

Moderne Experimentalphysik III – Teilchen und Hadronen

Vorlesung 6 4.5.2023



Recap: Energieverlustprozesse von Teilchen



schwere Teilchen: μ, p, ... (geringfügige radiative Verluste)

- Energieverlust durch Ionisation: **Bethe-Formel 0**, $1 < \beta \cdot \gamma < 1000$
- 3 Bereiche: niedriges $\beta \cdot \gamma : \frac{dE}{dx} \sim 1/\beta^2$

 $\beta \cdot \gamma \sim 3 \dots 4 : dE/dx = m. i. p.$

großes $\boldsymbol{\beta} \cdot \boldsymbol{\gamma}$: *relativistic rise*

- Energieverlust in dünnen Absorbern: Landau-Verteilung (δ Elektronen)
- Bragg-Peak: maximales Bremsvermögen (Ionentherapie, Dotierung)

Reichweiten-Streuung & Vielfachstreuung

Vielfachstreuprozesse

- statistische Natur von Streureaktionen:
 ⇒ Reichweite unterliegt Fluktuationen
- begrenzt Auflösung für: Impuls p (Krümmungsradius) Ursprungskoordinaten r_0 (Vertex) Energie E (Integration von dE/dx entlang Spur)
- Gegenmaßnahmen:
 - a) Verwendung ´leichter´ Materialien mit kleinem Z (z.B. Beryllium Z = 4)
 b) minimiertes Material in Haltestrukturen





Vielfachstreuung: dicke Absorber

Energieverlust \(\Delta E\) in dicken Absorbern

- Summation über Vielfachstreuung in dickem Absorber ergibt mit zentralem Grenzwertsatz der Statistik bzw. Summation über viele Auslenkwinkel eine **gaußförmige Energie-Verlustverteilung** mit charakterist. Breite σ
- mittlerer Auslenkwinkel:

$$\sigma_{streu}(rad) \sim p^{-1} \cdot \sqrt{L}$$





Länge L



KAPITEL 3.2 – ENERGIEVERLUST VON ELEKTRONEN

Energieverlust von Elektronen



Energieverlustprozesse von Elektronen & Positronen

- Ionisation: kleine Modifikation f
 ür e⁻ bei Bethe-Formel, da bei Stößen ununterscheidbare Teilchen (H
 üllenelektron ⇔ stoßendes Elektron)
- Bremsstrahlung: radiativer Prozess von leichten Teilchen durch Ablenkung des e⁻ bzw. e⁺ im Coulombfeld des Kerns (Abbremsung)

$$\left(\frac{dE}{dx}\right)_{e^{-},e^{+}} = \left(\frac{dE}{dx}\right)_{ionis.} + \left(\frac{dE}{dx}\right)_{brems}$$

onisations-Energieverluste radiative Energieverluste

EINSCHUB: Mandelstam – Variable

Lorentz-invariante Beschreibung von Streuprozessen (z.B. in Schauern)

- s: Quadrat der Schwerpunktsenergie (s Kanal)
- t: Quadrat des Viererimpuls-Übertrags (t Kanal)

 p_3

auslaufend

 p_4



 p_1

einlaufend

 p_2



Feynman Diagramme Vertiefung: s, t, u Kanal



 $\rightarrow t$



Elektron-Elektron Stoßprozess: Møller Streuung



Zwei Feynman-Diagramme tragen bei zum Stoß-Prozess $e^-e^- \rightarrow e^-e^-$

 \Rightarrow "tree level" Diagramme mit Austausch eines virtuellen Photons γ



Q: wikipedia

Elektron-Positron Prozess: Bhabha Streuung

Zwei Feynman-Diagramme tragen bei zum Prozess $e^+e^- \rightarrow e^+e^-$

Annihilation (Luminosität in Collidern)





Streuterm

Energieverlust von Elektronen



- **Møller** Streuprozess: Elektron-Elektron Stoß

Energieverlustprozesse

- **Bhabha** Streuprozess: Elektron-Positron Stoß
- normierter Energieverlust pro Strahlungslänge X_0 in einem Pb – Absorber mit $X_0(Pb) = 6,37 \ g \ cm^{-2}$



Elektronen/Positronen: kritische Energie E_c

Definition von E_C

- bei $E = E_c$: ΔE durch lonisation & Abstrahlung ist identisch



empirische Formel f
 ür *E_c* f
 ür Absorber mit *Z*:

$$E_c = \frac{610 \ MeV}{Z+1, 24}$$



Bremsstrahlung & Strahlungslänge X₀

radiative Bremsstrahlungs-Energieverluste von leichten e⁻ dominieren bei hohen Energien

$$\left(\frac{dE}{dx}\right)_{brems} = 4 \cdot \alpha \cdot \rho \cdot N_A \cdot \frac{Z^2}{A} \cdot r_e^2 \cdot \ln\left(\frac{183}{Z^{1/3}}\right) \cdot E$$

$$= 1 / \text{Strahlungslänge } X_0$$

$$N_A = \text{Avogadrozahl} \qquad \rho = \text{Targetdichte}$$

$$r = \text{Feinstrukturkonstante}$$

 $\alpha - 1$ emstrukturkonstante

$$r_e = klass.$$
 Elektronradius $r_e = \alpha^2 \cdot a_0 = 2,818 \cdot 10^{-15} m$

Bremsstrahlung (e^{\pm} , γ) $E(e^{-}) = e \cdot U_0$ *e* Kern E Röntgenλ,ν photonen $I(\nu) \sim \mathbf{Z} \cdot (\nu_{max} - \nu)$ $\nu_{max} = e \cdot U_0$



Bremsstrahlung: Anwendung über X – Rays*



Kontinuierliches Bremsstrahlungsspektrum & charakteristische Röntgen-Strahlung (diskrete Peaks) aus Auffüllen einer Vakanz in der Elektronenhülle



Bremsstrahlung: Anwendung bei KATRIN



Analyse von Röntgenspektren mit hochauflösenden Silizium-Drift-Detektoren (SDDs) aus Elektron-Wechselwirkungen in einer dünnen Gold-Edelstahl Schicht (KATRIN Rear Wall)





Bremsstrahlung & Strahlungslänge X₀

radiative Bremsstrahlungs-Energieverluste von leichten e⁻ dominieren bei hohen Energien

$$\left(\frac{dE}{dx}\right)_{brems} = \frac{1}{X_0} \cdot E$$

- Energieverluste nehmen linear zu mit Energie E
- nur wichtig für leichte geladene Teilchen wie Elektronen ($\sim 1/m^4$)
- für $E > E_C$: exponentielle dE/dx Charakteristik





Strahlungslänge X₀



Elektron-Energie ist nach Durchlaufen von einer Strahlungslänge ($\equiv 1 X_0$) auf (1/e) – tel des Startwerts abgefallen

$$\boldsymbol{E}(\boldsymbol{X}) = \boldsymbol{E}_{\mathbf{0}} \cdot \boldsymbol{e}^{-\boldsymbol{X}/\boldsymbol{X}_{\mathbf{0}}}$$

- Beschreibung von elektromagnetischen Schauern:

da X_0 angibt, nach welcher Strecke die Energie eines relativistischen e^- auf (1/e) abgefallen ist (bzw. wie groß die **freie Weglänge** Λ eines hochenergetischen γ 's ist), definiert X_0 die räumliche Entwicklung eines Schauers



Strahlungslänge X₀



Elektron-Energie E₀ ist nach Durchlaufen von einer Strahlungslänge ($\equiv 1 X_0$) auf (1/e) – tel des Startwerts abgefallen



- meist wird die Strahlungslänge X_0 auf die Targetdichte (**Massenbelegung**) ρ bezogen und in (g/cm^2) angegeben
- die Strahlungslänge X_0/ρ kann bei einer Targetdichte ρ auch in (*cm*) angegeben werden

Strahlungslänge X₀ - materialspezifisch



wichtige material-spezifische Größe für Elektron-Wechselwirkungen

- nimmt ab mit steigender Kernladungszahl $Z(X_0 \sim 1/Z^2)$
- kurzes X_0 in Materialien mit hoher Kernladungszahl wie z.B. Blei (Z = 82) $\Rightarrow Pb$ ideal als kompaktes Kalorimeter-Material bzw. Abschirmung

Material	Z	$X_0 (g/cm^2)$	krit. Energie <i>E</i> _C
H_2	1	63	340 MeV
Ar	18	18, 9	35 MeV
Fe	26	13,8	24 MeV
Xe	54	8, 5	14, 5 <i>MeV</i>
Pb	82	6,37	6,9 <i>MeV</i>
NaJ (Tl)	11 / 53	9, 5	12, 5 <i>MeV</i>



Radiative Effekte an zukünftigen Beschleunigern



radiative Energieverluste von Elektronen: sehr groß bei Hochenergie-Ring-Beschleunigern Proton-Collider: keine



- wichtig bei leichten, geladenen Teilchen, insbesondere bei Elektronen ($\sim 1/m^4$) bei *TeV* – Energien: \Rightarrow nur *e*⁻ – Linearcollider relevanten Verluste durch Bremsstrahlung, da große Masse M(p) = 1 GeV







KAPITEL 3.3 – CHERENKOV- UND ÜBERGANGSSTRAHLUNG

Cherenkov* – Strahlung



Geladenes Teilchen bewege sich in dielektrischem Medium mit Geschwindigkeit $v = \beta \cdot c > c/n$ (c/n = Phasengeschwindigkeit), d.h. größer als die Phasengeschwindigkeit des Lichts im Medium

> - Medium emittiert das Licht, *nicht* das Teilchen

of the Cherenkov effect



Q: nobelprize.org

22

Pawel Cherenkov (1904 - 1990)

4.5.2023

1958

* auch Tscherenkow, Cerenkov,... Mod. Ex. Phys. III VL 6

Exp. Teilchenphysik - ETP

Cherenkov – Kegel



- Abstrahlung von Photonen durch Medium, da asymmetrische Polarisation
 - Huygens sches Prinzip: konstruktive Interferenz der vom Medium (Radiator) abgestrahlten Photonen

⇒ erzeugt eine 'photonische Schockwelle'

- Öffnungswinkel *θ* des Lichtkonus:

$$\cos \theta = \frac{c \cdot t/n}{\beta \cdot c \cdot t} = \frac{1}{\beta \cdot n}$$

Teilchen Medium



Cherenkov-Kegel: Richtungsinformation (I)







© Nobel Media AB. Photo: A. Mahmoud Takaaki Kajita

"for the discovery of neutrino oscillations, which shows that neutrinos have mass."

Mass Found in Elusive Particle; Universe May Never Be the Same

Discovery on Neutrino **Rattles Basic Theory** About All Matter

By MALCOLM W. BROWNE

TAKAYAMA, Japan, June 5 -- In what colleagues hailed as a historic landmark, 139 physicists from 23 research institutions in Japan and the United States announced today that they had found the existence of mass in a notoriously elasive subatomic particle called the neutrino.

The seutrino, a particle that carries no electric charge, is so light that it was assumed for many years to have no mass at all. After today's announcement, cosmologista will have to confront the possibility that a significant part of the mass of the universe might be in the form of neutrinos. The discovery will also compel scientists to revise a highly successful theory of the composition of matter known as the Standard Model.

Word of the discovery had drawn some 300 physicists here to discuss neutrino research. Among other things, the finding of neutrino mass might affect theories about the formation and evolution of galaxies and





ide with other particles ...

producing a coneshaped Bash of light

 The light is recorded by 11,200 20inch light. amplifiers that cover

the inteicle of LIGHT AMPLIFIER the tank.







梶田 隆章

Cherenkov-Kegel: Richtungsinformation (*II*)



Rekonstruktion der Teilchenrichtung von Supernova-Neutrinos



"for pioneering contributions to astrophysics, in particular for the



detection of cosmic neutrinos"

Masatoshi Koshiba



Cherenkov-Kegel: Richtungsinformation (III)



Rekonstruktion der Teilchenrichtung von PeV – Myonen im Eis

- abbildende Cherenkov-Technik in Neutrinoteleskopen: Nachweis des Cherenkov-Lichts in *PMT**-Strings (Tiefsee, Eis am Südpol)
- Beispiel: IceCube-Experiment





Cherenkov-Kegel: Richtungsinformation (IV)



Rekonstruktion der Teilchenrichtung von TeV – Gammas aus der Galaxis

- **abbildende Cherenkov-Teleskope** für hochenergetische Gammaquanten aus der Galaxis, $n(Luft) = 1,000292 \Rightarrow \theta \sim 1^{\circ}$



- **Übergangsstrahlung für Messung von Lorentz** $-\gamma$ **ultra-relativistisches Teilchen passiert Grenzfläche von Medien mit**
 - Übergangsstrahlungsdetektoren (*T*ransition *R*adiation *D*etectors, *TRD*): viele **dünne Folien** für kohärente Emission

unterschiedlicher Permittivität ε

- radiativer Energieverlust des Teilchens (Masse m_0) durch Übergangsstrahlung in *Folien* (d.h. dem Radiator) ist abhängig von seinem Lorentz-Faktor γ mit $\gamma = E/(m_0 \cdot c^2)$





Übergangsstrahlung: Signatur in ALICE*



ultra-relativistisches Teilchen passiert Grenzfläche von Medien mit unterschiedlicher Permittivität ε

- klass. Bild der Entstehung:
 Dipol zwischen Ladung &
 Spiegelladung am Übergang
 - Emission von keV Photonen in Vorwärtsrichtung (Nachweis in Proportionalzähler)



Q: ALICE Exp.

*A Large I on Collider Experiment am LHC

Übergangsstrahlung: Signatur in ALICE



ultra-relativistisches Teilchen passiert Grenzfläche von Medien mit unterschiedlicher Permittivität ε

- klass. Bild der Entstehung:
 Dipol zwischen Ladung &
 Spiegelladung am Übergang
 - ⇒ Emission von keV Photonen in Vorwärtsrichtung (Nachweis in Proportionalzähler)







KAPITEL 3.4 – WECHSELWIRKUNG VON STRAHLUNG MIT MATERIE





















Drei fundamentale Prozesse: abhängig vom Z des Detektormaterials





Drei fundamentale Prozesse: abhängig vom Z des Detektormaterials



Photoeffekt*



Photo-Emission (Festkörper) & Photo-Ionisation (Atom)



6. Über einen die Erzeugung und Verwandlung des Lichtes betreffenden heuristischen Gesichtspunkt; von A. Einstein.



Alburg Compen-

Elektronen aus Metall-(Halbleiter-) **Oberflächen**

⇒ Bänderstruktur im Festkörper charakteristische Austrittsarbeit



Elektronen von einzelnen Atomen / Molekülen, z.B. in Gasen ⇒ Struktur der Elektronenschalen

charakteristische Ionisationsenergie



Photoeffekt: Wirkungsquerschnitt



- Energieabhängigkeit des Photoquerschnitts σ_{γ}
- bei niedrigen Energien ($E_{\gamma} < 0, 5 MeV$)



- charakteristische Absorptionskanten
- Abhängigkeit von Z: wichtig bei großem Z





Absorptions

Quiz: Herr Einstein, auf eine kurze Frage

- Image: Second Science and S
- die Wellenlänge λ des absorbierten γ 's größer als der Radius r der absorbierenden Schale (K, L, M,...) wird!



(masselos) & Elektron (Masse) ab der Energieschwelle eine wichtige Rolle spielt!





Photoeffekt: Anwendung



- PMTs: Nachweis von Szintillations<u>licht</u> (keine X Rays oder Gammas!)
 - *PMT*s: **Photoeffekt** in dünner Bialkali-Photokathode

(~25% Effizienz bei $\lambda = 400 nm$)



Photoeffekt: Anwendung



PMTs: Nachweis von Szintillations<u>licht</u> (keine X – Rays oder Gammas!)



Photomultiplier: Anwendung



- PMTs: in der (Astro-)Teilchenphysik, Medizintechnik, Optoelektronik,...
 - zahlreiche Anwendungsgebiete beim extrem sensitiven Lichtnachweis mit großem dynamischem Bereich,
 z.B. auch von Quantendots,...



Silizium-Photo-Multiplier (SiPMs)



klassische Photomultiplier (PMTs)

Comptoneffekt: Grundlagen



Inelastische γ –Streuung an einem quasi-freien Hüllenelektron

- **kontinuierliches** γ – Energie-Spektrum*:

abhängig vom Streuwinkel $\boldsymbol{\theta}$

$$\lambda' - \lambda = \frac{h}{m_e \cdot c} \cdot (1 - \cos \theta)$$



1927

Arthur H. Compton "for his discovery of the effect named after him" nur der Streuwinkel *θ* bestimmt den Energieverlust des Gammas



Comptoneffekt: Grundlagen



- Inelastische γ –Streuung an einem quasi-freien Hüllenelektron
- **kontinuierliches** γ Energie-Spektrum:

abhängig vom **Streuwinkel** θ

$$\boldsymbol{E}_{\gamma} = \frac{\boldsymbol{E}_{\gamma}}{1 + \frac{\boldsymbol{E}_{\gamma}}{m_e c^2} \cdot (1 - \cos \theta)}$$

- Comptonkante bei E'_{γ} (180°):

- bei Rückwärtsstreuung des γ 's
- liegt unterhalb des Photopeaks,
 da gestreutes γ noch Energie behält



dep. Energie E im Detektor

Comptoneffekt: Messung im Praktikum!



Messung der Energieverteilung von Elektronen nach Compton-Stoß



Comptoneffekt: energieabhg. Streuquerschnitt

abfallender Compton-Streuquerschnitt (Klein-Nishina)

- Wirkungsquerschnitt $\sigma_{\gamma} \sim Z$
- Wirkungsquerschnitt $\sigma_{\gamma} \sim 1/E_{\gamma}$
- 1928 aus Dirac-Gleichung (*QED* in niedrigster Ordnung) bestimmt



Oskar Klein Yoshio Nishina





Comptoneffekt: Streuquerschnitt



Compton-Streuquerschnitt: Winkelabhängigkeit

- Winkelverteilungen

niedrige Energie: symmetrisch vorwärts-rückwärts

hohe Energie: asymmetrische, vorwärts-gepeakte Verteilung





Paarbildung: dominant bei hohen Energien



Erzeugung eines Elektron-Positron-Paares im Coulomb-Feld des Kerns Z

- Schwellen-Energie *E_{thres}*:

$$E_{thres} = 2 \cdot m_e + O\left(\frac{m_e^2}{M_{Kern}}\right) \cong 1,02 \, MeV$$

- Kern nimmt Energie-Impuls Mismatch
 von Gamma und e⁻ e⁺ Paar auf
 ⇒ Rückstoß des Kerns
- bei $E_{\gamma} > E_{thres}$: Überschussenergie geht in die kinetische Energie des $e^- - e^+$ – Paares



Paarbildung: dominant bei hohen Energien



Erzeugung eines Elektron-Positron-Paares im Coulomb-Feld des Kerns Z



Paarbildung: *FERMI* – Gammateleskop

GeV –Gammastrahlung aus dem Universum: e^+e^- – Erzeugung in W – Folien*



LAT

einzelner Turm γ – Konversion (16 W - Folien)|Z| = 74Si – Strips (Spuren) **Gamma-Richtung** e^+e^- Kalorimeter $(8, 6X_0)$ *CsJ* –Kristalle



Antikoinzidenz

ermi

Gamma-Energie

*Wolfram: $\mathbf{Z} = \mathbf{74}$



Gamma-Absorption: Massenkoeffizient μ



Exponentielle Abschwächung von Gammastrahlung in Materie

 Gammastrahlung mit Intensität I₀ treffe auf eine Materieschicht (mit Dicke x und der Massenbelegung X = ρ ⋅ x):
 ⇒ Strahlung wird exponentiell abgeschwächt

$$I(X) = I_0 \cdot e^{-\mu \cdot X}$$
$$I(x) = I_0 \cdot e^{-\mu \cdot (x \cdot \rho)}$$

- Einheit von $\mu = (cm^2 \cdot g^{-1})$
- $\mu = 1/\Lambda_{mfp}$ = inverse freie γ –Weglänge

 $\mu = 1/\Lambda_{mfp}$ - $\mu = n \cdot \sigma_{\gamma}$ mit n = # der Streuzentren / g $(cm^2 \cdot g^{-1})$



Energieabhängige Absorptionskoeffizienten von Gammas: 1 keV ... 100 MeV





*s. Mastervorlesung ATP - I



Elektromagnetische Schauer

Initiierung durch hochenergetische Gammas / Elektronen

- primäres hochenergetisches Photon γ : $e^- e^+$ Paarbildung
- primäres hochenergetisches Elektron: Bremsstrahlung
- Kaskadenprozess: Paarbildung 🗇 Bremsstrahlung



Heitler-Modell:

- Anwachsen der Teilchenzahl (Generation)
- mittlere Energie pro Teilchen nimmt ab
- Erzeugung **zahlreicher Sekundärteilche** niederenergetische e^- , e^+ und $\gamma's$
- Schauer 'stirbt aus' sobald $E < E_C$





MPG

ö

Elektromagnetische Schauer in Teilchenphysik



E beim Nachweis von GeV e^+ , e^- und γ : zentrale Größe Strahlungslänge X_0

- Elektronen

 $E(X) = E_0 \cdot e^{-X/X_0}$

nach einer Absorberdicke $X = X_0$ ist die Energie hoch-relativistischer Elektronen auf 1/e – tel abgefallen

- Hochenergie-Gammas

$$\boldsymbol{\lambda_{paar}} = \frac{9}{7} \cdot \boldsymbol{X_0}$$

nach λ_{paar} noch 1/e – tel der Gammas



Massenabsorption $\mu = 1/\lambda_{paar}$

$$I(X_0) = I_0 \cdot e^{-\mu \cdot X_0} = I_0 \cdot e^{-7/9} \cong 0,46$$

nach **Absorberdicke** $X = X_0$ ist die γ –Intensität auf ~ $\frac{1}{2}$ abgefallen