ion = Helium [2] , Mass = 4,003 amu α-Teilchen Luft

Target Density = 1,2048E-03 /cm3 = 6,7470E+19 atoms/cm3
Target is a GAS

===== Target Composition =====

Atom Name	Atom Numb	Atomic Percent	Mass Percent
C	6	000,02	000,02
O	8	021,08	023,18
N	7	078,43	075,51
Ar	18	000,47	001,29

=====

Bragg Correction = 0,00%

Stopping Units = MeV / (mg/cm2)

See bottom of Table for other Stopping units

Tabelliert wird S/ρ
in der Einheit: $\frac{MeV}{mg/cm^2}$
Mögliche Umrechnungen:
 $1 \frac{S}{\rho} \cdot \rho = 1 \frac{MeV}{mg/cm^2} \cdot 1 \frac{g}{cm^3} = 10^{-3} \frac{MeV}{cm}$

Ion Energy	dE/dx Elec.	dE/dx Nuclear	Projected Range	Longitudinal Straggling	Lateral Straggling
10,00 keV	3,172E-01	6,111E-02	132,97 um	54,63 um	47,80 um
11,00 keV	3,327E-01	5,797E-02	145,40 um	57,65 um	51,05 um
12,00 keV	3,475E-01	5,519E-02	157,64 um	60,46 um	54,14 um
13,00 keV	3,617E-01	5,271E-02	169,68 um	63,08 um	57,08 um
14,00 keV	3,753E-01	5,047E-02	181,52 um	65,53 um	59,89 um
15,00 keV	3,885E-01	4,844E-02	193,17 um	67,84 um	62,57 um
16,00 keV	4,012E-01	4,660E-02	204,65 um	70,00 um	65,14 um
17,00 keV	4,136E-01	4,490E-02	215,95 um	72,05 um	67,60 um



α -Reichweite

α -Teilchen aus radioaktiven Zerfällen haben feste Energiewerte.

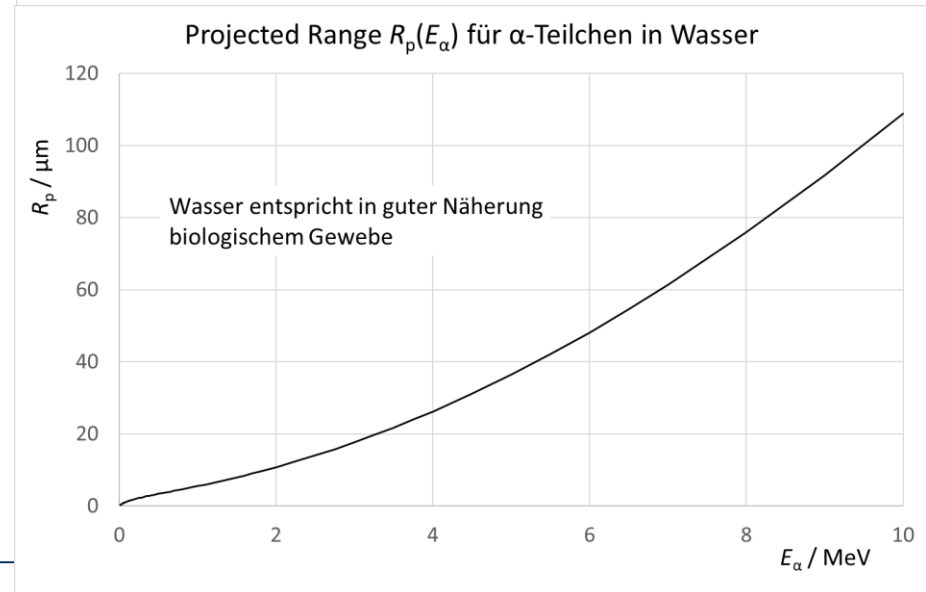
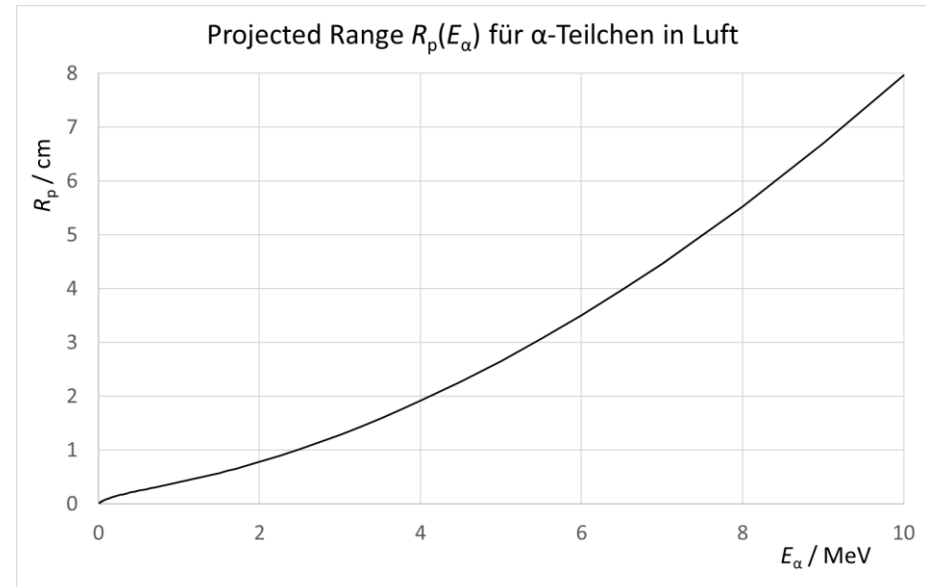
Pro 1 cm Luft werden circa 33 000 Ionenpaare gebildet. ($5,3 \cdot 10^{-15}$ C).

Typische Reichweiten

in Luft: 2 cm bis 10 cm,

in Wasser: 20 μm bis 100 μm .

α -Teilchen werden zu He Gas.
(Gasdruck kann bei gekapselten α -Quellen ein Problem sein).





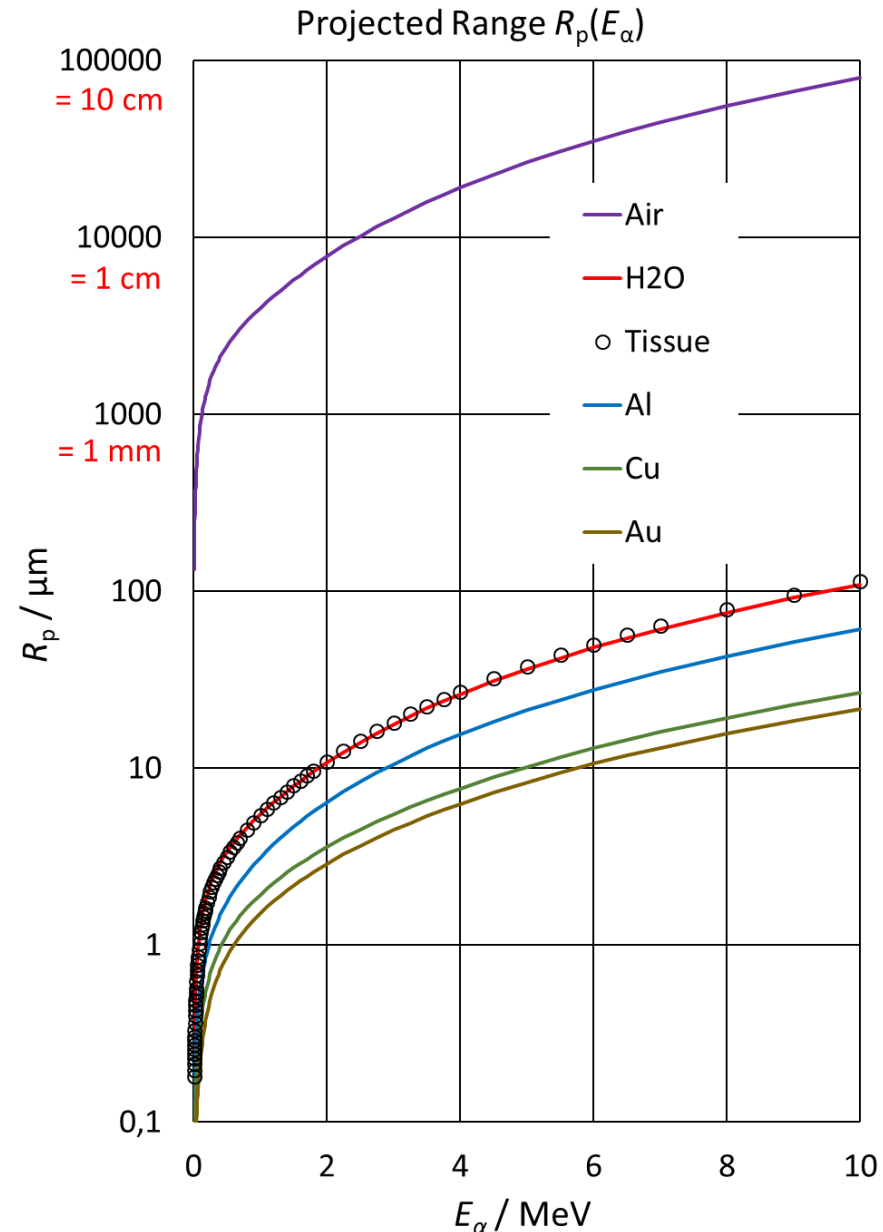
Vergleich α -Reichweiten

Die Reichweite $R(E)$ ist gleich dem Integral von $1/S(E)$ zwischen Startenergie E_a und Endenergie $E_e = 0$.

$$R(E) = \int_{E_a}^{E_e=0} \frac{1}{S(E)} dE$$

Bei CSDA Rechnungen (continuous slowing down approximation) vernachlässigt man stochastische Effekte.

Realistische Ergebnisse erhält man durch Monte-Carlo-Simulation. Man berücksichtigt Streueffekt und erhält die projected Range R_p .





HOCHSCHULE
HANNOVER
UNIVERSITY OF
APPLIED SCIENCES
AND ARTS

Fakultät II
Maschinenbau und
Bioverfahrenstechnik

Monte-Carlo-Simulation

Man kann mit Hilfe von TRIM kann man für einzelne Ionen den Bahnverlauf berechnen. Monte-Carlo-Verfahren. Man erhält ein realistisches Bild der Wechselwirkung von Ionen mit Materie, insbesondere des Straggeling.

SRIM-2013.00

File Help, FAQ and Scientific Explanations

ION

Ion Type He 4,003 amu
Ion Energy 5.48 MeV
Ion Angle 0 degrees
Completed 1000 of 1000

SHOW LIVE DATA HELP

TARGET DATA

? H (10) into Layer 1 (1 layers, 4 atoms)

Layer Name	Width (Å)	Density	C (12,011)	O (15,999)	N (14,007)	Ar (39)
1 Air, Dry (ICRU-104)	450000000	0,001205	0,00015	0,21076	0,78442	0,0
Lattice Binding Energy			3	3	3	
Surface Binding Energy			7,41	2	2	

Calculation Parameters

Backscattered Ions 0
Transmitted Ions 0
Vacancies/Ion 106,8

ION STATS

	Range	Straggle
Longitudinal	41.6 mm	392. um
Lateral Proj.	553. um	752. um
Radial	860. um	610. um

Type of Damage Calculation
Quick: Kinchin-Pease

Stopping Power Version
SRIM-2008

% ENERGY LOSS

	Ions	Recoils
Ionization	99,77	0,05
Vacancies	0,00	0,00
Phonons	0,03	0,14

SPUTTERING YIELD

	Atoms/Ion	eV/Atom
TOTAL		
C	0,000000	0,00
O	0,000000	0,00
N	0,000000	0,00

? Save every 10000 ions
Random Number 837596
Counter HELP

Plots

PLOT Window
0 A - 450000000 A
Max Target Depth 450000000

COLLISION PLOTS

Ion/Recoils (XY) All
 Ion/Recoils (XZ) None
 Ions (no recoils) Tile
 Lateral View (YZ) Clear

Background color White/Black

DISTRIBUTIONS

File Plot

- Ion Distribution
- Ion/Recoil Distribution
- Lateral Range
- Ionization
- Phonons
- Energy to Recoils
- Damage Events
- Integral Sputtered Ions
- Differential Ions
- Backscattered Ions
- Transmitted Ions
- Collision Details

3-D Plots 3D Help

- Ion Distribution 3D
- Recoil-Dist. 3D
- Ionization 3D
- Phonons 3D
- Target Damage 3D

HELP

XY Longitudinal

Depth vs. Y-Axis

Save Save As Print Label Clear

Depth vs. Y-Axis

Save Save As Print Label Clear

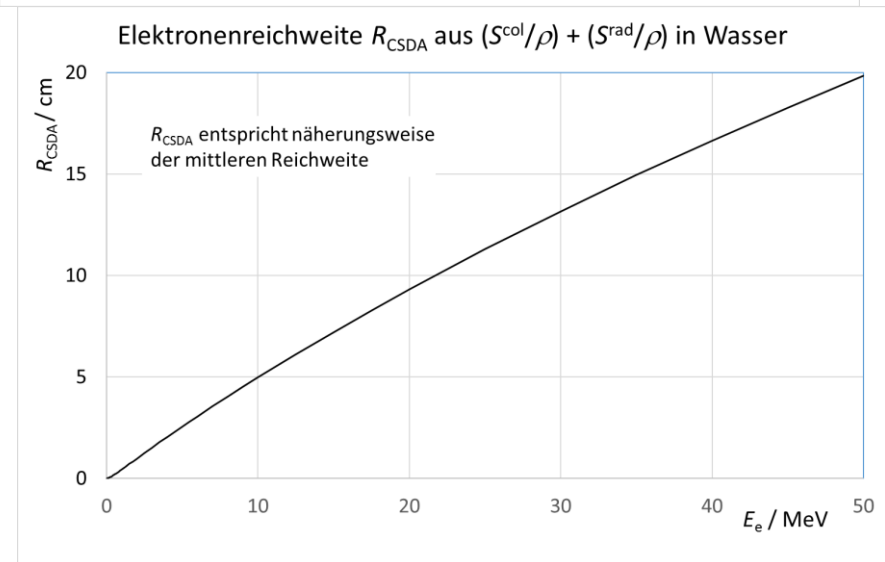
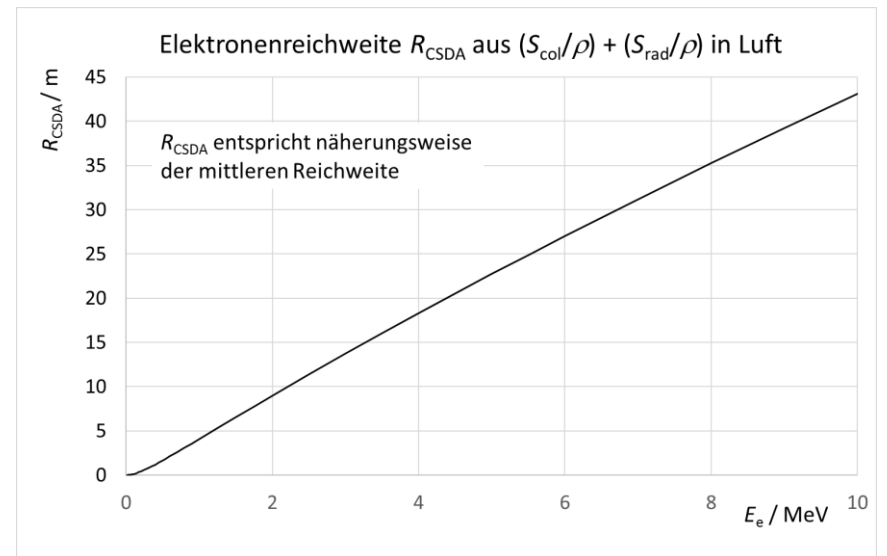
β^- -Teilchen aus radioaktiven
Zerfällen besitzen kontinuierliche
Energiespektren.

Pro 1 cm Luft werden ca. 300
Ionenpaare gebildet ($4,8 \cdot 10^{-17}$ C).
Reichweite für Energien zwischen
1 – 10 MeV

in Luft: 4 m - 45 m,
in Wasser: 0,4 cm - 5 cm.

β^- -Teilchen bleiben Elektronen,
 β^+ zerstrahlt zusammen mit e^- in
zwei Photonen mit $E_\gamma = 511$ keV.

β^- -Reichweite



Stopping-Power and Range Tables for Electrons, Protons, and Helium Ions

Quelle: <http://www.nist.gov/pml/data/star/index.cfm>

M.J. Berger,¹ J.S. Coursey,² M.A. Zucker² and J. Chang²

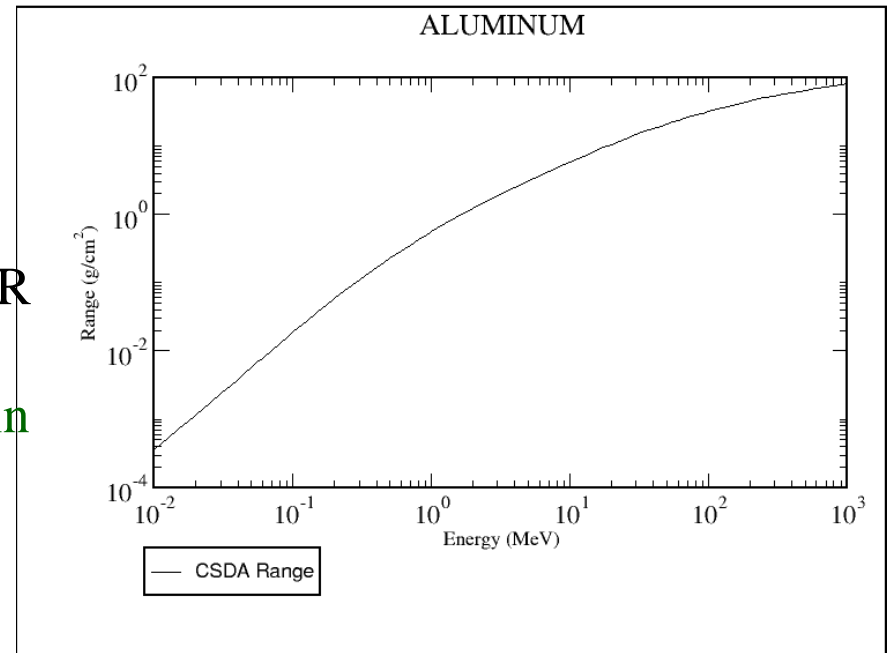
¹NIST, Physics Laboratory, Ionizing Radiation Division

²NIST, Physics Laboratory, ECSED

Unter

<http://www.nist.gov/pml/data/star/index.cfm>
können die Programme ESTAR für
Elektronen, PSTAR für Protonen und ASTAR
für α -Teilchen verwendet und Tabellen und
Diagramm für Stopping Power und Ranges in
verschieden Materialien erzeugt werden.

Beispiel hier: Reichweite (CSDA) von
Elektronen in Aluminium

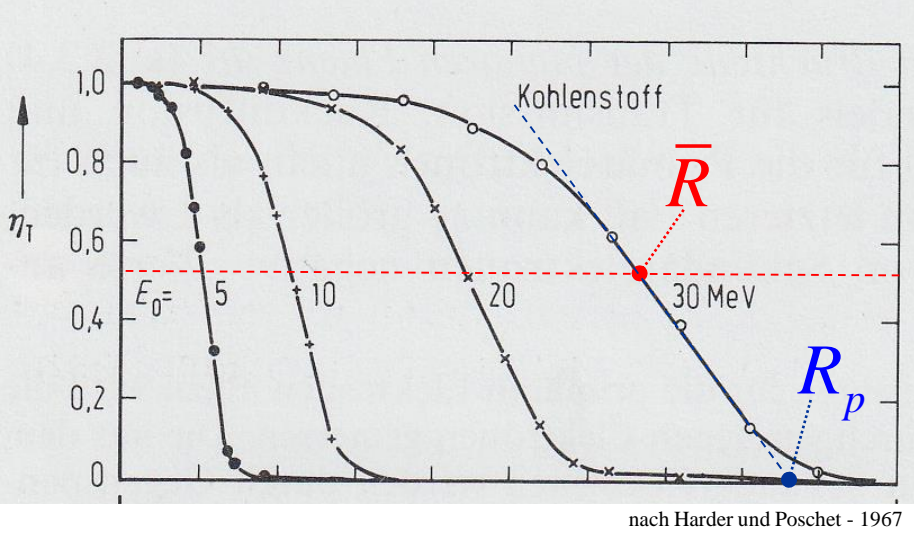
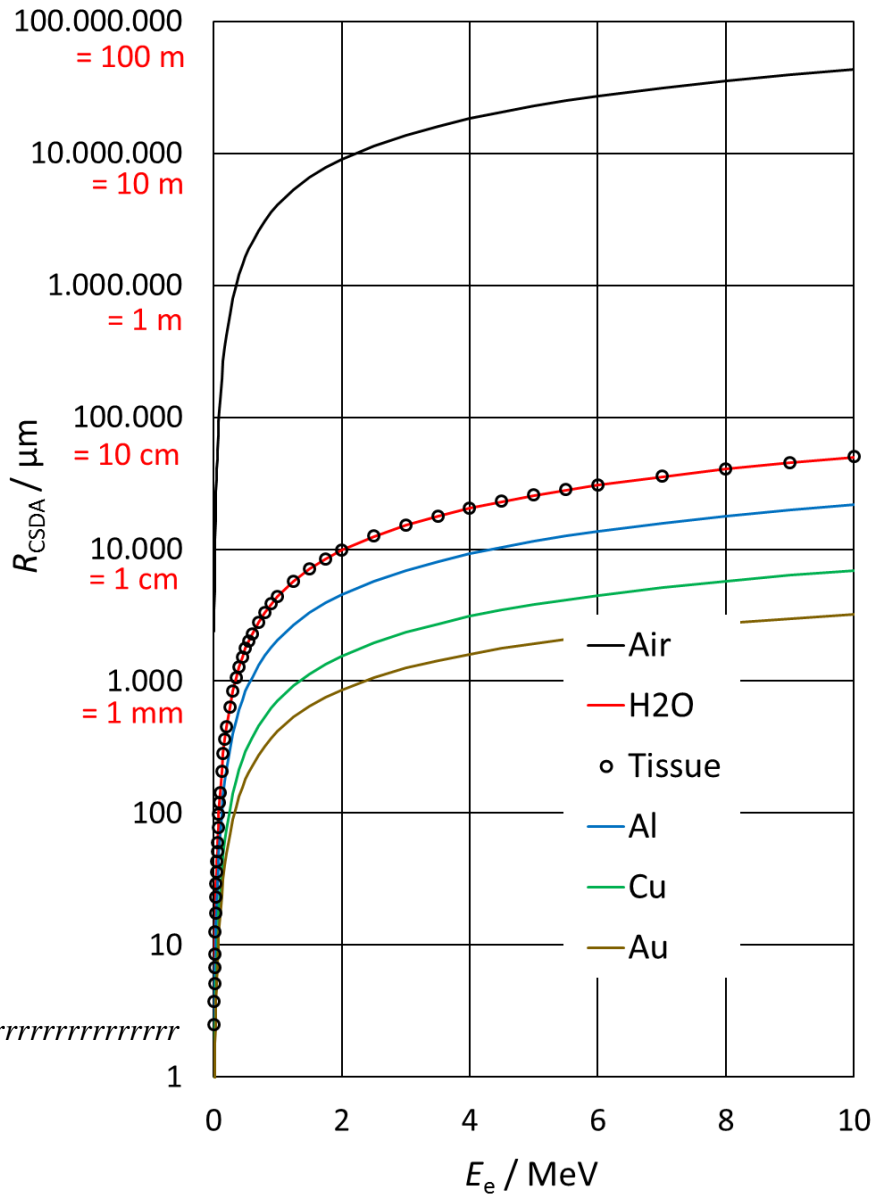




Vergleich β -Reichweite

Elektronen streuen sehr viel stärker als Ionen. Man verwendet zur Berechnung der Reichweiten das CSDA Modell. Die CSDA – Reichweite entspricht etwa einer mittleren Reichweite \bar{R} .

Continuous Slowing Down Approximation: $R_{CSDA}(E_e)$



nach Harder und Poschet - 1967

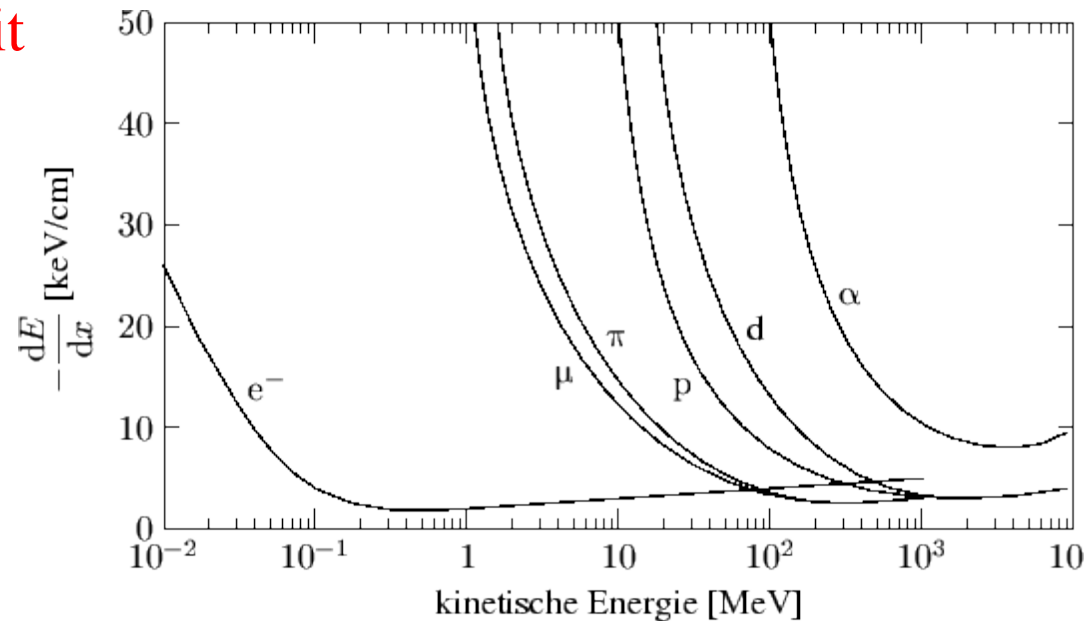
Vergleich geladener Teilchen

Geladene Teilchen, z. B. e^- , $^1\text{H}^+$, $^4\text{He}^{++}$, unterscheiden sich hinsichtlich Masse und Ladungszustand. Bei kleinen Geschwindigkeiten gilt für das Bremsvermögen näherungsweise:

$$S(E) = -\frac{dE}{dx} \sim \frac{1}{v^2}$$

Je langsamer das Teilchen, umso größer die Ionisierung und damit die Wirkung.

Bei größeren Geschwindigkeiten treten relativistische Effekte auf, die bewirken, dass das Bremsvermögen wieder zunimmt. Auch bei kleineren Geschwindigkeiten ist die $1/v^2$ -Abhängigkeit nur eine Näherung.



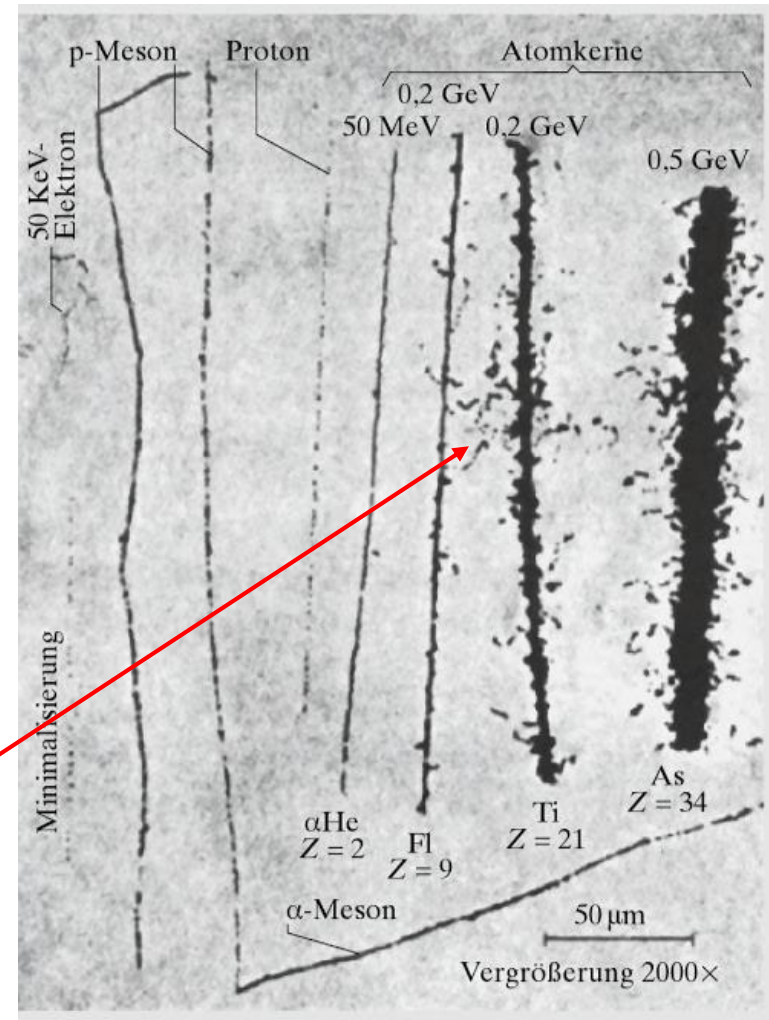
Vergleich der Bahnspuren

Geladene Teilchen wie e^- , e^+ , $^1\text{H}^+$, $^4\text{He}^{++}$ sowie schwere Ionen besitzen große Unterschiede in Masse und Ladung. Das Bremsvermögen kann daher sehr verschieden sein.

Das lineare Bremsvermögen entspricht einer Ionisierungsdichte (Zahl der Ionen pro Weglängeneinheit). Leichte Teilchen zeigen geringe, schwere Teilchen starke Ionisierungsdichten.

Als δ -Elektronen bezeichnet man Elektronen mit großer Energie entlang der Bahn.

δ -Elektronen transportieren von der eigentlichen Bahnspur weg und finden daher in der Strahlenbiologie Beachtung.



Quelle: Vogel, H.: Gerthsen Physik, Springer Verlag, 1997;
 aus Finkelnburg, W.: Einführung in die Atomphysik.

Ungeladene Teilchenstrahlung

- γ -Strahlung:** Elektromagnetische Wellenstrahlung aus dem Atomkern stammend. Wegen der große Energie besitzt sie Teilchencharakter – Photonen genannt.
- Röntgenstrahlung:** Elektromagnetische Wellenstrahlung aus der Atomhülle. Große Ähnlichkeit mit γ -Strahlung.
- n-Strahlung:** Neutronenstrahlung - hat keine Wechselwirkung mit Hüllenelektronen, nur mit Atomkernen.
- ν -Strahlung:** Neutrino-Strahlung - neutrale Leptonen, machen (praktisch) überhaupt keine Wechselwirkung.
- Neutrale Teilchen können ohne Wechselwirkung in Materie eindringen und oft sogar durchdringen. Falls eine Wechselwirkung erfolgt, wird meist Energie in großen Portionen übertragen (Stoßprozesse).
- Als Folge der Wechselwirkung können geladene Teilchen entstehen.

Indirekt ionisierende Strahlung

Die Wechselwirkung der indirekt ionisierenden Strahlung (Röntgen-, γ - und Neutronenstrahlung) ist ein stochastischer Vorgang ähnlich wie der radioaktive Zerfall.

Streng genommen ist auch die Wechselwirkung geladener Teilchen ein stochastischer Vorgang, aber die Zahl der Wechselwirkungen ist so groß, dass eine CSDA-Näherung verwendet wird. (CSDA - continuous slowing down approximation).

Die möglichen Wechselwirkungen der indirekt ionisierenden Strahlung besitzen bestimmte Wahrscheinlichkeiten. Einzelne Wechselwirkungen können nicht vorhergesagt werden.

Die Wahrscheinlichkeiten für bestimmte Wechselwirkungen werden durch ihre „Wirkungsquerschnitte“ ausgedrückt.

Der statistische Charakter der Wechselwirkung führt zu einem exponentiellem Schwächungsgesetz.



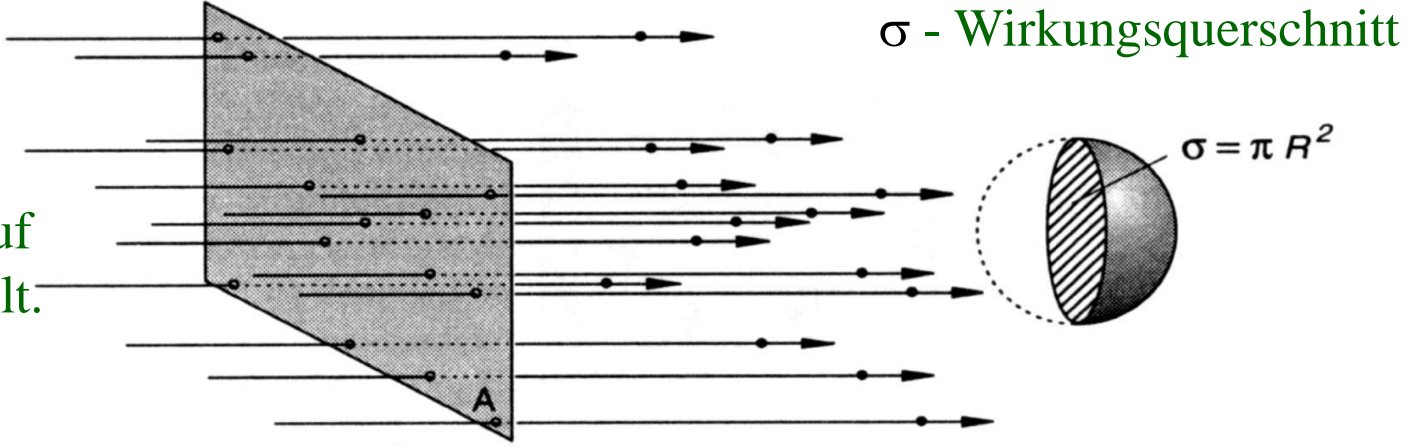
Carl Ramsauer
1879 - 1955

Wirkungsquerschnitt

Der Begriff wurde im Zusammenhang mit der Entdeckung des Ramsauer-Effekts erstmals verwendet.

Treffen kleine Projektile mit Radius r , die mit der Zahl N_P pro Fläche A ausgesandt werden, auf Ziele (Kugeln) mit Radius R , so führen alle Projektile, die innerhalb der Fläche $\pi \cdot (r + R)^2$ liegen, zu einem Treffer. Falls $r \ll R$ ist $\sigma = \pi \cdot R^2$. Die Trefferfläche σ wird Wirkungsquerschnitt genannt.

N_P - Zahl der Projektile die auf die Fläche A fällt.





Einheit des Wirkungsquerschnitts

Die SI-Einheit einer Fläche ist 1 m^2 . Wirkungsquerschnitte (WQ) von atomaren und nuklearen Prozessen sind sehr viel kleiner als 1 m^2 .
Aus praktischen Gründen verwendet man die Einheit $1 \text{ b} = 1 \text{ Barn}$:

$$1 \text{ b} = 10^{-24} \text{ cm}^2 = 10^{-28} \text{ m}^2$$

(Die Einheit leitet sich vom engl. Begriff barn – Scheune ab, wobei die Redewendung, dass ein bestimmter Wirkungsquerschnitt „*as big as a barn*“ (frei übersetzt) „*groß wie ein Scheunentor*“ sei, Hintergrund dieser ungewöhnlichen Namensgebung gewesen sein soll.)

Zur Orientierung: Atomare und nukleare Wirkungsquerschnitt sind oft von vergleichbarer Größe wie die Querschnittsflächen der betreffenden Objekte.

Radius der Atome: $\sim 0,1 \text{ nm}$ – atomare WQ: $\sim 10^{-20} \text{ m}^2$

Radius der Atomkerne: $(1 - 10) \text{ fm}$ – nukleare WQ: $\sim 10^{-28} \text{ m}^2$

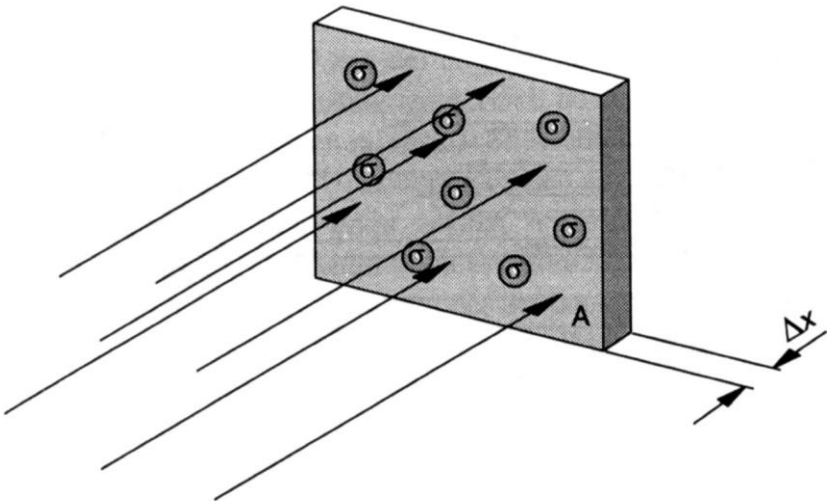
Trefferstatistik in dünnen Schichten

Ein Schütze schießt mit N_p Projektilen auf eine Fläche A , die mit N_T Zielen der Querschnittsfläche σ besetzt ist. Wie viele Treffer N_R erzielt er?

- N_R = Zahl der Treffer
- N_T = Zahl der Ziele
- σ = Querschnittsfläche des Einzelzieles
- N_p/A = Zahl der Projektile pro Fläche A

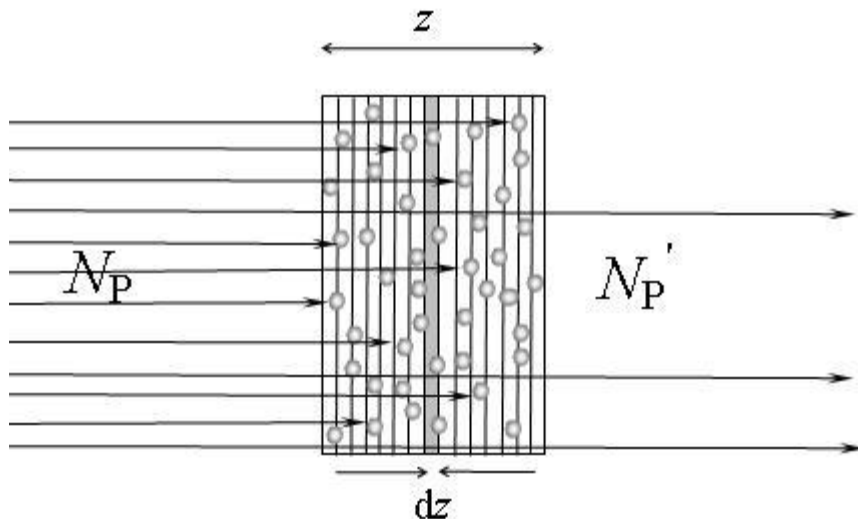
$$N_R = N_T \cdot \sigma \cdot \frac{N_P}{A}$$

Die Beziehung gilt nur für dünne Schichten mit $N_T \cdot \sigma \ll A$, da sonst „Verdeckung“ auftritt.



Schwächung in dicken Schichten

In dicken Schichten ist $N_T \cdot \sigma \gg A$. Daher können Ziele am Ende der Schicht durch Zielen im vorderen Teil verdeckt werden. Deshalb zerlegt man die dicke Schicht z in zahlreiche "dünne Schichten" der Dicke dz und wendet dann ein Integrationsverfahren an.



N_P = Zahl der Projektile vor der Schicht

N_P' = Zahl der Projektile hinter der Schicht

z = Gesamtdicke

dz = Dicke der "dünnen Schicht"

Zahl der Reaktion in der Schicht dz

In der "dünnen Schicht" dz finden dN_R Reaktionen statt. Es gilt:

$$dN_R = dN_T \cdot \sigma \cdot \frac{N_P}{A} \quad (1)$$

wobei dN_T die Zahl der Targetatome in der Schicht dz bezeichnet.

Bezeichnet man mit n_T die Zahl der Targetatome pro Volumen,

so gilt für dN_T :

$$dN_T = n_T \cdot A \cdot dz \quad (2)$$

Einsetzen von Gl. (2) in Gl. (1) ergibt:

$$dN_R = n_T \cdot A \cdot \sigma \cdot \frac{N_P}{A} \cdot dz \quad (3)$$

Projektile, die in der Schicht dz ein Ziel getroffen haben, sind danach

nicht mehr verfügbar. Deshalb gilt: $dN_R = -dN_P$ (4)

Einsetzen von Gl. (4) in (3) ergibt die Abnahme der Projektilanzahl in der Schichtdicke dz gilt:

$$dN_p = -n_T \cdot \sigma \cdot N_p \cdot dz$$

Durch Integration über alle dünnen Schichten dz ergibt sich die Abnahme der Projektile in der Schicht der Dicke z :

$$\int_{N_{P,0}}^{N_P(z)} \frac{dN'_p}{N'_p} = -n_T \cdot \sigma \cdot \int_0^z dz'$$

Lösung:

$$N_P(z) = N_{P,0} \cdot e^{-n_T \cdot \sigma \cdot z}$$

Schwächungs-
gesetz

$N_p(z)$ ist die Zahl der Teilchen hinter der Schichtdicke z . $N_{p,0}$ ist die Teilchenzahl für $z = 0$.

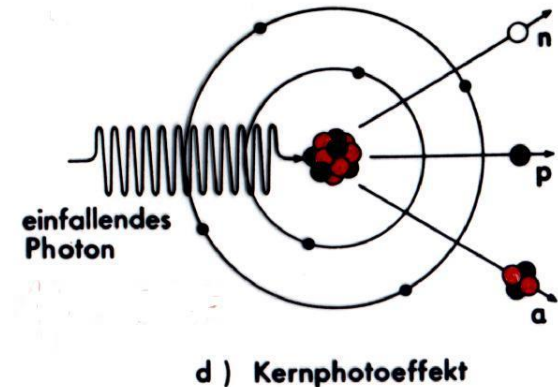
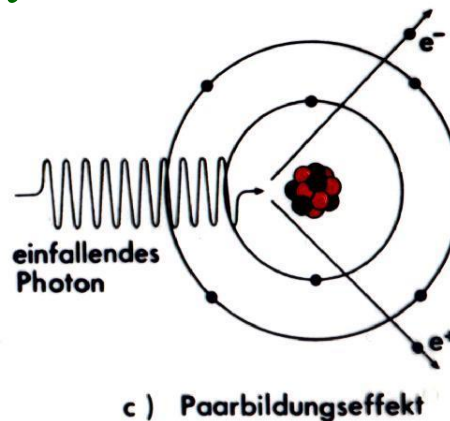
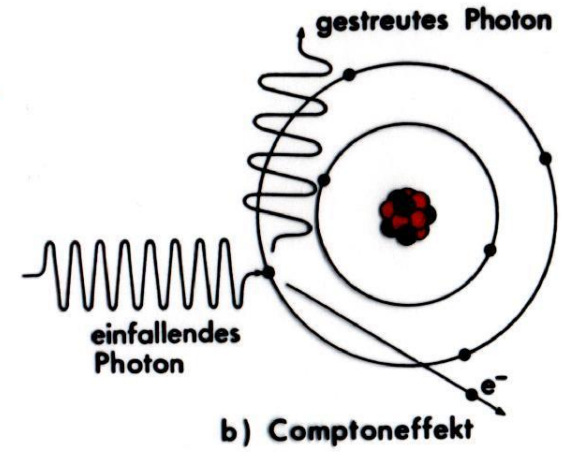
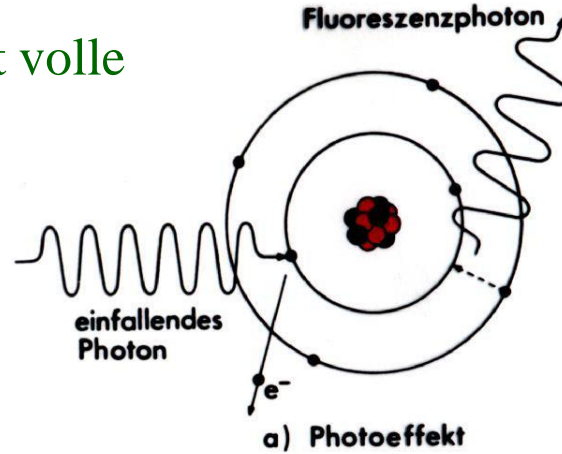
Wechselwirkungen von Photonen

Photoeffekt: Photon überträgt volle Energie auf ein (inneres) Hüllenelektron.

Comptoneffekt: Photon überträgt Teilenergie auf ein (äußeres) Hüllenelektron.

Paarbildungseffekt: Photon bildet im Kernfeld ein Paar e^+/e^- und überträgt diesen seine Energie.

Kernphotoeffekt: Photon überträgt seine Energie auf ein oder mehrere Kernbausteine.



Wechselwirkungs- Eigenschaften

Die verschiedenen Effekte tragen je nach Energie der Photonenstrahlung unterschiedlich zur Schwächung bei:

Photoeffekt: Wirkt besonders stark bei kleinen Energien, insbesondere im Energiebereich $10 \text{ keV} < E_{\text{Photon}} < 100 \text{ keV}$. Er tritt bei sehr schweren Elementen bis zu einer Photonenenergie von 1 MeV auf.

Comptoneffekt: Zeigt nur eine geringe Energieabhängigkeit. Er ist bei Energien von ca. 100 keV maximal.

Paarbildung: Für Photonenenergie $E_{\text{photon}} < 1022 \text{ keV}$ ist Paarbildung unmöglich. Bei hohen Energien wird die Paarbildung zur dominierenden Wechselwirkung.

Kernphotoeffekt: Nur bei hohen Energien ($> 4 \text{ MeV}$) relevant.

Additivität der Wirkungsquerschnitte

Photoeffekt, Comptoneffekt, Paarbildung und Kernphotoeffekt (plus weitere) besitzen unabhängige, jeweils energieabhängige Wirkungsquerschnitte.

Wirkungsquerschnitte (WQ) sind additiv:

$$\sigma_{ges} = \sigma_{Photo} + \sigma_{Compton} + \sigma_{Paarbildung} + \dots$$

Empfohlene Datenquelle:

NIST - National Institute for Standards and Technology, USA

XCOM: Photon Cross Section Database

<http://physics.nist.gov/PhysRefData/Xcom/html/xcom1.html>

Additivität der WQ bedeutet, dass die verschiedenen Effekte unabhängig voneinander jeweils bestimmte Eintrittswahrscheinlichkeit haben und gemeinsam zur Gesamtwechselwirkung der Photonenstrahlung mit Materie beitragen.

Schwächungsgesetz

Man schreibt das Schwächungsgesetz in verschiedenen Varianten und definiert auf diese Weise **zwei neue Größen** (μ und μ/ρ) zur Beschreibung der Photonenwechselwirkung.

$$I(z) = I_0 \cdot e^{-n_T \cdot \sigma_{ges} \cdot z} = I_0 \cdot e^{-\mu \cdot z} = I_0 \cdot e^{-(\mu/\rho) \cdot \rho \cdot z}$$

- $I(z)$ = Strahlungsintensität hinter der Schicht der Dicke z , übliche Einheit: 1 s^{-1}
 I_0 = Strahlungsintensität vor der Schicht der Dicke z , übliche Einheit: 1 s^{-1}
 μ = **Schwächungskoeffizient**, übliche Einheit: 1 cm^{-1}
 n_T = Zahl der Atome pro Volumeneinheit, übliche Einheit: 1 cm^{-3}
 σ_{ges} = Gesamtwirkungsquerschnitt, übliche Einheit: $1 \cdot 10^{-24} \text{ cm}^2$
 μ/ρ = **Massenschwächungskoeffizient**, übliche Einheit: $1 \text{ cm}^2 \cdot \text{g}^{-1}$
 ρ = Massendichte, übliche Einheit: $1 \text{ g} \cdot \text{cm}^{-3}$
 z = Schichtdicke, übliche Einheit: 1 cm

Umformung von Größen

Dichte ρ kann als Masse m pro Volumen V oder als molare Masse M geteilt durch das molare Volumen V_m ausgedrückt werden.

Das Molvolumen V_m ist das Produkt aus Teilchenvolumen V_M multipliziert mit der Avogadro-Zahl N_A :

$$\rho = \frac{m}{V} = \frac{M}{V_m} = \frac{M}{V_M \cdot N_A}$$

Es folgt für das Teilchenvolumen V_M :

$$V_M = \frac{M}{\rho \cdot N_A}$$

Die Zahl der Atome pro Volumeneinheit n_T ist der Kehrwert des Teilchenvolumens V_M . Es folgt:

$$n_T = \frac{1}{V_M} = \frac{N_A \cdot \rho}{M}$$

Umformung von Größen

Der Schwächungskoeffizienten μ kann in folgender Form dargestellt werden.

$$\mu = n_T \cdot \sigma_{ges} = \frac{N_A \cdot \rho}{M} \cdot \sigma_{ges}$$

Folgerung: Der Wirkungsquerschnitt σ_{ges} ist proportional zum Massenschwächungskoeffizienten μ/ρ .

$$\sigma_{ges} = \frac{M}{N_A} \cdot \left(\frac{\mu}{\rho} \right)$$

Die Zahl der Atome pro Masseneinheit n_{\square} ist gleich Zahl der Atome pro Volumen n_T geteilt durch die Dichte ρ . n_{\square} kann auch als Quotient der Avogadro-Zahl N_A und der Molmasse M_{mol} ausgedrückt werden:

$$n_{\square} = \frac{n_T}{\rho} = \frac{N_A}{M}$$



Umformung von Größen

Aus den Gleichungen $\sigma_{ges} = \frac{M}{N_A} \cdot \left(\frac{\mu}{\rho} \right)$ und $n_{\square} = \frac{n_T}{\rho} = \frac{N_A}{M}$

folgt: $\frac{\mu}{\rho} = \frac{N_A}{M} \cdot \sigma_{ges} = n_{\square} \cdot \sigma$

μ/ρ entspricht dem Produkt aus Wirkungsquerschnitt σ_{ges} und der Anzahl der Atome pro Masseneinheit n_{\square} .

Beim radioaktiven Zerfallsgesetz gilt für die Zerfallskonstante λ und die **Halbwertszeit** $T_{1/2}$ die Verknüpfung:

$$T_{1/2} = \ln 2 / \lambda$$

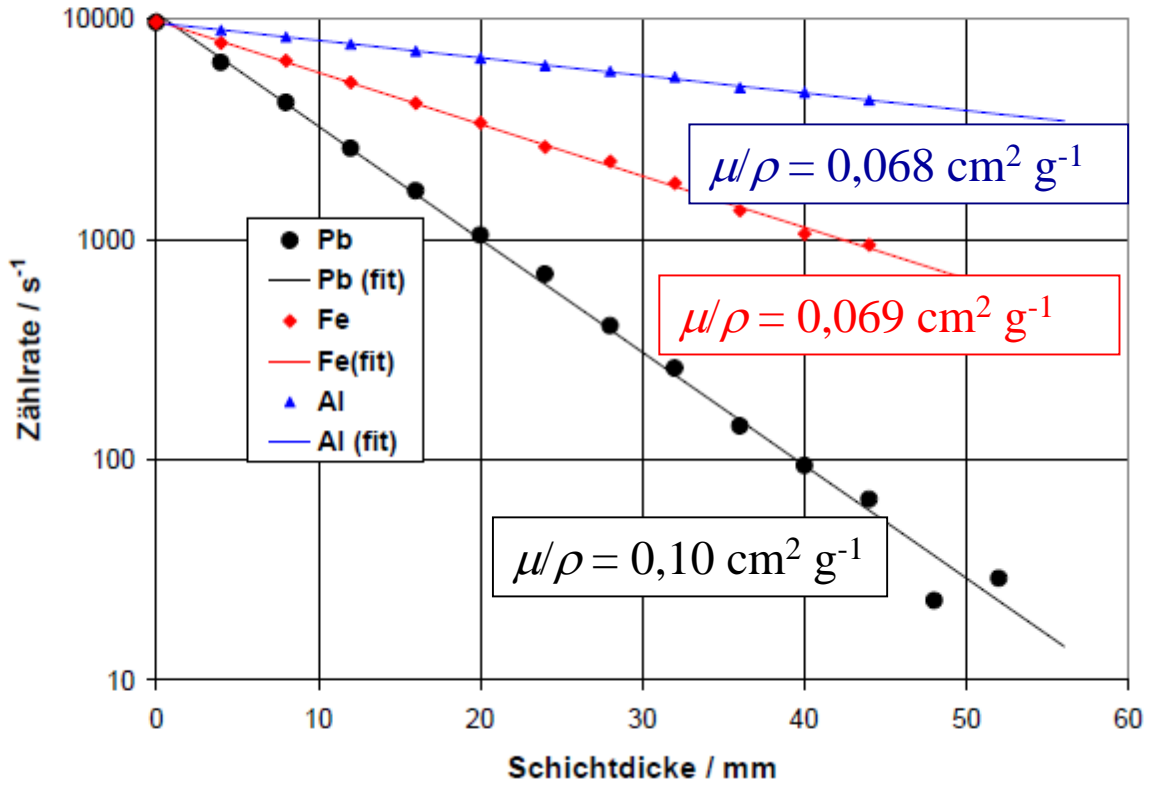
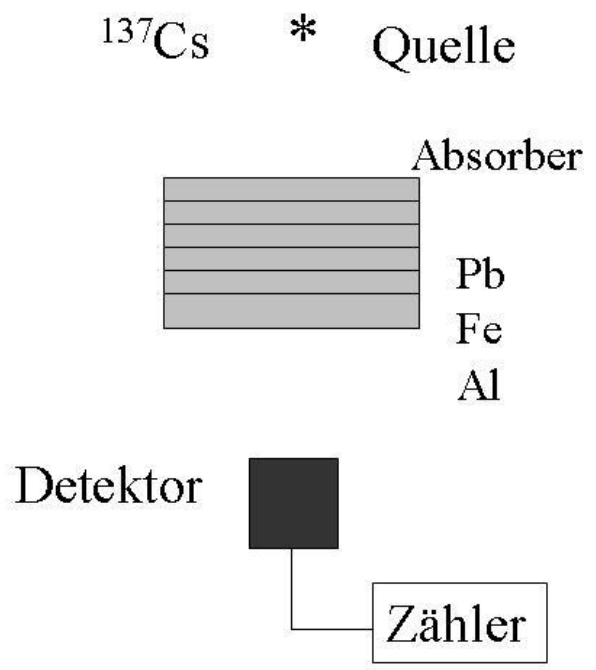
Beim Schwächungsgesetz kann man analog eine **Halbwertsdicke** $d_{1/2}$ definieren:

$$d_{1/2} = \ln 2 / \mu$$



Experiment zur Strahlungsschwächung

Eine ^{137}Cs -Quelle sendet γ -Strahlung der Energie 661 keV aus. Die Strahlung wird durch jeweils 4 mm dicke Platten aus Pb, Fe und Al geschwächt. Hinter den Platten wird die Strahlungsintensität gemessen. **Schwächung der 661 keV Strahlung in Pb, Fe, Al**



Bestimmung des Wirkungsquerschnitts

Das Diagramm zeigt für $\ln(I/I_0)$ den erwarteten linearen Verlauf als Funktion der Absorberdicke x . Die Steigung entspricht dem Schwächungskoeffizienten μ . Im Diagramm wurde der Massenschwächungskoeffizient μ/ρ angegeben. (Das sind die Steigungswerte μ geteilt durch die Dichte ρ)

Beispiel für Blei:
$$\frac{\mu}{\rho} = 0,1 \text{ cm}^2 \text{ g}^{-1}$$

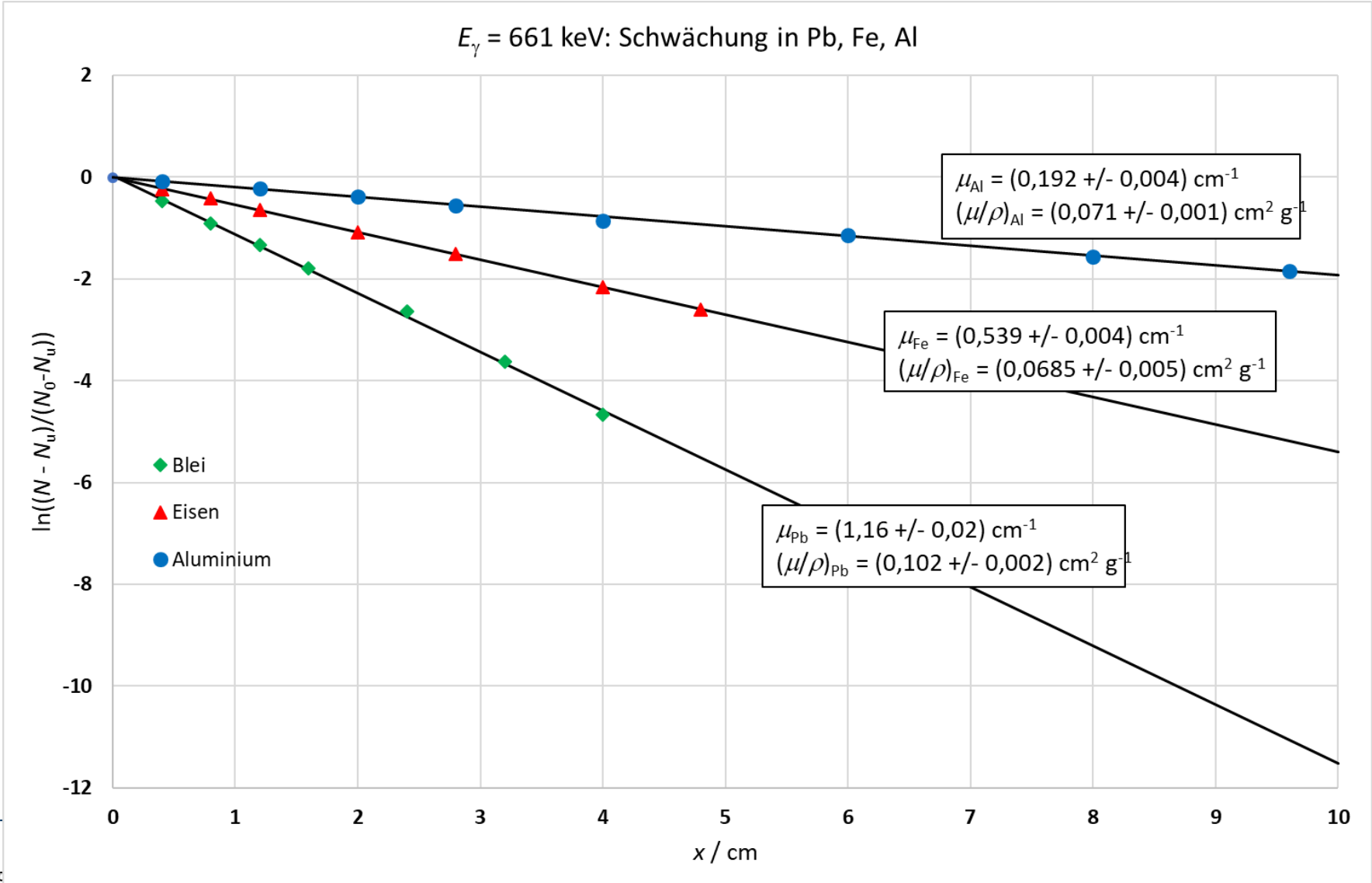
Wirkungsquerschnitt für Pb:

$$\sigma_{ges} = \frac{M}{N_A} \cdot \left(\frac{\mu}{\rho} \right) = \frac{207,2 \text{ g} \cdot \text{mol}^{-1}}{6,022 \cdot 10^{23} \text{ mol}^{-1}} \cdot 0,1 \frac{\text{cm}^2}{\text{g}} = 34 \cdot 10^{-24} \text{ cm}^2$$

Ein Wirkungsquerschnitt von $\sigma = 34 \cdot 10^{-24} \text{ cm}^2 = 34 \text{ b}$ entspricht geometrisch einem Kreis mit Radius von $3,3 \cdot 10^{-12} \text{ cm} = 33 \cdot 10^{-15} \text{ m} = 33 \text{ fm}$.



Auswertung der Messung vom 17.04.2019



Auswertung der Messung vom 17.04.2019

	Aluminium	Eisen	Blei
Messung Schwächungskoeffizient: μ / cm^{-1}	0,192 +/- 0,004	0,539 +/- 0,004	1,16 +/- 0,02
Massenschwächungskoeffizient: $(\mu/\rho) / \text{cm}^2 \text{g}^{-1}$	0,071 +/- 0,001	0,0685 +/- 0,005	0,102 +/- 0,002
Massenschwächungskoeffizient NIST	0,0705	0,0735	0,111
Abweichung von Theorie und Experiment	5%	7%	9%
Dichte: $\rho / \text{g cm}^{-3}$	2,699	7,874	11,35
Molare Masse: $M / \text{g mol}^{-1}$	26,982	55,845	207,20
Zahl Targetatome pro Volumen: n_T / cm^{-3}	6,02E+22	8,49E+22	3,30E+22
Wirkungsquerschnitt: σ / b	3,18	6,35	35,09

Bragg Kleemann Regel

Der Massenschwächungskoeffizient μ/ρ ist gleich dem Produkt aus Wirkungsquerschnitt σ_{ges} und Zahl der Atome pro Masseneinheit n_{\square} .
Besteht ein Material aus i unterschiedlichen Atomsorten ($i = 1, 2, 3, \dots, n$), deren relativer Massenanteil c_i ist, so gilt:

$$\left(\frac{\mu}{\rho}\right)_{\text{mittel}} = \sum_{i=1}^n c_i \cdot \left(\frac{\mu}{\rho}\right)_i \quad \text{Bragg-Kleemann-Regel}$$

mit: $c_i = \frac{n_{\square,i}}{n_{\square}}$ und: $n_{\square} = \sum_{i=1}^n n_{\square,i} = \sum_{i=1}^n c_i \cdot n_{\square} = n_{\square} \cdot \sum_{i=1}^n c_i$

Beispielrechnung für c_i

Wasser: H_2O ; die relativen Massenanteile c_i sind:

$$H: \quad c_H = \frac{2 \cdot 1,00794}{2 \cdot 1,00794 + 1 \cdot 15,9994} = 0,111898$$

$$O: \quad c_O = \frac{1 \cdot 15,9994}{2 \cdot 1,00794 + 1 \cdot 15,9994} = 0,888102$$

Bariumsulfat: $BaSO_4$

$$Ba: \quad c_{Ba} = \frac{1 \cdot 137,327}{137,327 + 32,066 + 4 \cdot 15,9994} = 0,5884$$

$$S: \quad c_S = \frac{1 \cdot 32,066}{137,327 + 32,066 + 4 \cdot 15,9994} = 0,1374$$

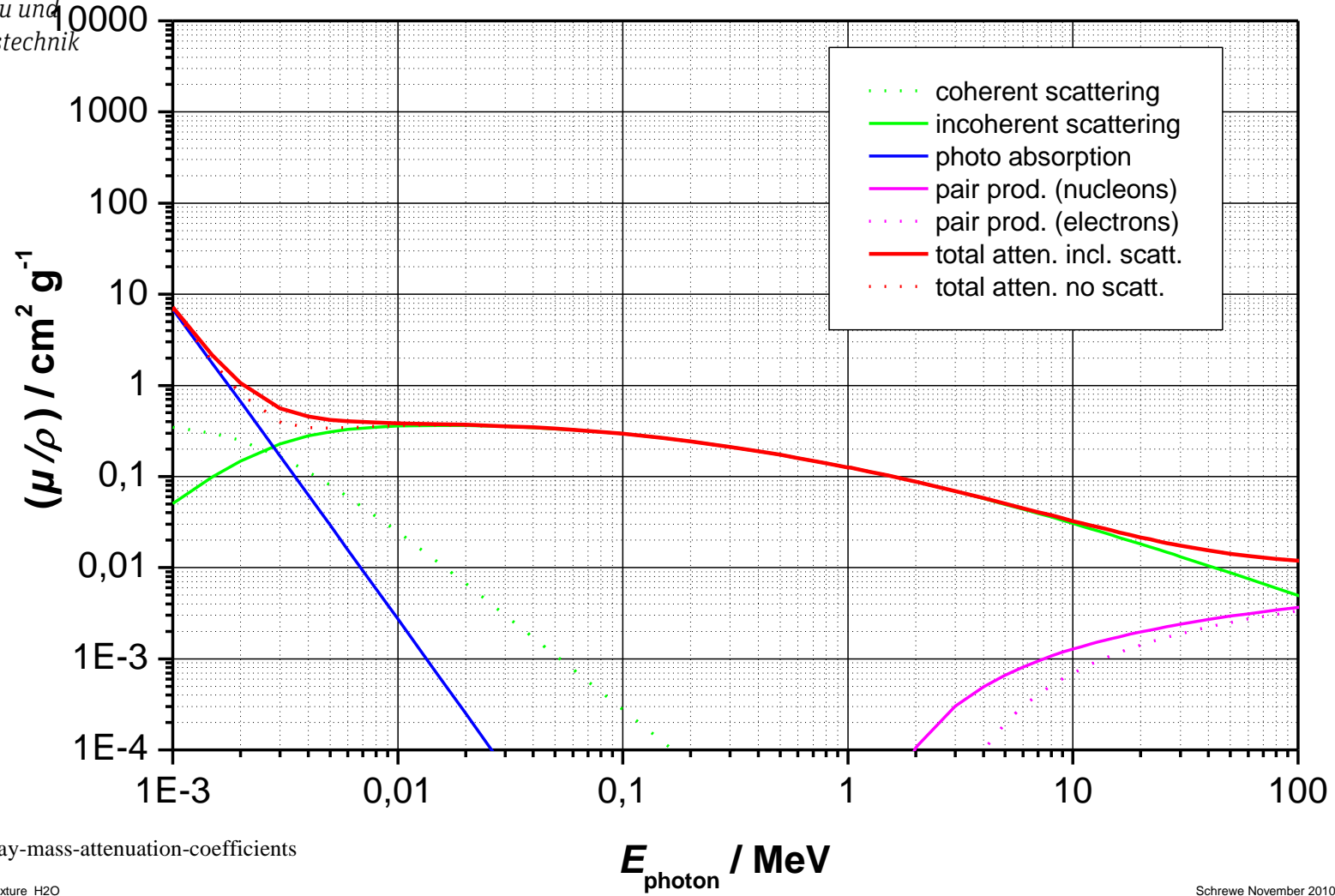
$$O: \quad c_O = \frac{4 \cdot 15,9994}{137,327 + 32,066 + 4 \cdot 15,9994} = 0,2742$$



Water

H₂O: $\rho = 1,00 \text{ g cm}^{-3}$

Wasser hat sehr ähnliche Schwächungseigenschaften wie biologisches Gewebe.



<https://www.nist.gov/pml/x-ray-mass-attenuation-coefficients>

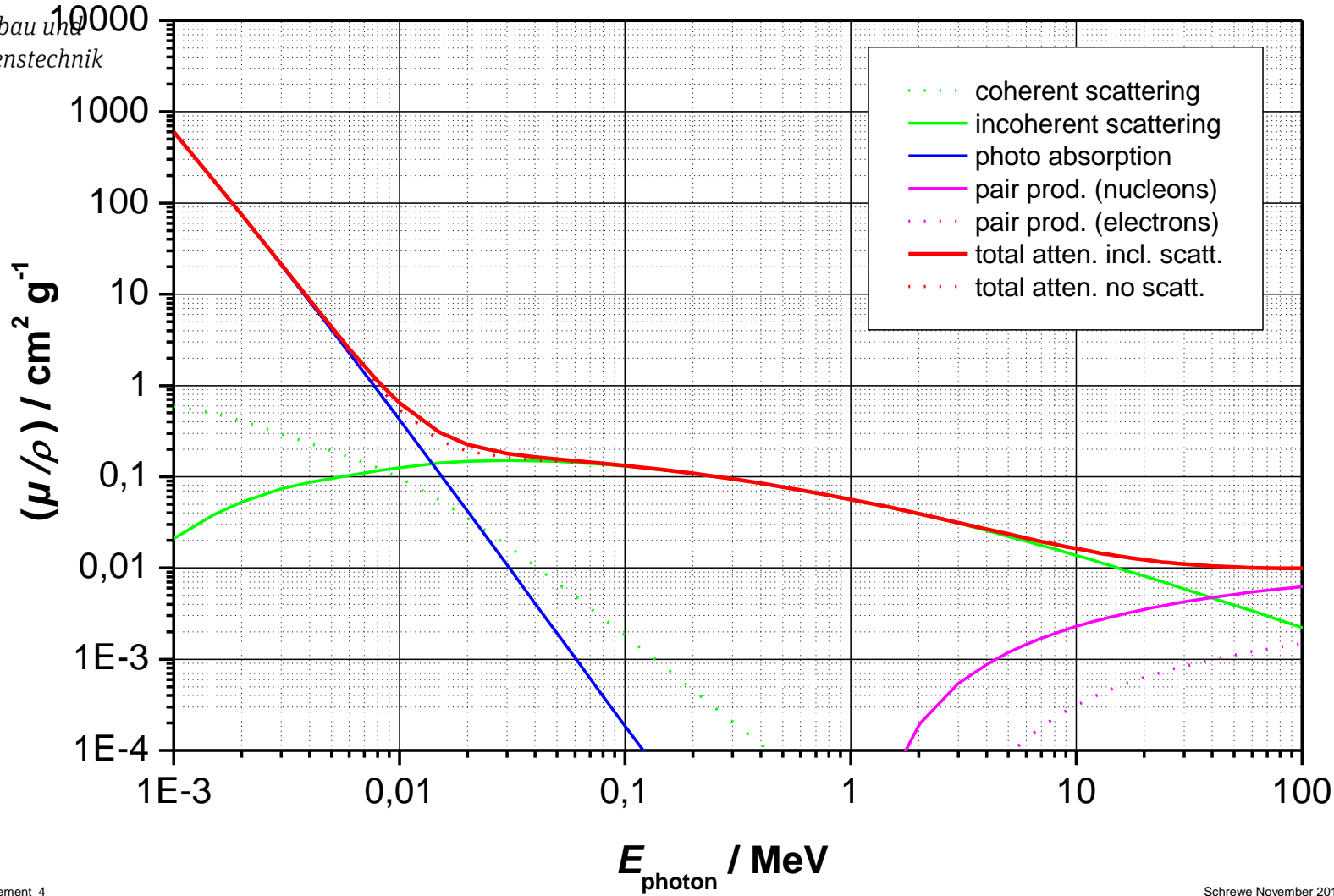
mixture_H2O

Schrewe November 2010



Beryllium

Be: $Z = 4$, $\rho = 1,848 \text{ g cm}^{-3}$



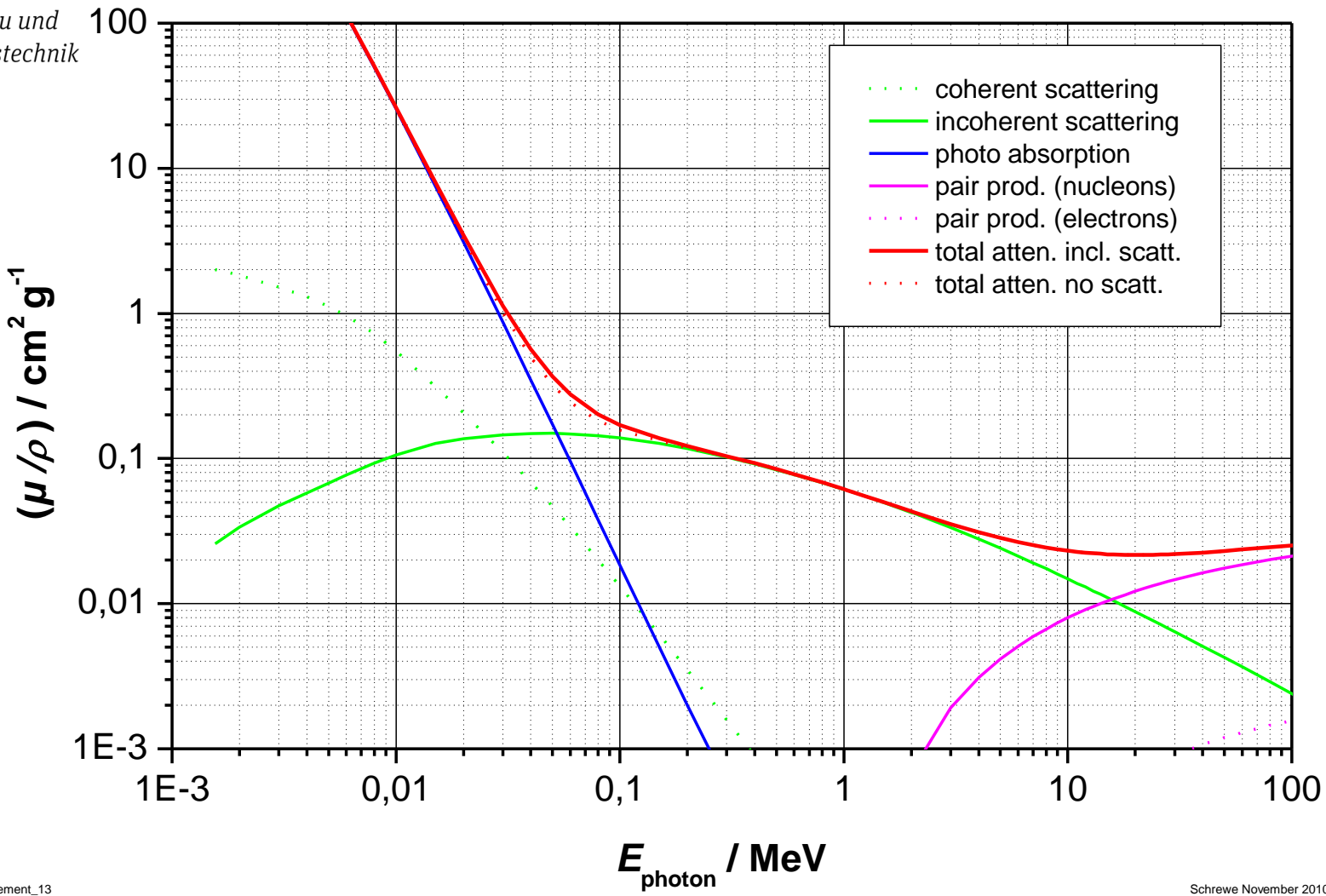
element_4

Schrewe November 2010



Aluminium

Al: $Z = 13$, $\rho = 2,699 \text{ g cm}^{-3}$



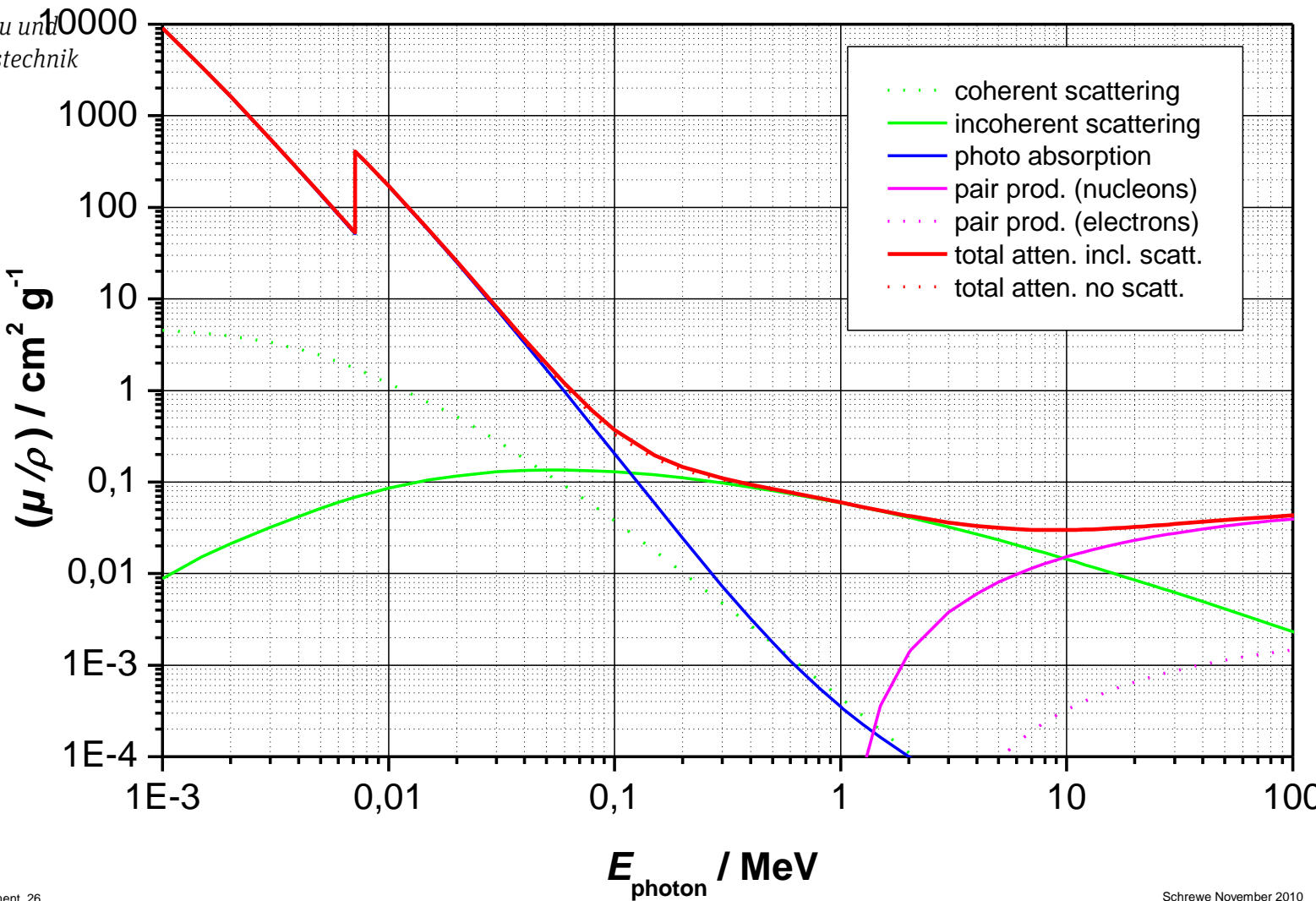
element_13

Schrewe November 2010



Iron

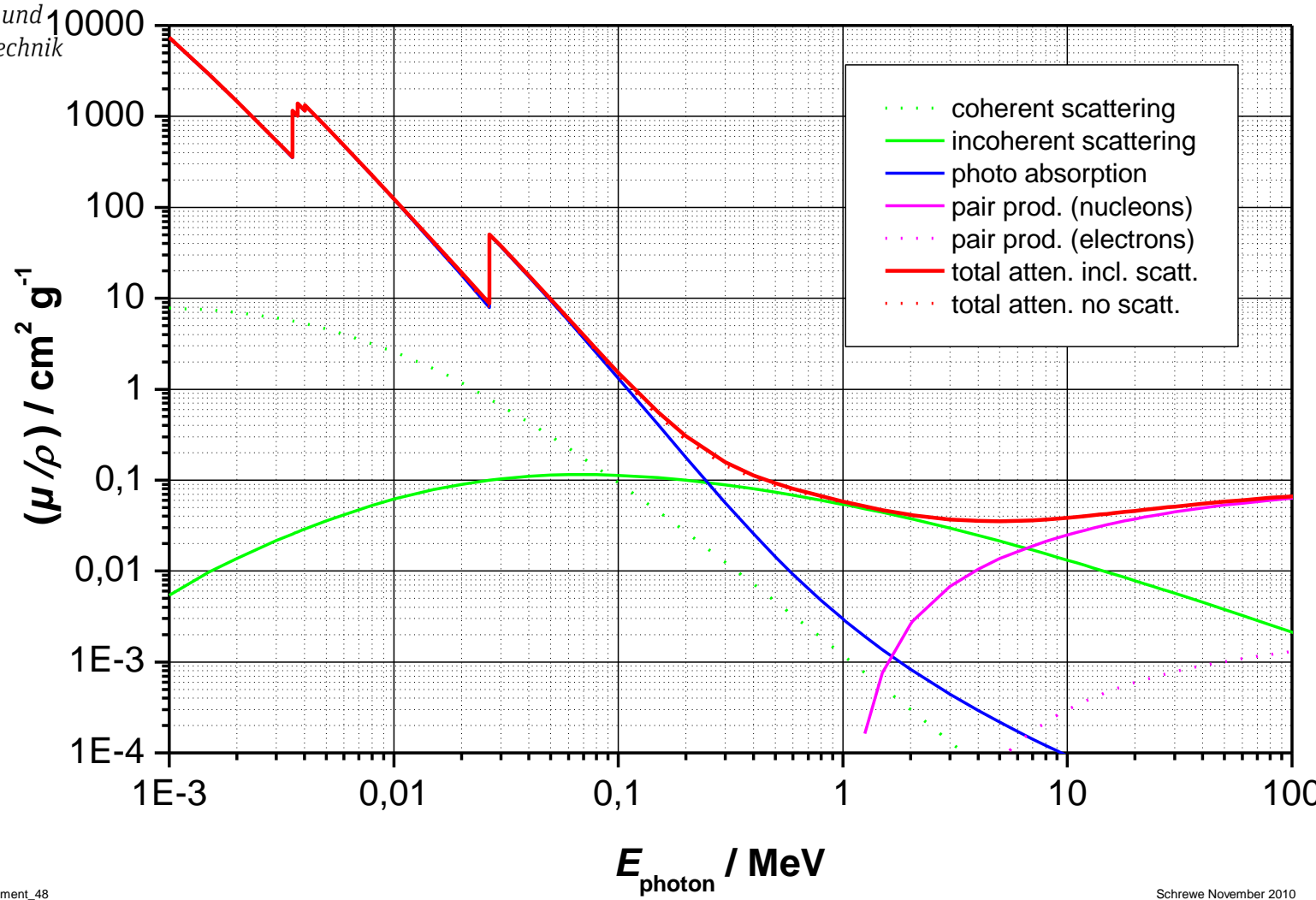
Fe: $Z = 26$, $\rho = 7,874 \text{ g cm}^{-3}$





Cadmium

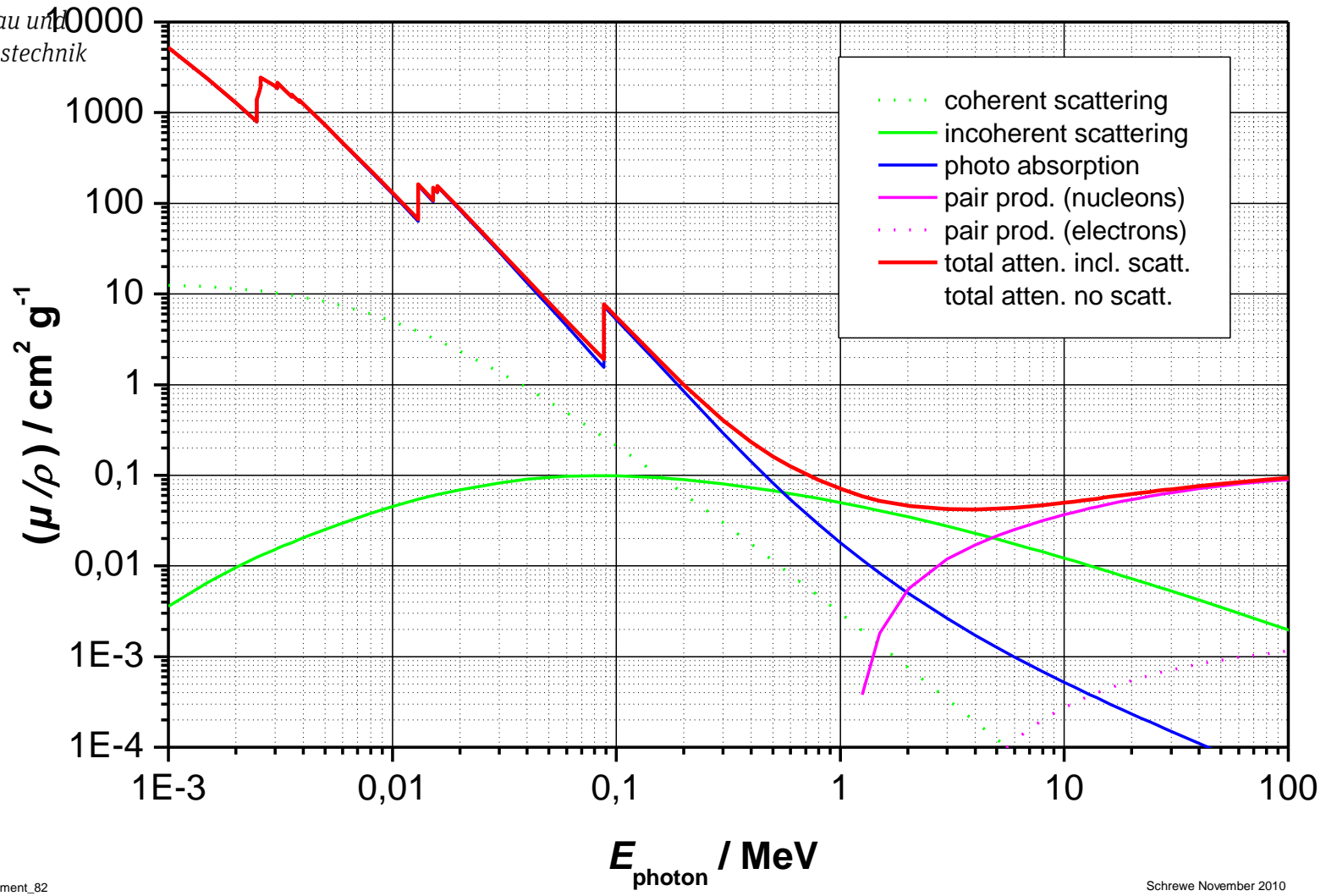
Cd: $Z = 48$, $\rho = 8,65 \text{ g cm}^{-3}$





Lead

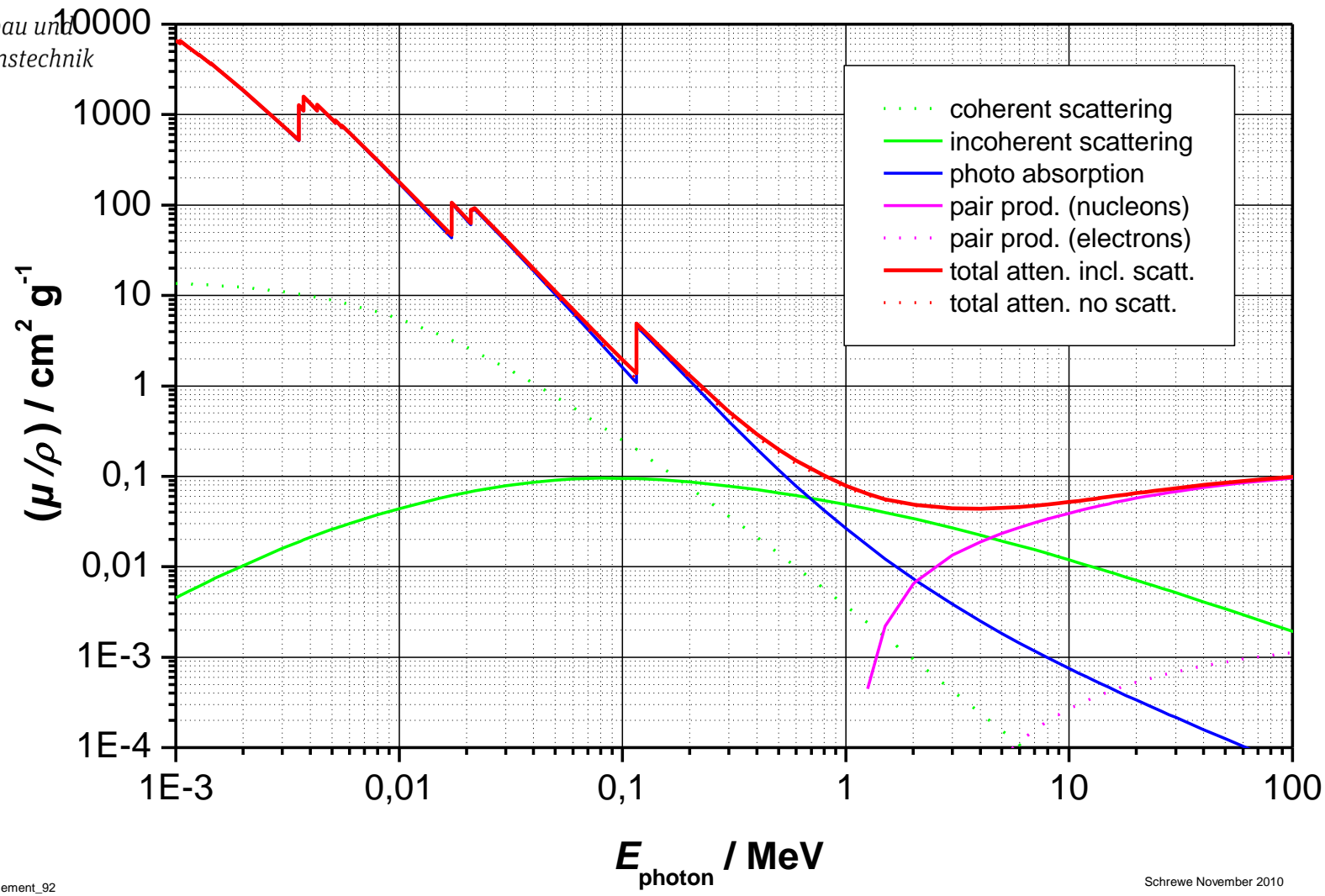
Pb: $Z = 82$, $\rho = 11,35 \text{ g cm}^{-3}$





Uranium

U: $Z = 92$, $\rho = 18,96 \text{ g cm}^{-3}$

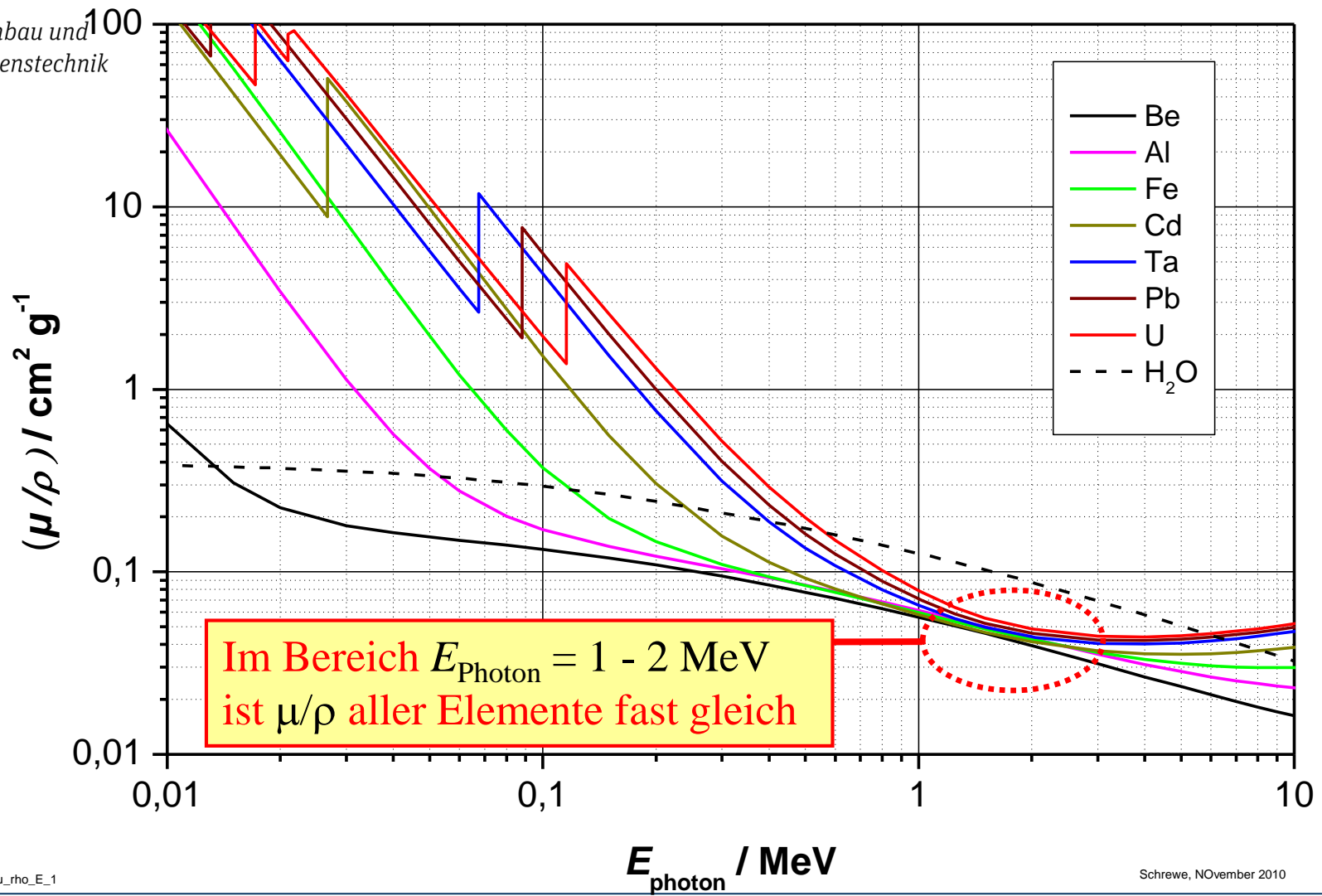


element_92

Schrewe November 2010



Mass attenuation coefficient μ/ρ for various materials

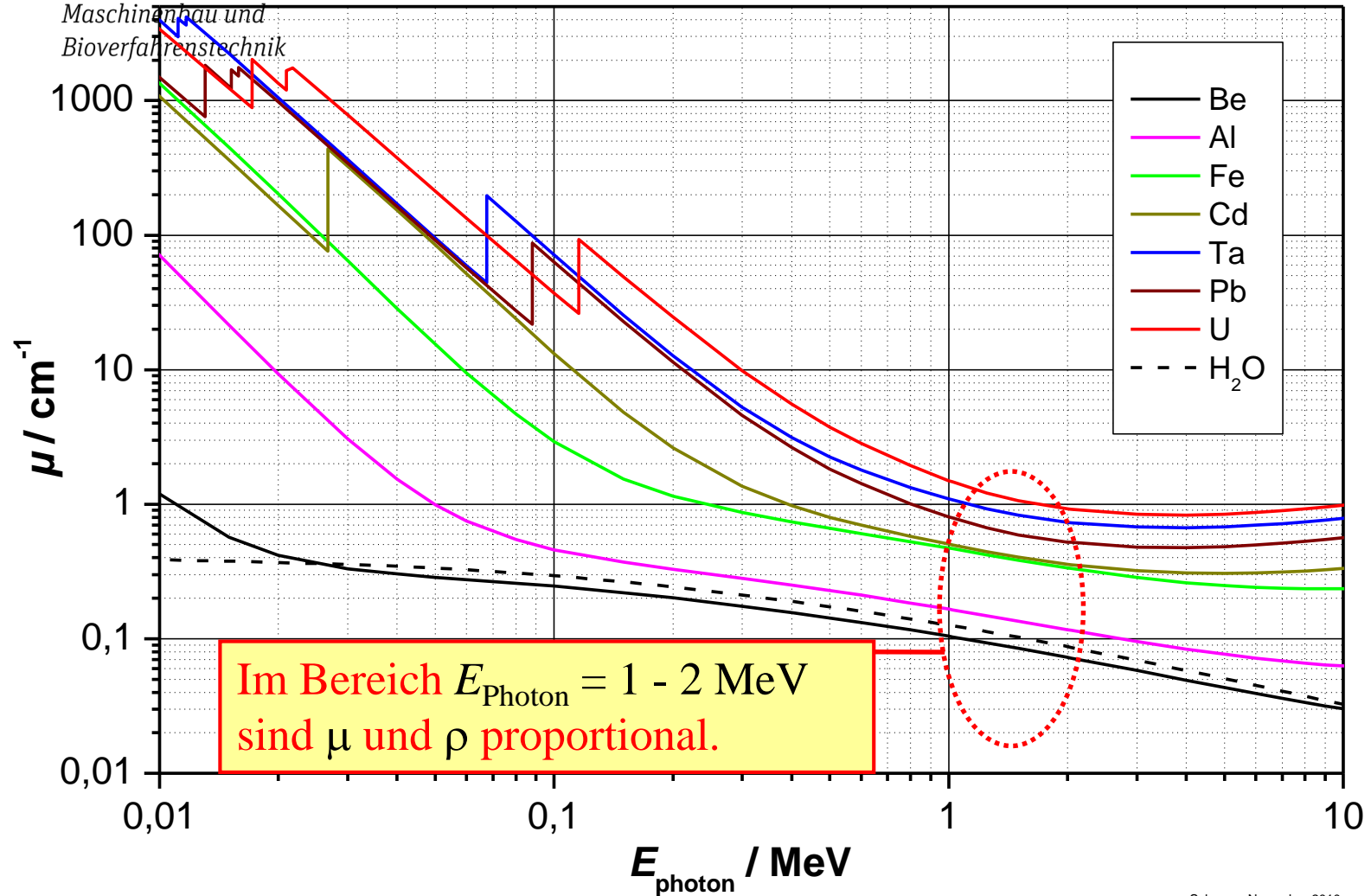


$\mu_{\text{rho_E_1}}$

Schrewe, November 2010

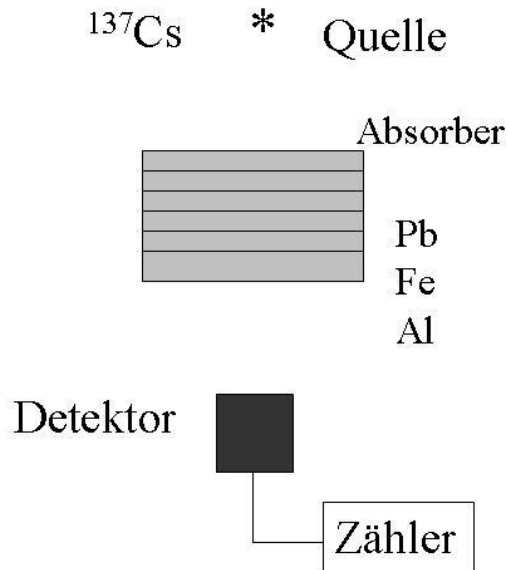


Attenuation coefficient μ for various materials



Dicken- und Dichtemessung

Bei der Dicken- bzw. Dichtemessung verwendet man im Prinzip gleiche Messverfahren: Gemessen wird die Strahlungsschwächung in einer Materieschicht der Dicke z . Die Schwächung ($I(z)/I_0$) kann entweder der Dicke (wenn $\mu = \text{konst.}$) oder der Dichte (wenn $(\mu/\rho) \cdot z = \text{konst.}$) zugeordnet werden.



Schwächungsgesetz

$$\frac{I(z)}{I_0} = \exp(-\mu \cdot z) = \exp\left(-\frac{\mu}{\rho} \cdot z \cdot \rho\right)$$

Dickenmessung:

Wenn $\left(\frac{\mu}{\rho}\right) \cdot \rho = \mu = \text{konst.}$ wird die Dicke z gemessen.

Dichtemessung:

Wenn $\left(\frac{\mu}{\rho}\right) \cdot z = \text{konst.}$ wird die Dichte ρ gemessen.

Messempfindlichkeit S

Dicken- oder Dichtemessungen basieren auf Schwächungsmessungen. Dickenänderungen von x auf $x + dx$ oder Dichteänderungen von ρ auf $\rho + d\rho$ ergeben Intensitätsänderungen von $-dI$.

Als Messempfindlichkeit S bezeichnet man die relative Änderung des Messsignals dI/I_0 geteilt durch die relative Änderung der Messgröße (dx/x oder $d\rho/\rho$).

$$S = - \frac{dI/I_0}{dx/x} = - \frac{dI/I_0}{d\rho/\rho} = \frac{\text{relative Änderung des Messsignals}}{\text{relative Änderung der Dicke / Dichte}}$$

Um auch bei kleinen Änderungen von Dicke/Dichte möglichst große Änderungen des Messsignals zu erhalten, muss S möglichst groß sein.

Maximale Empfindlichkeit

Schwächungsgesetz: $I(x) = I_0 \cdot e^{-\mu \cdot x}$ (1)

Ableitung von $I(x)$: $\frac{dI}{dx} = -\mu \cdot I_0 \cdot (e^{-\mu \cdot x})$ (2)

Einsetzen von (1) und (2): $S(x) = -\frac{dI/I_0}{dx/x} = \mu \cdot x \cdot e^{-\mu \cdot x}$ (3)

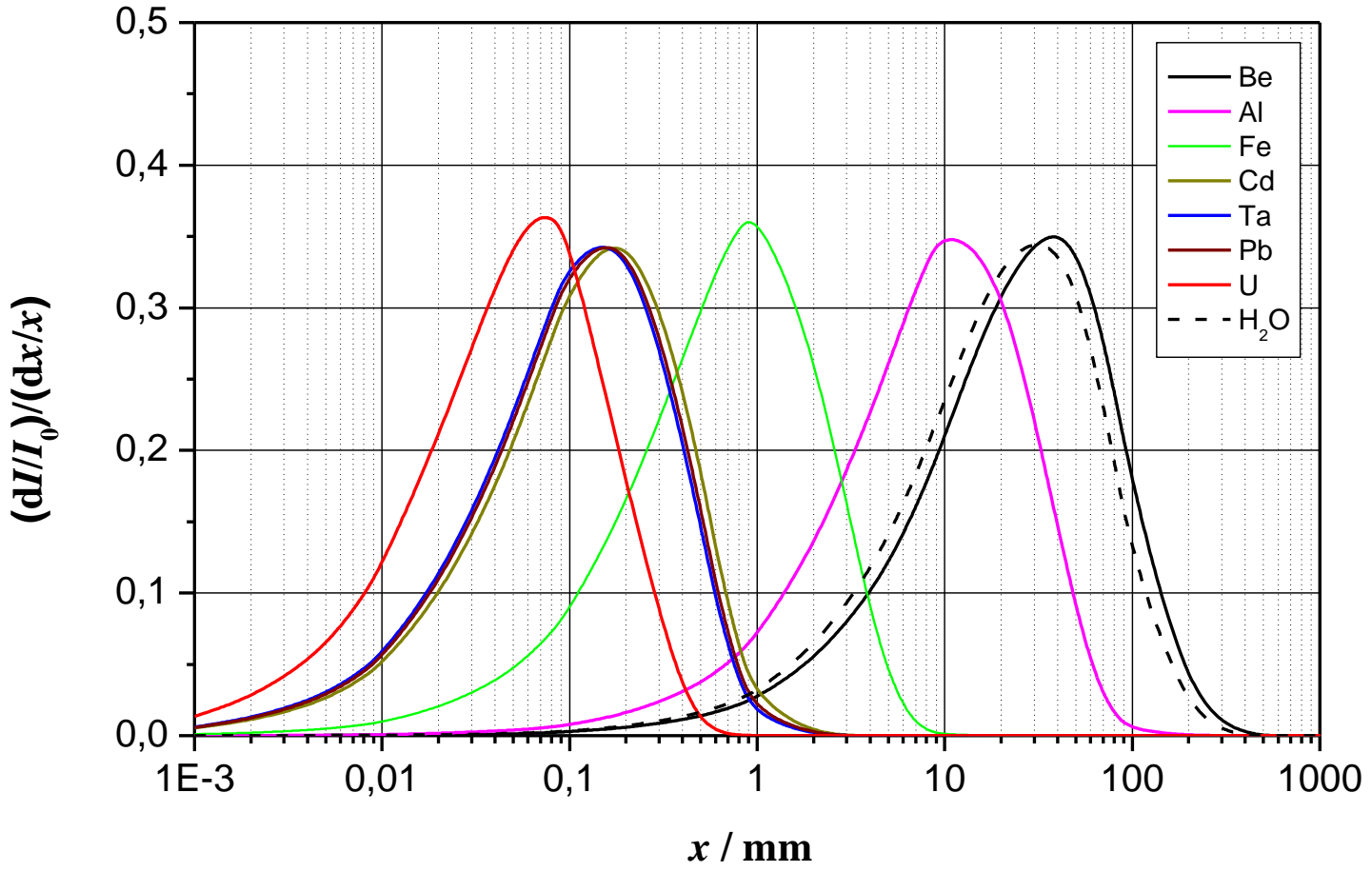
Zur Ermittlung des Maximums S_{\max} der Funktion $S(x)$ in Gl. (3) bestimmt man die Nullstelle der ersten Ableitung:

$$\frac{d}{dx} S(x) = \frac{d}{dx} \left((\mu x) \cdot (e^{-\mu x}) \right) = \mu \cdot e^{-\mu x} + (\mu x)(-\mu) \cdot e^{-\mu x} = e^{-\mu x} (\mu - \mu^2 x) = 0$$

Lösung: Für $x_0 = 1/\mu$ erreicht $S(x_0)$ das Maximum S_{\max} ,
d. h. die Messempfindlichkeit ist für $x_0 = 1/\mu$ optimal.



Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for $E_{\text{photon}} = 60 \text{ keV}$ (^{241}Am)

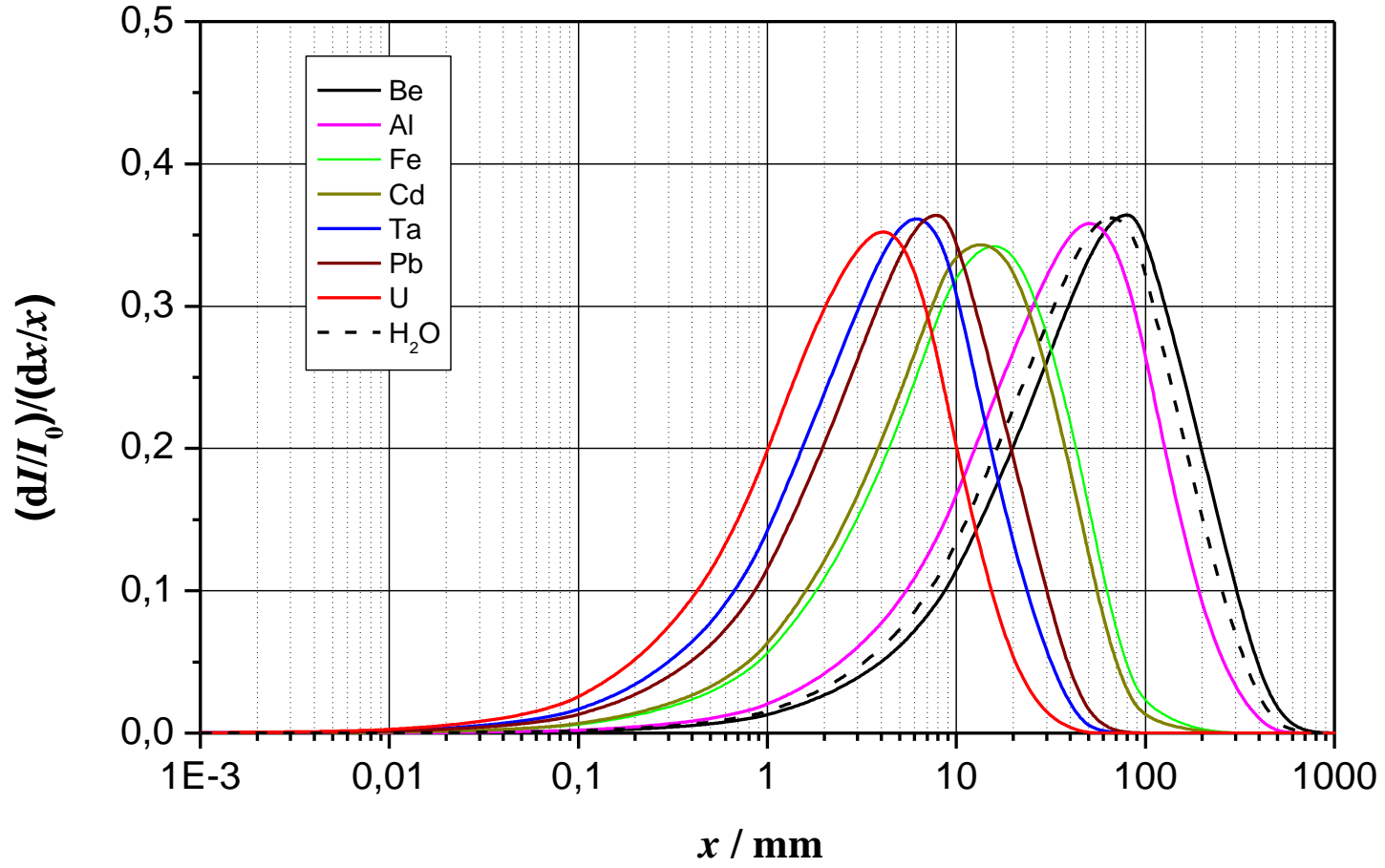


Q_60keV_1

Schrewe, November 2010



Sensitivity $(dI_0/I)/(dx/x)$ for $E_{\text{photon}} = 661 \text{ keV}$ (^{137}Cs)

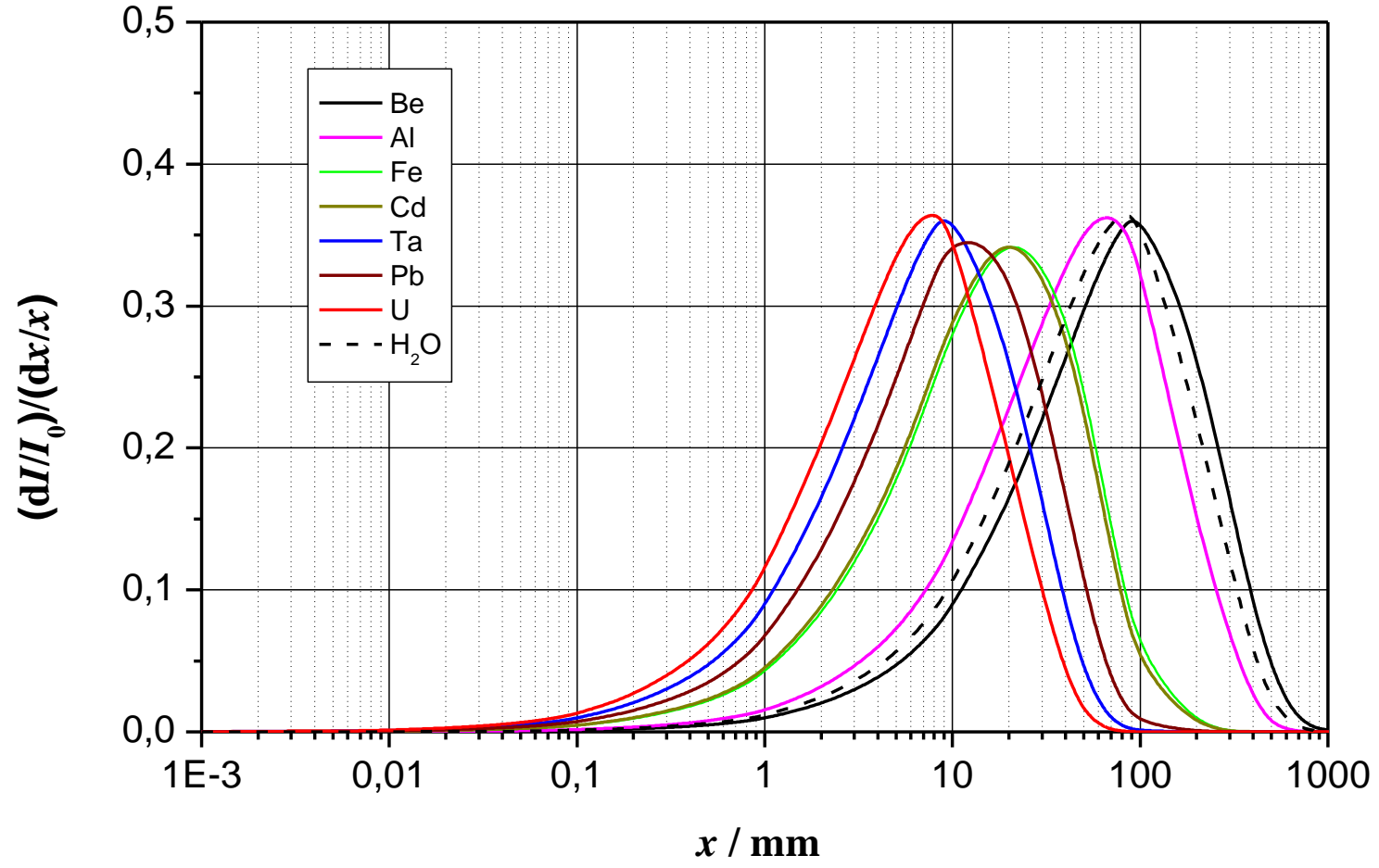


Q_661keV_1

Schrewe, November 2010



Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for $E_{\text{photon}} = 1173 \text{ keV}$ (^{60}Co)

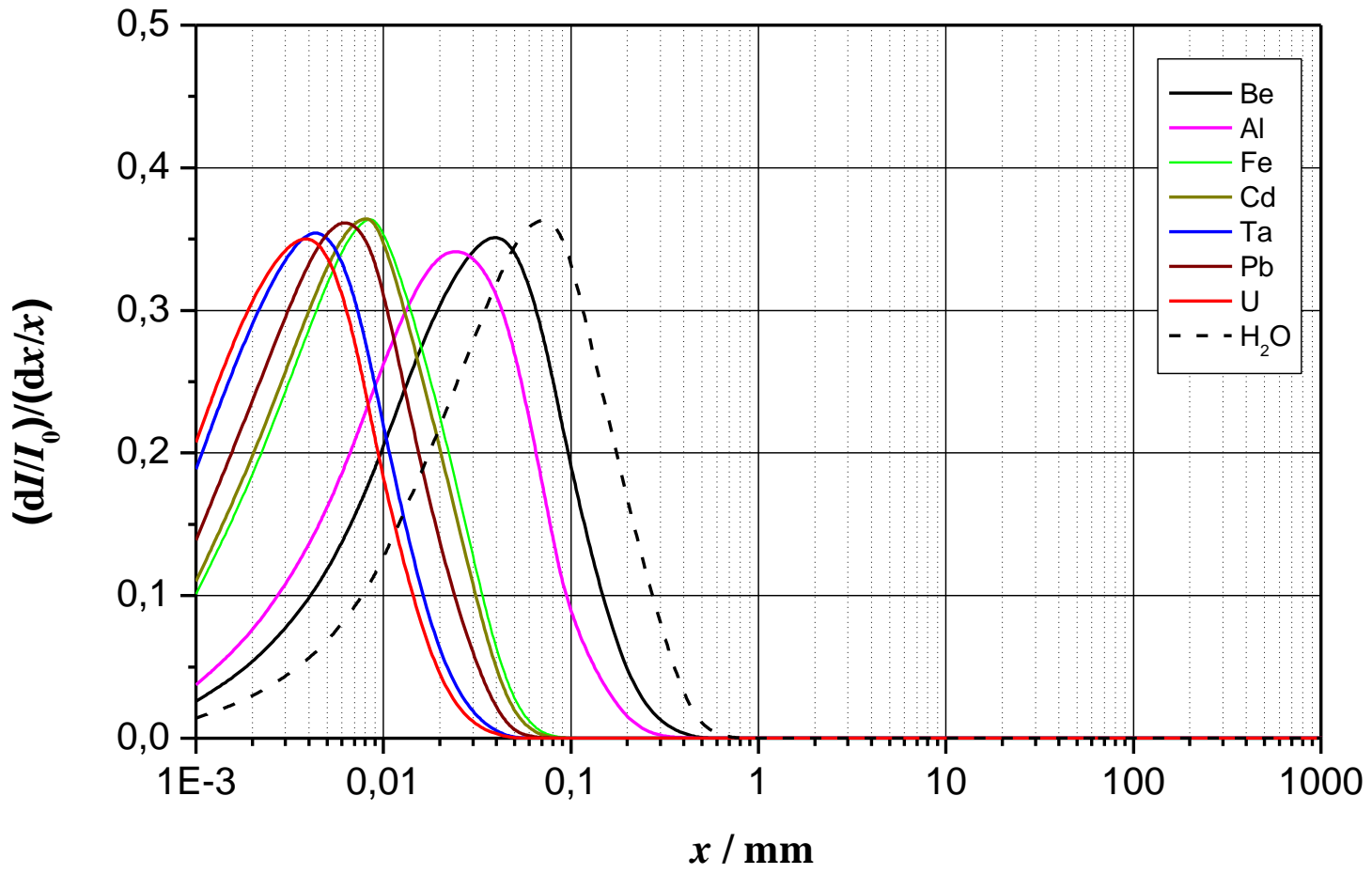


Q_1173keV_1

Schrewe, November 2010



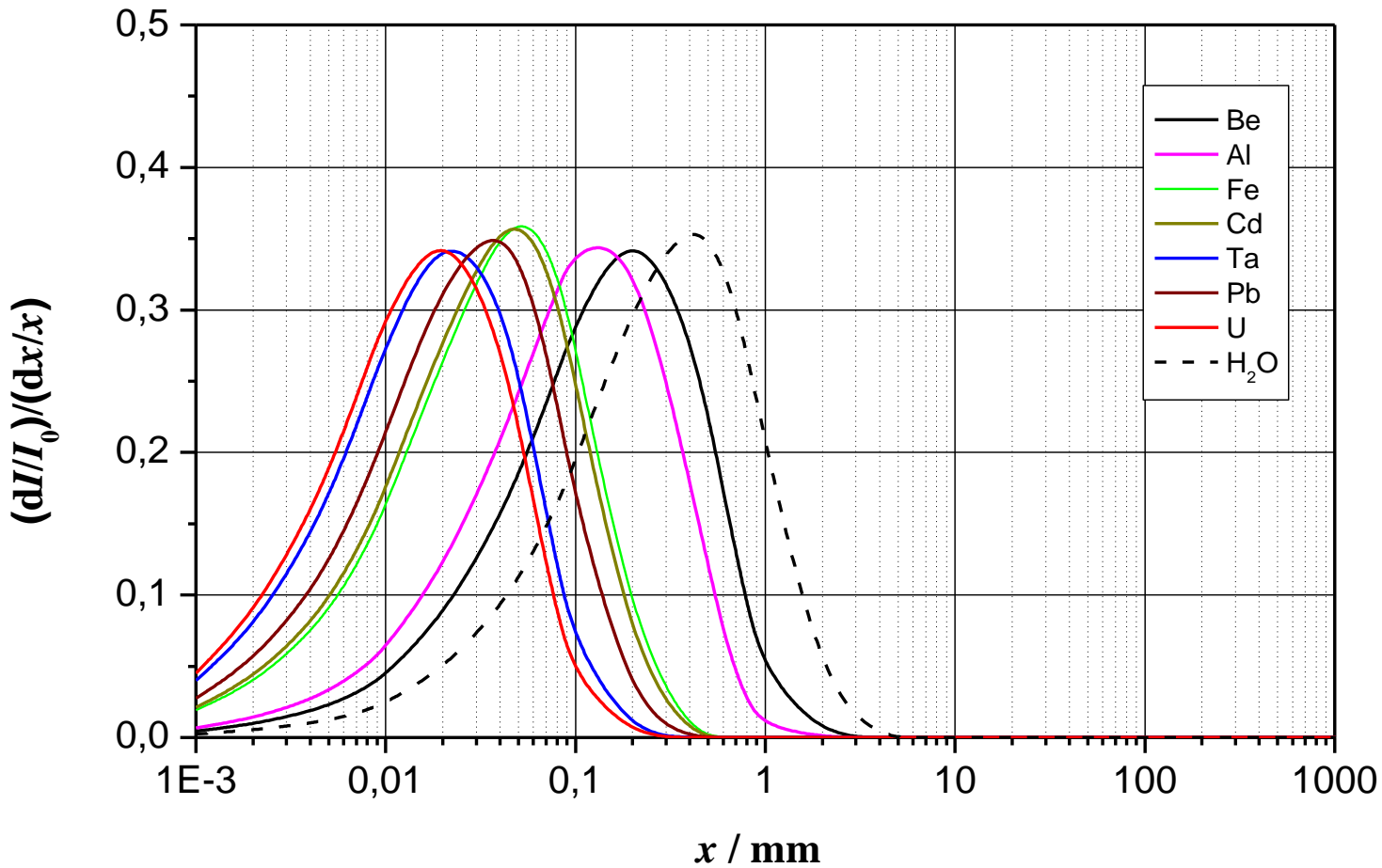
Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for $E_\beta = 224,6 \text{ keV}$ (^{147}Pm)



Q_147pm_1

Schrewe, November 2010

Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for $E_B = 346.9 \text{ keV}$ (^{204}Tl)

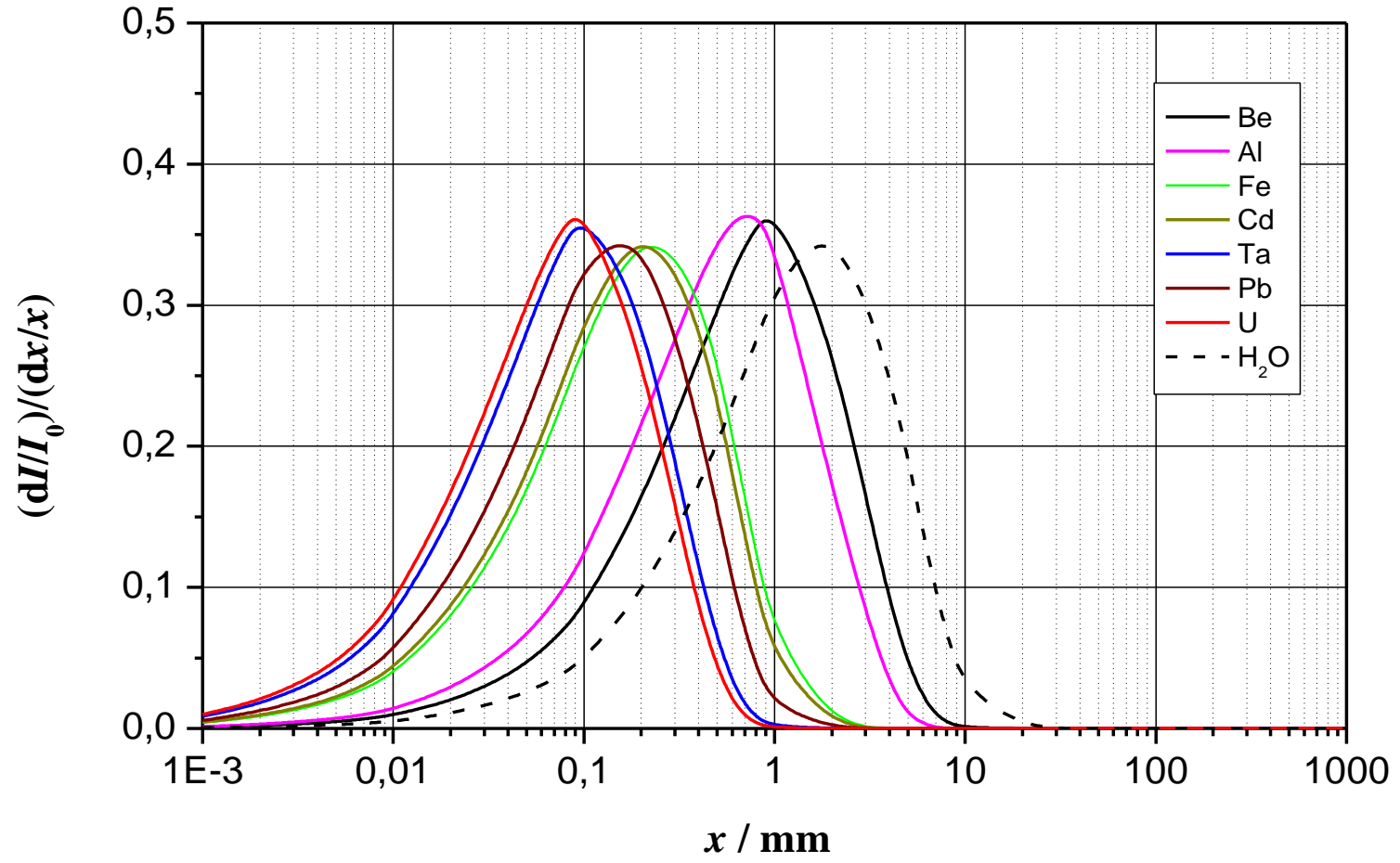


Q_204Tl_1

Schrewe, November 2010



Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for $E_\beta = 546 \text{ keV}$ (^{90}Sr)

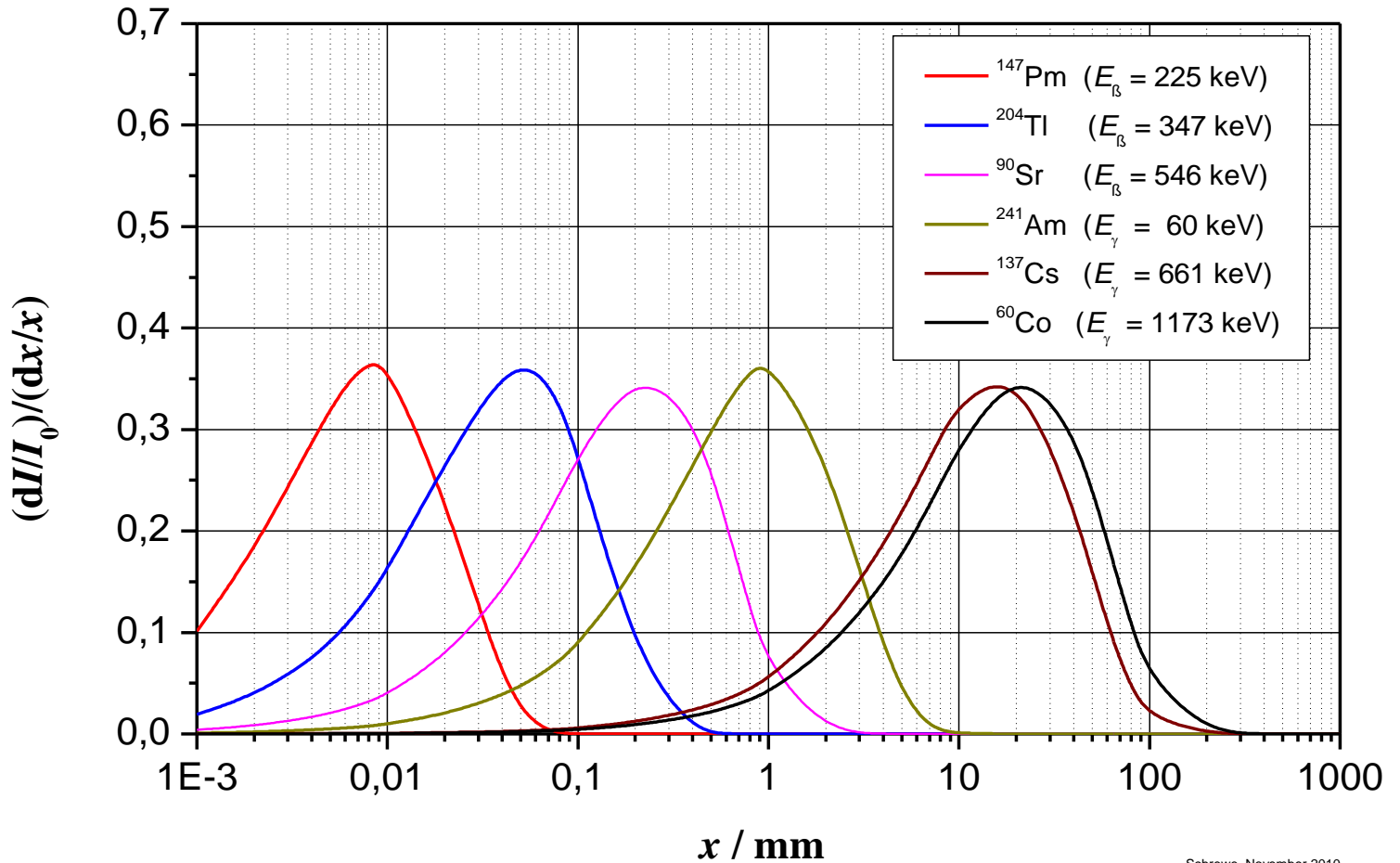


Q_90Sr_1

Schrewe, November 2010



Sensitivity $(dI/I_0)/(dx/x)$ for Fe and various types of radiation



Q_Fe_1

Schrewe, November 2010

Die verschiedenen Funktionen $S(x)$ in der vorherigen Abbildung zeigen, dass man zur optimalen Dicken- oder Dichtemessung stets ein geeignetes radioaktives Isotop auswählen kann.

Mit den radiologischen Messverfahren zur Dicken- und Dichtemessung kann man insgesamt einen Dicken- und Dichtebereich von mehr als fünf Größenordnung abdecken.

Man findet praktisch für alle industriell relevanten Messprobleme radioaktive Quellen mit geeigneten Strahlenarten.

Radiologische Dicken- und Dichtemessverfahren sind in der industriellen Messtechnik sehr weit verbreitet.

Kleinste messbare Dichte- bzw. Dickenänderung

Die Messung kleiner Dichte- oder Dichteänderungen wird durch die Zählstatistik begrenzt, da $I \sim N$ ist und nach Poisson gilt: $N \pm \sqrt{N}$

Der kleinsten messbaren Dicken- oder Dichteänderung entspricht die kleinste relative Intensitätsänderung: $(dI/I)_{\min} = \sqrt{N}/N$

Empfindlichkeit:
$$S = -\frac{dI/I_0}{dx/x} = \mu \cdot x \cdot e^{-\mu \cdot x}$$

Ersetze I_0 durch:
$$I_0 = \frac{I}{e^{-\mu \cdot x}} = I \cdot e^{+\mu \cdot x}$$

Es folgt:
$$\frac{dx}{x} = -\frac{dI/I}{\mu \cdot x}$$

wobei dI/I die gemessene relative Intensitätsänderung ist, die durch eine relative Dickenänderung dx/x in der Probe verursacht wird.

Kleinste messbare Dichte- bzw. Dickenänderung

Die statistisch kleinste messbare Intensitätsänderung ist:

$$\left(\frac{dI}{I}\right)_{\min} = \frac{\sqrt{N}}{N} = \frac{\sqrt{N_0 \cdot e^{-\mu x}}}{N_0 \cdot e^{-\mu x}} = \frac{1}{\sqrt{N_0}} \cdot \frac{e^{-\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{e^{-\mu \cdot x}} = \frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{\sqrt{N_0}}$$

Für die kleinste messbare relative Dickenänderung folgt:

$$\delta(x) = \left(\frac{dx}{x}\right)_{\min} = -\frac{\left(\frac{dI}{I}\right)_{\min}}{\mu \cdot x} = -\frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{\mu \cdot x \cdot \sqrt{N_0}}$$

Für die kleinste messbare relative Dichteänderung gilt ähnliches.

Kleinste messbare Dichte- bzw. Dickenänderung

Als optimale Schichtdicke x_{opt} bezeichnet man die Dicke, bei der die Funktion der kleinsten messbaren relativen Dickenänderung $\delta(x)$ ein Minimum erreicht. Man bestimmt die Nullstelle der 1. Ableitung der Funktion $\delta(x)$:

$$\frac{d\delta(x)}{dx} = -\frac{1}{\mu \cdot \sqrt{N_0}} \cdot \frac{d}{dx} \left(\frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{x} \right)$$

Ableitung der Funktion $\delta(x)$:

$$\frac{d\delta(x)}{dx} = -\frac{1}{\mu \cdot \sqrt{N_0}} \left(\frac{\frac{1}{2}\mu \cdot e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{x} - \frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{x^2} \right) = -\frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x}}{\mu \cdot \sqrt{N_0}} \left(\frac{1}{x} \cdot \left(\frac{\mu}{2} - \frac{1}{x} \right) \right)$$

Optimale Dicke x_{opt}

$$\frac{\mu}{2} - \frac{1}{x_{opt}} = 0$$

Die erste Ableitung der Funktion $\delta(x)$ ist Null, wenn:

Für die optimale Schichtdicke erhält man: $x_{opt} = \frac{2}{\mu}$

Statt den Schwächungskoeffizienten μ kann man die Halbwertsdicke $d_{1/2} = \ln 2 / \mu$ verwenden. Es gilt dann:

$$x_{opt} = \frac{2}{\ln 2} \cdot d_{1/2} = 2,88 \cdot d_{1/2}$$

Bei x_{opt} erreicht die minimale Schichtdickenänderung ihren kleinsten Wert.

Auflösung bei optimaler Dicke

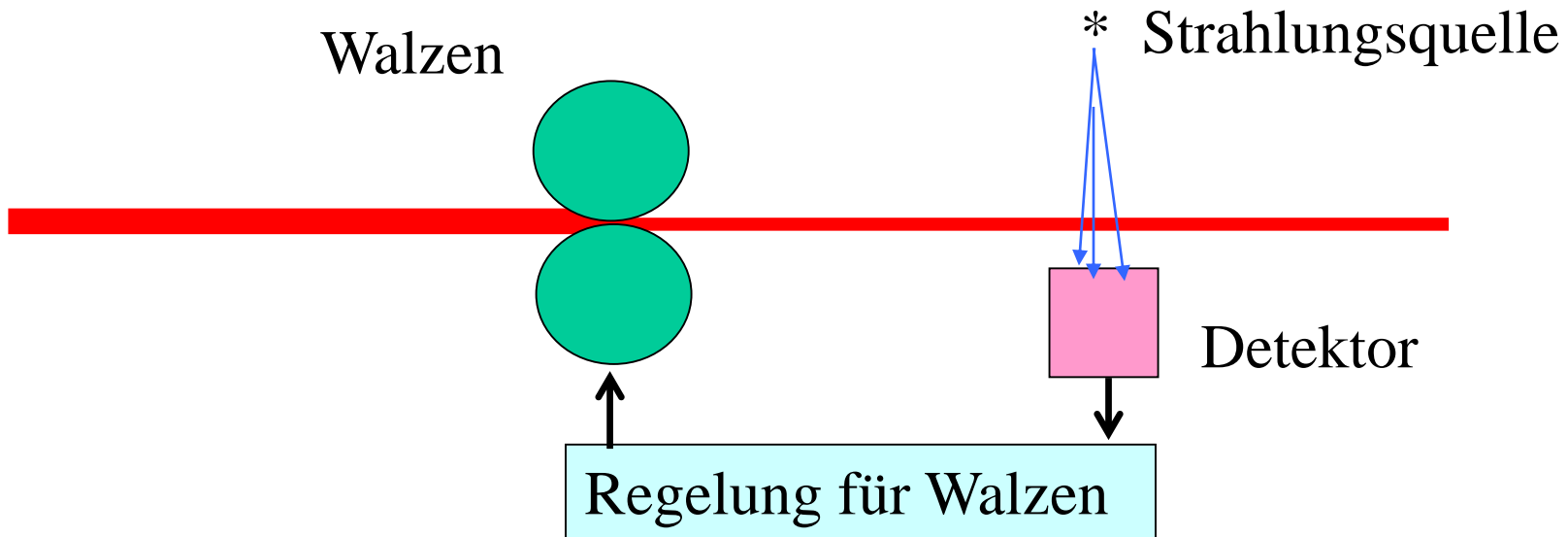
Um die Auflösung bei optimaler Schichtdicke zu bestimmen, berechnet man $\delta(x_{opt})$ für unterschiedliche Zählraten:

$$\delta(x_{opt}) = \frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot x_{opt}}}{\mu \cdot x_{opt} \cdot \sqrt{N_0}} = \frac{e^{+\frac{1}{2}\mu \cdot \frac{2}{\mu}}}{\mu \cdot \frac{2}{\mu} \cdot \sqrt{N_0}} = \frac{e}{2 \cdot \sqrt{N_0}} = \frac{1,36}{\sqrt{N_0}}$$

N_0	$\sqrt{N_0}$	$\delta(x_{opt}) = \frac{e}{2\sqrt{N_0}}$
10	3,16	43%
100	10,00	13,6%
1000	31,60	4,30%
10000	100,00	1,36%

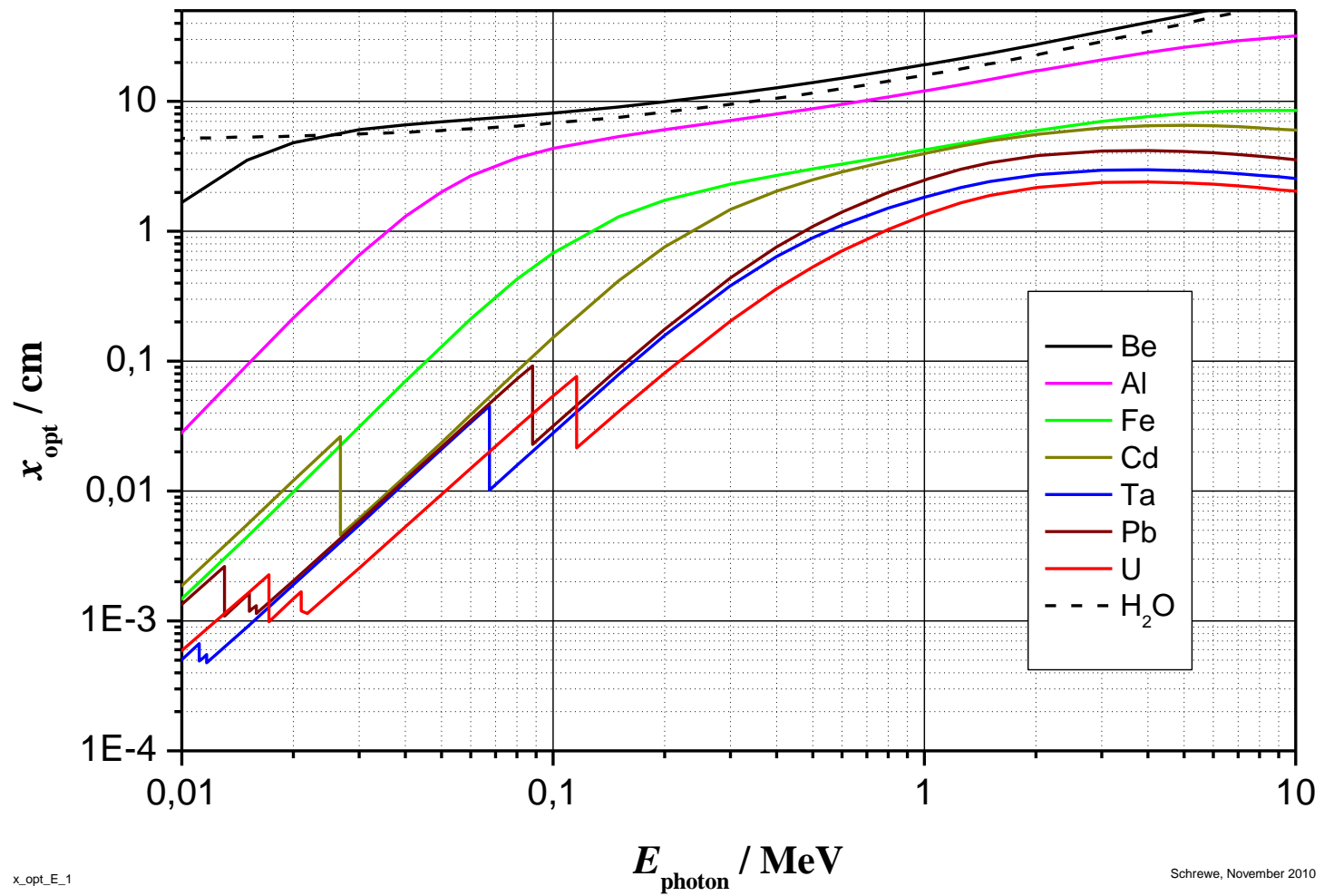
Anwendungsbeispiel

Um in Fall einer industriellen Anwendung (z. B. beim Walzen von Blech) die Dicke x (oder besser: die Flächenmasse $\rho \cdot x$) auf besser als 1,4 % konstant halten zu können, müssen im Detektor mindestens $N = 10000$ Ereignisse im Messintervall ΔT gemessen werden.





Optimum thickness x_{opt} for various materials



x_opt_E_1

Schrewe, November 2010