Bestimmung der Ladungssammlungseffizienz des H1–Flüssigargon–Kalorimeters mit kosmischen Myonen

22. Juli 1996

Diplomarbeit

vorgelegt von
Gerald Best

Lehrstuhl für
experimentelle Physik V
Fachbereich Physik
Universität Dortmund

Inhaltsverzeichnis

Kapitel 1

Einleitung

Die Hochenergiephysik beschäftigt sich mit der Untersuchung der elementaren Bausteine der Materie und deren Wechselwirkungen untereinander. Die bis heute gewonnenen Erkenntnisse basieren hauptsächlich auf Streuexperimenten und werden durch das sogenannte Standardmodell erfolgreich beschrieben. In der heutigen Zeit werden die Streuexperimente mit großen Beschleunigeranlagen durchgeführt, in denen ein Teilchenstrahl hoher Energie auf ein festes Ziel gelenkt oder mit einem weiteren Teilchenstrahl zur Kollision gebracht wird.

1.1 Der Speicherring HERA und der H1–Detektor

Bei der am DESY (Deutsches Elektronen–Synchrotron) betriebenen Beschleunigeranlage HERA (Hadron–Elektron–Ringanlage) gelangen erstmals Elektronen und Protonen zur Kollision[1]. Die Elektronen und Protonen durchlaufen zunächst die

[1] In den Jahren 1994 und 1995 wurde der Beschleuniger mit Positronen anstelle der Elektronen betrieben. Auch diese sind im folgenden gemeint, wenn von Elektronen die Rede ist.

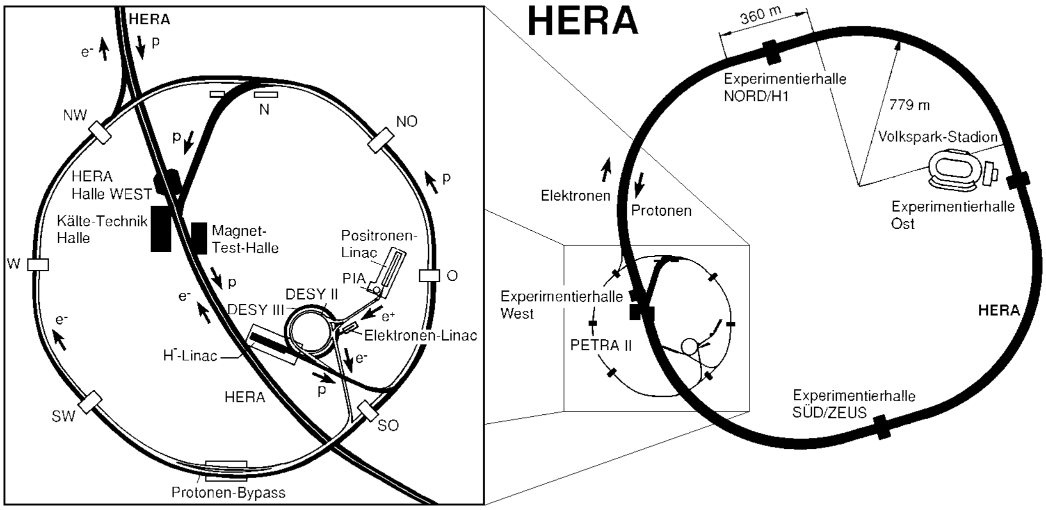

Abbildung 1.1: Skizze des Speicherrings HERA (rechts) und Ausschnittsvergrößerung des Vorbeschleunigersystems (links).

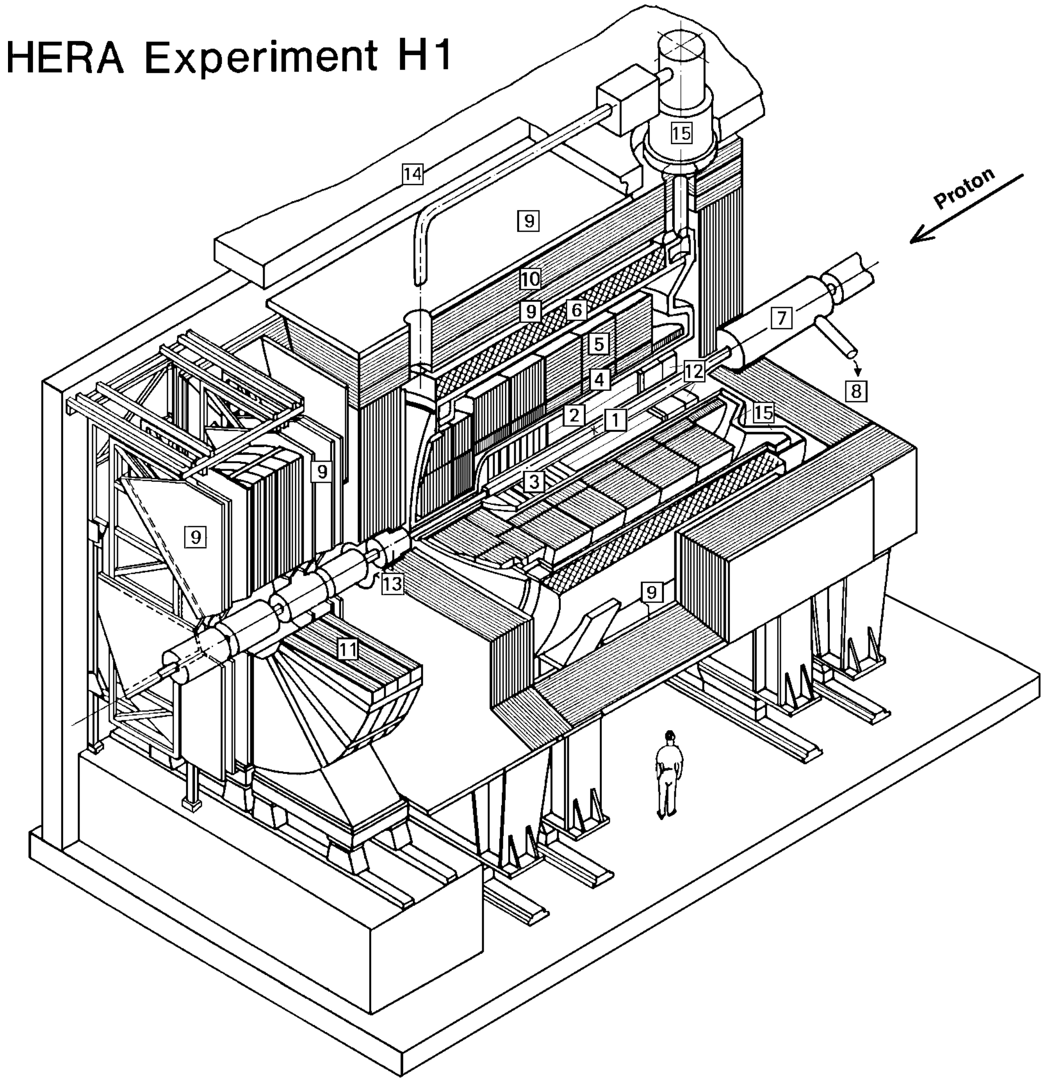

Abbildung 1.2: Perspektivische Ansicht des H1–Detektors, Erklärungen zu den Ziffern im Text

in Abbildung 1.1 gezeigten Vorbeschleuniger und werden mit einer Energie von 12 GeV bzw. 40 GeV in Teilchenpaketen dem Speicherring HERA zugeführt und dort auf ihre Endenergie beschleunigt. Diese beträgt für die Protonen 820 GeV, während der Elektronenring in den Jahren 1992/93 mit 26,7 GeV und 1994/95 mit 27,5 GeV betrieben wurde. Die weitestgehend in separaten Strahlrohren umlaufenden Teilchenpakete werden an zwei Wechselwirkungspunkten zur Kollision gebracht. An diesen Wechselwirkungspunkten befinden sich hermetische Detektoren (ZEUS und H1), die sowohl das gestreute Elektron, als auch die in der Wechselwirkung entstandenen Teilchen, zumeist Hadronen, nachweisen können.

In Abbildung 1.2 ist der H1–Detektor gezeigt, dessen asymmetrischer Aufbau den stark unterschiedlichen Strahlenergien Rechnung trägt. Der Wechselwirkungspunkt (1) ist von einem vorderen (3) und einem zentralen Spurkammersystem (2) umschlossen. Die Vorwärtsrichtung ist dabei durch die Protonstrahlrichtung definiert. Hier werden die Spuren geladener Teilchen in allen drei Raumrichtungen vermessen. Das Spurkammersystem ist im zentralen und vorderen Bereich von einem elektromagnetischen (4) und hadronischen (5) Flüssigargon–Kalorimeter umgeben, das zur Bestimmung der Energie neutraler und geladener Teilchen dient. Ergänzt wird das Flüssigargon–Kalorimeter im rückwärtigen Bereich durch ein Blei–Szintillator– (12) und im vorderen Bereich durch ein Kupfer–Silizium–Kalorimeter (13). Die das Kalorimeter umgebende, supraleitende Spule erzeugt ein nahezu homogenes Magnetfeld von 1,15 T. Die durch das Magnetfeld entstehende Krümmung der Flugbahnen geladener Teilchen erlaubt durch die Vermessung ihrer Spuren im Spurkammersystem ihre Impulsbestimmung. Zur Rückführung des magnetischen Flusses dient ein Eisenjoch (10), das mit Streamer–Röhren (9) instrumentiert ist und die Energiemessung hochenergetischer Teilchen, die nicht vollständig im Kalorimeter absorbiert werden, ergänzt. Der Kompensationsmagnet (7) gleicht den Einfluß des Magnetfeldes auf die Strahlführung aus. In Protonrichtung befindet sich hinter dem Eisenjoch ein Myonsystem, das sich aus einem Toroid–Magneten (11) und Myonkammern (9) zusammensetzt. Es ermöglicht die Impulsbestimmung von Myonen, die den Wechselwirkungspunkt unter kleinen Winkeln bezüglich der Protonstrahlrichtung verlassen. Das Flüssigargon–Kalorimeter befindet sich in einem Kryostaten (15), in dem das flüssige Argon mittels flüssigen Stickstoffs unter einem Druck von 1,35 bar auf eine Temperatur von 88,8 K gekühlt wird. Eine detaillierte Beschreibung des H1–Detektors ist in [H196a] zu finden.

1.2 Ziel dieser Arbeit

Erst durch eine genaue Energiebestimmung der Reaktionsprodukte eines Streuexperimentes ist es möglich, die beteiligten physikalischen Prozesse der Wechselwirkung zu analysieren.

Im H1–Experiment wird die Energie der Hadronen und der elektromagnetisch wechselwirkenden Teilchen mit einem hochgranularen Flüssigargon–Kalorimeter gemessen. Ein Teil der von den Teilchen deponierten Energie wird dabei als elektrische Ladung in den Ionisationskammern des Kalorimeters nachgewiesen. Die Kalibrationskonstanten, die den Zusammenhang zwischen deponierter Energie und Ionisationsladung herstellen, wurden in Teststrahlexperimenten mit Prototypmodulen am CERN[2] ermittelt [H193a, H194]. Im allgemeinen ist die gemessene Ladung z.B. aufgrund von Verunreinigungen des flüssigen Argons geringer als die Ionisationsladung. Dieser Effekt wird durch die Ladungssammlungseffizienz ausgedrückt. Die Kalibrationskonstanten aus den Teststrahlmessungen sind für eine ideale Ladungssammlungseffizienz von 1 definiert. Ihre Übertragung auf das H1–Flüssigargon–

[2] Europäisches Kernforschungszentrum in Genf

Kalorimeter ist daher nur möglich, falls dessen Ladungssammlungseffizienz bekannt ist.

In einer Analyse aus dem Jahre 1992 wurde diese bereits unter Verwendung kosmischer Myonen bestimmt. Bei der damaligen Analyse waren umfangreiche Korrekturen mit Hilfe von Simulationsrechnungen erforderlich. Darüberhinaus konnte die Ladungssammlungseffizienz für das elektromagnetische Kalorimeter nicht direkt bestimmt werden, da ein Nachweis der Myonen dort unmöglich war.

Ziel dieser Arbeit ist die Entwicklung einer Analysemethode, die gänzlich auf die Verwendung von Simulationsrechnungen verzichtet und somit eine alternative Bestimmung der Ladungssammlungseffizienz für das hadronische Kalorimeter erlaubt. Zudem soll mit dieser Analysemethode der Nachweis der Myonen auch im elektromagnetischen Kalorimeter erzielt und für dieses erstmalig die Ladungssammlungseffizienz direkt ermittelt werden.

Im folgenden soll die Gliederung der Arbeit kurz dargestellt werden: Das zweite Kapitel erläutert die physikalischen Grundlagen der Entstehung von kosmischen Myonen und deren Wechselwirkungen mit Materie, sowie die Funktionsweise von Flüssigargon–Kalorimetern. Im dritten Kapitel wird auf die speziellen Eigenschaften des H1–Flüssigargon–Kalorimeters eingegangen und der Aufbau der anderen zu dieser Analyse herangezogenen Detektorkomponenten vorgestellt. Das vierte Kapitel beschreibt die Methode der Bestimmung des Myonsignals und enthält die in diesem Zusammenhang notwendige detaillierte Untersuchung des Kalorimeterrauschens. Die Ermittlung der Ladungssammlungseffizienz wird im fünften Kapitel ausgeführt. Eine Diskussion der Ergebnisse und ein Vergleich mit der vorhergehenden Analyse bildet im sechsten Kapitel den Abschluß der Arbeit.

Kapitel 2

Physikalische Grundlagen

2.1 Kalorimetrie

Die Physik totalabsorbierender Detektoren zur Energiemessung von Teilchen ist Gegenstand der Kalorimetrie. Ein Teilchen deponiert seine Energie nahezu vollständig in dem Absorbermaterial eines solchen Detektors bzw. Kalorimeters. In den Energieverlustprozessen entstehen oberhalb einer kritischen Energie Sekundärteilchen, die wiederum weitere Teilchen erzeugen können, so daß es zu einem Teilchenschauer kommt. Letztlich wird der meist größere Teil der deponierten Energie in Wärme umgesetzt, während der andere Teil ein nachweisbares Signal z.B. Szintillationslicht, Čerenkovlicht oder Ionisationsladung erzeugt. Über den bekannten Zusammenhang zwischen gemessenem Signal und Energie des zu detektierenden Teilchens wird dessen Energiebestimmung möglich.

Derzeit werden in der Hochenergiephysik zur Energiemessung von Teilchen üblicherweise Kalorimeter eingesetzt, da sie im Gegensatz zu Magnetspektrometern in der Lage sind, die Energie neutraler Teilchen zu messen. Zudem verbessert sich die relative Energieauflösung σ_E/E eines Kalorimeters proportional zu $1/\sqrt{E}$, wobei die Baugröße nur logarithmisch mit der Energie des Primärteilchens zunimmt. Eine feine Segmentierung eines Kalorimeters bewirkt eine gute Ortsauflösung, die sowohl die Ortsbestimmung des einfallenden Teilchens als auch die Auflösung des Schauerprofils erlaubt. Da Elektronen, Myonen und Hadronen sehr unterschiedliche Schauerprofile aufweisen, ist somit eine Teilchenidentifikation möglich [Fab85].

Im folgenden wird zunächst auf die Entstehung kosmische Myonen näher eingegangen, da sie als Teilchenquelle für die vorliegende Analyse dienen. Im Anschluß daran werden die Wechselwirkungen von Myonen mit Materie erläutert, die für deren Nachweis in Kalorimetern zu berücksichtigen sind.

2.2 Kosmische Myonen

Die primäre kosmische Strahlung stellt eine Teilchenquelle dar, die permanent zur Verfügung steht. Die Strahlung besteht überwiegend aus vollständig ionisierten Atomkernen, von denen nicht mehr als 2,5 % eine Kernladungszahl $Z \geq 3$ besitzen [Gru84]. Die Wasserstoffkerne haben dabei mit 85% den größten Anteil vor den Helium–Kernen mit etwa 12,5%. Neben den vollständig ionisierten Atomkernen

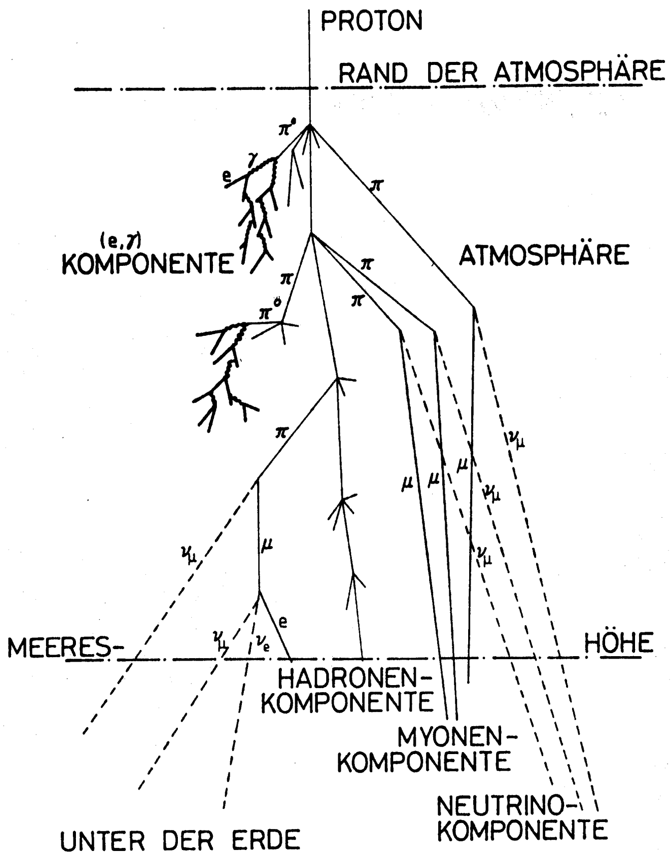

Abbildung 2.1: Schematische Darstellung der Teilchenkaskade in der Erdatmosphäre ausgelöst durch ein Proton der kosmischen Strahlung [Gru84]

besteht die Strahlung zu einem Anteil von 1% aus Elektronen.

Durchqueren die Protonen der kosmischen Strahlung die Erdatmosphäre, so entsteht in kaskadenartigen Wechselwirkungsprozessen eine Vielzahl neuer Teilchen (siehe Abbildung 2.1). Die hadronische Komponente dieser Teilchenkaskade enthält fast ausschließlich geladene Pionen, die nach einer mittleren Lebensdauer von $2,6 \cdot 10^{-8} s$ gemäß

$$\pi^{\pm} \rightarrow \mu^{\pm} + \overset{(-)}{\nu_{\mu}}$$

in (kosmische) Myonen zerfallen. Die Myonen besitzen ausreichend hohe Impulse, so daß sie trotz ihrer Lebensdauer von nur 2,2 μs infolge der Zeitdilatation die Erdoberfläche erreichen können. Aufgrund des geringen Energieverlustes der kosmischen Myonen in Materie lassen sich diese zum Teil noch in großen Tiefen unter der Erdoberfläche nachweisen, bevor sie in folgender Weise zerfallen:

$$\mu^{\pm} \rightarrow e^{\pm} + \overset{(-)}{\nu_{\mu}} + \overset{(-)}{\nu_{e}}$$

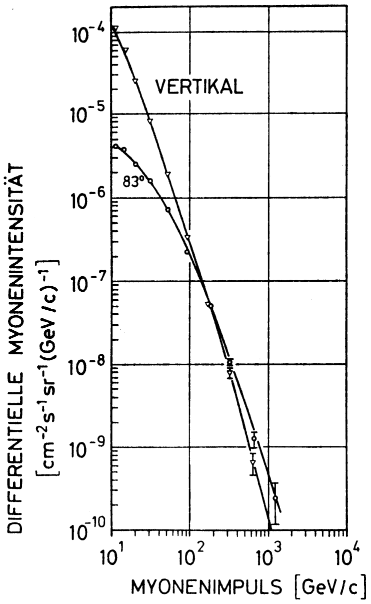

Abbildung 2.2: Impulsspektrum kosmischer Myonen mit unterschiedlichen Einfallsrichtungen.

Auf Meereshöhe beträgt der gesamte Fluß kosmischer Myonen I_μ etwa 200 $m^{-2}s^{-1}$, der sich in einer Tiefe von 1000 m unter der Erdoberfläche auf zwei kosmische Myonen pro Quadratkilometer und Jahr reduziert.

Infolge der unterschiedlich langen Wegstrecken der Myonen durch die Erdatmosphäre zeigt der gesamte Myonfluß $I_\mu(\theta)$ folgende Abhängigkeit vom Zenitwinkel θ:

$$I_\mu(\theta) \sim cos^2\theta \ , \tag{2.1}$$

wobei θ als der Winkel zwischen der Myonspur und der Vertikalen definiert ist. Das Impulsspektrum der kosmischen Myonen ist für zwei verschiedene Zenitwinkel in Abbildung 2.2 gezeigt.

Bedingt durch den positiven Ladungsüberschuß der primären kosmischen Strahlung wird ein Ladungsverhältnis der kosmischen Myonen von

$$\frac{N(\mu_+)}{N(\mu_-)} = 1,25 \pm 0,05$$

beobachtet, das nahezu unabhängig von der Myonenergie ist.

2.3 Wechselwirkungen von Myonen mit Materie

Die Wechselwirkungsprozesse von Myonen mit Materie beruhen im wesentlichen auf der elektromagnetischen Wechselwirkung und werden durch die QED[1] beschrieben.

[1] Quantenelektrodynamik

Kosmische Myonen geben ihre Energie primär durch Ionisations– und Anregungsprozesse an die durchquerte Materie ab. Der mittlere Energieverlust pro Wegstrecke dE/dx durch Bremsstrahlungsprozesse und direkte Paarerzeugung ist für Myonen mit Energien von etwa 20 GeV um zwei Größenordnungen geringer als der durch Ionisation und Anregung [Loh85]. Treten Bremsstrahlungsprozesse und direkte Paarerzeugung auf, so kommt es im allgemeinen zu elektromagnetischen Schauern (siehe Abschnitt 2.5).

2.3.1 Ionisation und Anregung

Durchquert ein geladenes Teilchen Materie, so wechselwirkt es mit dem Coulombfeld der Hüllenelektronen der Atome. Dabei kann es zur Ionisation der Atome oder zur Anregung ihrer Atomhüllen kommen:

$$\text{Teilchen}^{\pm} + \text{Atom} \;\rightarrow\; \text{Teilchen}^{\pm} + \text{Atom}^{*(+)}\ (+e^-)$$

Der mittlere Energieverlust pro Wegstrecke dE/dx wurde von Bethe und Bloch erstmalig quantenmechanisch berechnet. Die folgende Gleichung enthält noch zusätzliche Korrekturen $(*)$ und gilt für relativistische, schwere Teilchen mit $m \gg m_e$ und $\beta > 0.1$ [Leo94]:

$$-\left.\frac{dE}{dx}\right|_{Ion} = 4\pi N_A r_e^2 m_e c^2 \rho \frac{Z}{A}\frac{z^2}{\beta^2}\left\{\ln\frac{2m_e c^2\beta^2}{I(1-\beta^2)} - \beta^2 \underbrace{-\frac{C}{Z} - \frac{\delta}{2}\right\}(1+\nu)}_{(*)} \qquad (2.2)$$

mit

N_A = Avogadrokonstante = $6.022\cdot 10^{23}\ \text{mol}^{-1}$
r_e = klassischer Elektronenradius ($r_e = \frac{1}{4\pi\epsilon_0}\cdot\frac{e^2}{m_e c^2}$ mit ϵ_0 - Dielektrizitätskonstante)
m_e = Ruhemasse des Elektrons
Z, A, ρ = Kernladungszahl, molare Masse [g/mol^{-1}] und Massendichte [g/cm^3] des Absorbermaterials
z = Ladung des einfallenden Teilchens in Einheiten der Elementarladung e
β = v/c: Geschwindigkeit des einfallenden Teilchens in Einheiten der Lichtgeschwindigkeit c

Die Größen I, δ, C und ν haben folgende Bedeutung:

- Das Ionisationspotential I beschreibt die Bindungsstärke der Hüllenelektronen an die Atome des Mediums. I läßt sich nach [Ste82] parametrisieren durch:

$$\frac{I}{Z} = \left(12 + \frac{7}{Z}\right)\text{eV} \quad Z < 13$$

$$\frac{I}{Z} = \left(9,76 + 58,8Z^{-1,19}\right)\text{eV} \quad Z \geq 13$$

	Flüssigargon Ar	Eisen Fe	Blei Pb
Z	18	26	82
Z/A	0.45059	0.46556	0.39575
ρ [g/cm^3]	1.393	7.874	11.350
I [eV]	188.0	286.0	823.0
$-C$	5.217	4.291	6.202
Y_0	0.201	-0.001	0.378
Y_1	3.000	3.153	3.807
a	0.196	0.147	0.094
ω	3.000	2.963	3.161

Tabelle 2.1: Konstanten zur Dichte– und Schalenkorrektur [Loh85]

- Die Dichtekorrektur δ berücksichtigt die vom einfallenden Teilchen erzeugte Polarisation des durchquerten Mediums. Sie nimmt mit der Energie des Teilchens zu und führt zur Abschwächung des anregenden elektrischen Feldes. Die folgende Parametrisierung wurde von Sternheimer [Ste84] und Lohmann [Loh85] an verschiedene Materialien angepaßt:

$$\delta(\beta) = \begin{cases} 0 & Y < Y_0 \\ 4.606Y + K + a(Y_1 - Y)^\omega & Y_0 < Y < Y_1 \\ 4.606Y + K & Y_1 < Y \end{cases}$$

  Dabei ist $Y=\log(\beta\gamma)$ und $K=-2\ln(I/h\nu_p) - 1$ mit der Plasmafrequenz des Mediums ν_p. Y_0, Y_i, ω und a sind die anzupassenden Parameter (siehe Tabelle 2.1). Der Dichteeffekt führt für relativistische Teilchen mit $\gamma > 10$ zur Sättigung des Energieverlustes durch Ionisation.

- Die Schalenkorrektur C berücksichtigt Effekte, die bei Teilchengeschwindigkeiten in der Größenordnung der Geschwindigkeit der Hüllenelektronen relevant werden.

- Der Faktor $(1 + \nu)$ berücksichtigt u.a. Korrekturen quantenelektrodynamischer Prozesse, die mit 1% meist zu vernachlässigen sind [Ahl80, Ahl82].

Abbildung 2.3 zeigt für verschiedene Teilchensorten den Energieverlust durch Ionisationsprozesse als Funktion der Teilchenenergie. Bei $E \simeq 4mc^2$ ist der Energieverlust minimal, Teilchen dieser Energie nennt man minimalionisierend.

2.3.2 Bremsstrahlung

Ein weiterer Energieverlustprozeß geladener relativistischer Teilchen, insbesondere der Elektronen, tritt durch Wechselwirkung mit dem Coulombfeld eines Atomkerns

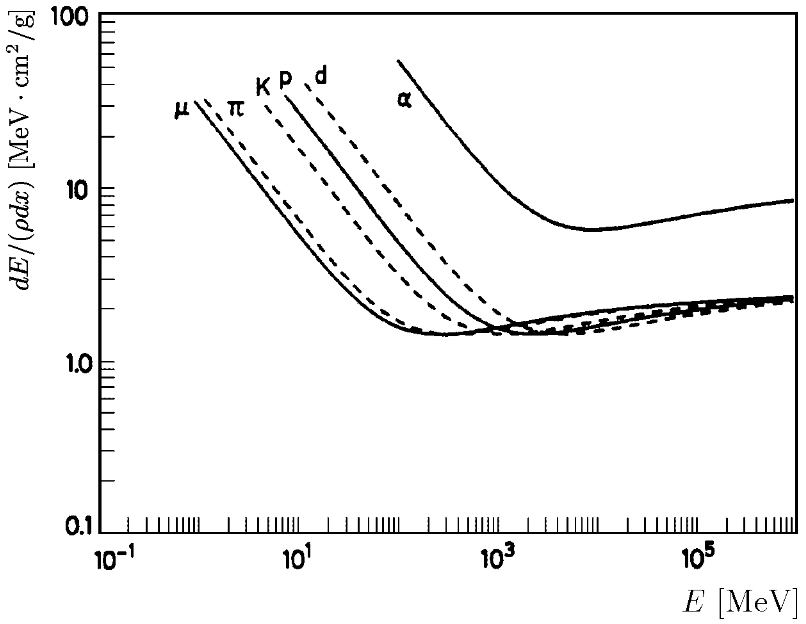

Abbildung 2.3: Energieverlust schwerer, geladener Teilchen durch Ionisation als Funktion der Teilchenenergie [Leo94].

und dessen Hüllenelektronen auf. Das einfallende Teilchen verliert dort unter Emission von Bremsstrahlung einen Teil seiner kinetischen Energie:

$$\text{Teilchen}^{\pm} + \text{Kern} \;\rightarrow\; \text{Teilchen}^{\pm} + \gamma + \text{Kern}$$

Den differentiellen Wirkungsquerschnitt findet man bei Petrukhin und Shestakov [Pet68]. Der mittlere Energieverlust dE pro Wegstrecke dx [g/cm^2] durch Bremsstrahlung wird nach Segrè [Seg65] beschrieben durch:

$$-\left.\frac{dE}{dx}\right|_{Brems} = 4\alpha N_A \rho \cdot \frac{Z^2}{A} \cdot z^2 r_e^2 \cdot \left(\frac{m_e}{m}\right)^2 \cdot E \cdot \ln\left(\frac{183}{Z^{1/3}}\right) = \frac{E}{X_0}$$

mit der elektromagnetischen Feinstrukturkonstante α, Energie (E) und Masse (m) des wechselwirkenden Teilchens und den in Gleichung 2.2 bereits erklärten Größen. X_0 wird als Strahlungslänge bezeichnet und gibt die mittlere Strecke an, auf der sich die Energie E_0 des einfallenden Teilchens auf E_0/e reduziert. Die Strahlungslänge ist eine Materialkonstante und wird im allgemeinen für Elektronen angegeben. Eine kompakte Parametrisierung findet man in [Par94]:

$$X_0 = \frac{716,4\ [\text{g/cm}^2] \cdot A}{Z(Z+1)\ln(287\sqrt{Z})} \tag{2.3}$$

Der Wirkungsquerschnitt bzw. der Energieverlust pro Weglänge dE/dx verhält sich proportional zu $1/m^2$, so daß der Bremsstrahlungsprozeß für Myonen gegenüber

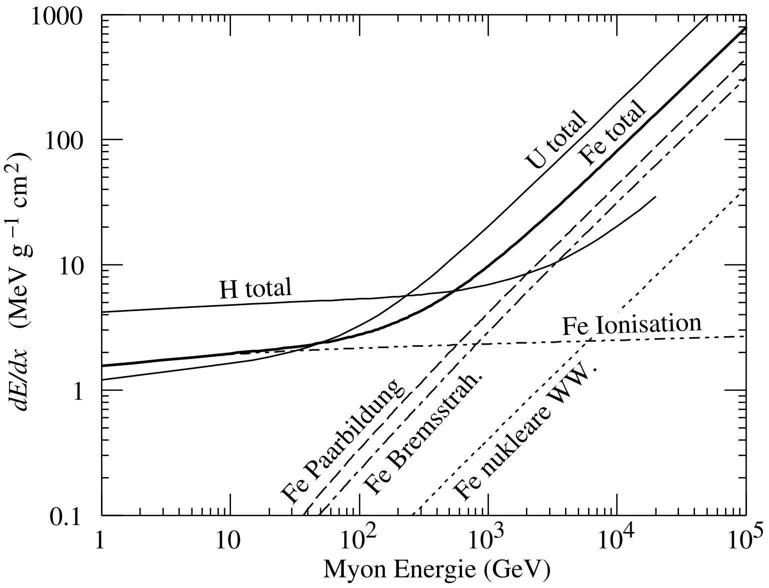

Abbildung 2.4: Mittlerer Energieverlust dE [MeV] pro Wegstrecke dx [g/cm^2] in Eisen (Fe), Uran (U) und Wasserstoff (H) als Funktion der Myonenergie; am Beispiel Eisen Darstellung der verschiedenen Energieverlustprozesse: Ionisation, Bremsstrahlung, Paarbildung und nukleare Wechselwirkung [Par94].

dem für Elektronen um den Faktor $\approx 1/40000$ unterdrückt ist. Der Energieverlust durch Bremsstrahlung ist daher für kosmische Myonen mit Energien $\lesssim 100$ GeV vernachlässigbar klein, siehe Abbildung 2.4. Der Bremsstrahlungsprozeß weist jedoch große Fluktuationen des Energieübertrages auf, so daß es in Einzelereignissen zu einer Abstrahlung hochenergetischer Photonen kommen kann.

2.3.3 Direkte Paarerzeugung

Geladene relativistische Teilchen können über den Austausch eines virtuellen Photons mit Atomkernen unter Produktion eines Elektron–Positronpaares inelastisch wechselwirken. Der Energieverlust pro Wegstrecke dE/dx in einem Medium ist dabei in der gleichen Größenordnung wie der der Bremsstrahlung und verhält sich ebenfalls proportional zur Energie. Der Paarbildungsprozeß eines $\mu^+\mu^-$ Paares ist stark unterdrückt und der Anteil dieses Prozesses am totalen Energieverlust beträgt für Myonen mit Energien ≤ 10 TeV weniger als 0,01% [Loh85]. Eine vollständige Berechnung des Wirkungsquerschnittes für den direkten e^+e^- Paarbildungsprozeß findet man bei Kelner und Kotov [Kel68].

2.3.4 Vielfachstreuung

Neben den bisher beschriebenen Energieverlustprozessen finden auch elastische Streuungen geladener Teilchen an dem Coulombfeld der Kerne und sekundär an dem der Hüllenelektronen statt. Die elastische Streuung am Kernfeld ist dabei der wesentliche Prozeß, der in einem Medium zu einer Vielfachstreuung unter zumeist kleinen Winkeln führt. Die Streutheorie von Molière beschreibt die mittlere Ablenkung relativistischer Teilchen, die diese nach Zurücklegen der Strecke x in einem Medium bezüglich der Einfallsrichtung erfahren. Die Winkelverteilung kann für kleine Streuwinkel, $\theta \ll 1$ rad, durch eine Gaußverteilung approximiert werden. Die Breite der in eine fixe Ebene projizierten Streuwinkelverteilung wird von Highland und Lynch [Par94] angegeben durch

$$\theta_{proji} := \sqrt{\langle\theta^2\rangle}\Big|_{ebene} = \frac{13,4MeV}{\beta cp}\sqrt{\frac{x}{X_0}} \cdot \left[1 + 0,038\ln\left(\frac{x}{X_0}\right)\right], \tag{2.4}$$

wobei die Projektionsebene die Einfallsgerade der Teilchen enthält. Die der Breite der Verteilung entsprechende Abweichung b der Teilchen von der Einfallsgeraden beträgt dabei nach Zurücklegen der Strecke x [Par94]:

$$b = \frac{1}{\sqrt{3}} x\theta_{proji} \tag{2.5}$$

2.4 Wechselwirkungen von Photonen mit Materie

In den Energieverlustprozessen eines Myons kann es durch Bremsstrahlung zur Emission von Photonen kommen, deren wichtigste Wechselwirkungen mit Materie hier kurz vorgestellt werden.

Da Photonen über statistische Prozesse mit Materie wechselwirken, läßt sich die Abnahme der Intensität eines Photonenstrahls in der Materieschicht dx über den Wirkungsquerschnitt σ [cm^2] beschreiben durch:

$$\frac{dI}{dx} = -n \cdot \sigma \cdot I$$

bzw.

$$I = I_0 \cdot e^{-n\cdot\sigma\cdot x}$$

mit $n = \frac{\rho \cdot N_A}{A}$ der Teilchendichte des durchquerten Mediums mit der molaren Masse A und der Dichte ρ.

Der totale Wirkungsquerschnitt hängt stark von der Photonenergie ab und setzt sich im wesentlichen aus den Wirkungsquerschnitten der folgenden Prozesse zusammen, vergleiche Abbildung 2.5:

Paarbildung: Für hochenergetische Photonen mit Energien oberhalb von 100 MeV ist die Paarbildung der dominierende Absorptionsprozeß:

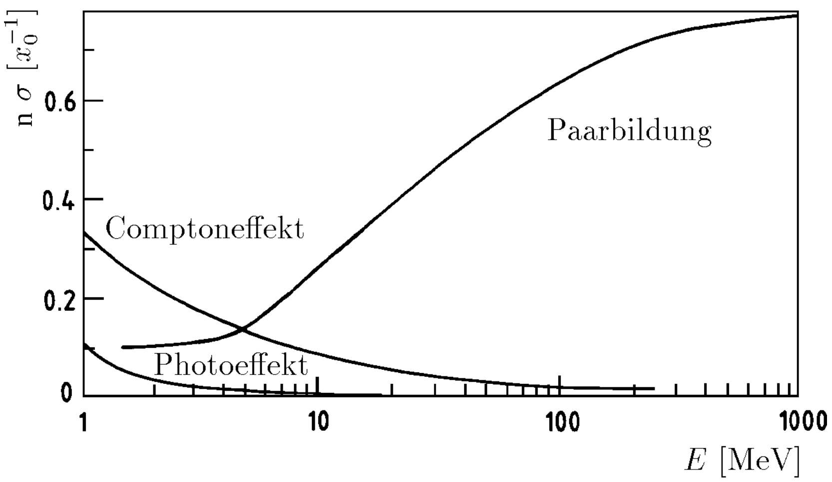

Abbildung 2.5: Reziproke Absorptionslänge $n\sigma$ der Photonabsorption in Blei, gemessen in inversen Strahlungslängen X_0^{-1}, als Funktion der Photonenergie [Par90].

$$\gamma + \text{Kern} \;\rightarrow\; e^+ + e^- + \text{Kern}$$

Im Coulombfeld eines Kerns kann ein e^+e^- Paar erzeugt werden, wenn das Photon die Schwellenenergie von $E_\gamma > 2m_ec^2$ überschreitet. Die Rückstoßenergie auf den Kern kann aufgrund der großen Massendifferenz $m_{Kern} \gg m_e$ bei der Schwellenenergie vernachlässigt werden.

Comptoneffekt: Der Comptoneffekt beschreibt die elastische Streuung des Photons an einem Hüllenelektron eines Atoms unter Vernachlässigung der Bindungsenergie:

$$\gamma + e^- \;\rightarrow\; \gamma + e^-$$

Für Photonen mit Energien 0.01 MeV $< E_\gamma <$ 1 MeV ist der dominierende Wechselwirkungsprozeß der Comptoneffekt .

Photoeffekt: Niederenergetische Photonen wechselwirken mit Materie durch Ionisation der Atome oder Anregung der Hüllenelektronen:

$$\gamma + \text{Atom} \;\rightarrow\; e^- + \text{Atom}^+$$

2.5 Teilchenschauer

In den Wechselwirkungen von Teilchen und Strahlung mit Materie kann es, wie im Abschnitt 2.1 erwähnt, zu einer kaskadenartigen Vermehrung der Teilchen kommen, die als Teilchenschauer bezeichnet wird. Man unterscheidet je nach beteiligten Teilchen und Wechselwirkungen zwischen hadronischen und elektromagnetischen

Schauern. Elektromagnetische Schauer enthalten ausschließlich geladene Leptonen und Photonen und werden auch nur durch diese verursacht. Hadronische Schauer entstehen durch inelastische Wechselwirkungen von Hadronen mit Atomkernen, in denen es zur Entstehung weiterer Hadronen und Strahlung kommt. Der Anteil der Strahlung führt zu einer elektromagnetischen Schauerkomponente in einem hadronischen Schauer. Im weiteren wird nur auf elektromagnetische Schauer eingegangen, da nur sie für den Nachweis von Myonen in Materie von Interesse sind.

In elektromagnetischen Schauern verursachen Bremsstrahlungs– und Paarbildungsprozesse die Vermehrung der Teilchen und der Strahlung, solange die Energie der erzeugten Teilchen oberhalb der kritischen Energie E_{krit} liegt. Die kritische Energie E_{krit} ist eine Materialkonstante und als diejenige Energie definiert, bei der der Energieverlust eines Elektrons durch Bremsstrahlung und Ionisation gleich groß ist:

$$-\left.\frac{dE}{dx}\right|_{Brems,krit.} = -\left.\frac{dE}{dx}\right|_{Ion,krit.}$$

Für Absorptionsmedien mit Z>13 läßt sich E_{krit} näherungsweise parametrisieren durch [Ama81]:

$$E_{krit} = \frac{550\text{MeV}}{Z} .$$

Unterhalb der kritischen Energie ist die Bremsstrahlung nicht mehr der dominierende Energieverlustprozeß, so daß die Sekundärteilchen der letzten Generation im wesentlichen nur noch durch Ionisation und Anregung mit dem Absorbermaterial wechselwirken. Es kommt so zum Abklingen des Schauers.

Die longitudinale Schauerentwicklung wird nach der analytischen Berechnung von Rossi [Ros64] allein durch die Strahlungslänge X_0 und die Energie des einfallenden Teilchens bestimmt.

Die transversale Schauerentwicklung beruht im wesentlichen auf Vielfachstreuung der Elektronen und Positronen und wird durch den Molièreradius ρ_M [Mol47] beschrieben, der nach [Par94] näherungsweise durch

$$\rho_M = \frac{21.2\text{MeV}}{E_{krit}} X_0$$

angegeben werden kann. Die Messungen von Bathow [Bat70] haben gezeigt, daß näherungsweise 92% bzw. (95%) der gesamten Energie eines Schauers in einem Zylinder mit einem Radius ρ_M bzw. ($2\rho_M$) um die Schauerachse deponiert werden.

Elektromagnetische Schauer sind in den Energieverlustprozessen der kosmischen Myonen durch den geringen Wirkungsquerschnitt der Bremsstrahlung stark unterdrückt. Es kann jedoch in seltenen Fällen aufgrund der statistischen Natur des Bremsstrahlungsprozesses zu einem sogenannten Aufschauern der Myonen kommen.

2.6 Funktionsweise eines Kalorimeters

Die Energiebestimmung eines Teilchens in einem Kalorimeter beruht auf dessen vollständiger Absorption und der Umwandlung seiner Energie in ein meßbares Signal. Als Meßsignal stehen die in Ionisationsprozessen bzw. Schauern entstandenen freien Ladungsträger oder Photonen in Form von Szintillationslicht oder Čerenkovlicht zur Verfügung. Je nach der Art des genutzten Meßsignals werden unterschiedliche Auslesemedien mit entsprechenden Ausleseverfahren eingesetzt. Beispiele hierfür sind NaJ(Tl) Kristalle, in denen Szintillationslicht erzeugt wird, oder Bleigläser für den Nachweis von Čerenkovlicht sowie Halbleiter und Ionisationskammern, in denen freie Ladungsträger nachgewiesen werden [Gru93]. Wird die Energie ausschließlich in dem Auslesemedium deponiert, so spricht man von homogenen Kalorimetern. Die im allgemeinen großen Strahlungs– und nuklearen Absorptionslängen des Auslesematerials führen jedoch bei homogenen Kalorimetern zu großen Detektorvolumina und entsprechend hohen Kosten. Eine Möglichkeit, diesen Nachteil zu umgehen, bietet die kompakte Bauweise der Samplingkalorimeter. In Samplingkalorimetern wechseln sich Auslesemedien und passive Absorptionsmaterialien geringer Strahlungs– und nuklearer Absorptionslängen ab. Das Signal wird somit nur stichprobenartig entnommen, so daß es zu sogenannten Samplingfluktuationen kommt, die die Energieauflösung eines solchen Kalorimeters verschlechtern. Die Samplingfluktuationen σ_{samp} zeigen dabei folgende Energieabhängigkeit [Wig87]:

$$\frac{\sigma_{samp}}{E} \sim \sqrt{\frac{\Delta E(MeV)}{E(GeV)}}$$

Hier ist ΔE die im Mittel deponierte Energie im Auslesemedium. Die Proportionalitätskonstante hängt von der Wahl der verwendeten Absorber– und Auslesemedien und deren Dicke ab.

Bei dem im H1–Experiment eingesetzten Flüssigargon–Kalorimeter handelt es sich um ein Samplingkalorimeter auf dessen Funktionsweise im folgenden näher eingegangen wird.

2.7 Flüssigargon–Kalorimeter

Flüssigargon–Kalorimeter werden als Sandwich–Kalorimeter gefertigt, in denen sich passives Absorptionsmaterial mit Schichten flüssigen Argons abwechselt. Als Absorptionsmaterialien werden häufig Stahl oder Blei mit den in Tabelle 2.2 gezeigten nuklearen Absorptions– und Strahlungslängen verwandt. Das flüssige Argon dient als signalsensitives Medium, das folgende Vorzüge aufweist [Wil74]:

- Flüssiges Argon besitzt aufgrund seiner hohen Dichte relativ geringe Absorptions– und Strahlungslängen,

Material		λ $[g \cdot cm^{-2}]$	X_0 $[g \cdot cm^{-2}]$	ρ $[g \cdot cm^{-3}]$
Flüssigargon	(Ar)	117.2	19.55	1.40
Eisen	(Fe)	131.9	13.84	7.87
Blei	(Pb)	194.0	6.37	11.35

Tabelle 2.2: nukleare Absorptionslänge λ, Strahlungslänge X_0 und Dichte ρ für verschiedene Absorptionsmedien

- es weist eine hohe Elektronenbeweglichkeit auf, die für eine zügige Signalauslese von großem Nutzen ist,
- es besitzt als Edelgas eine geringe Elektronenaffinität,
- es ist chemisch nahezu inaktiv und im Gegensatz zu Szintillatoren strahlungsfest und nicht brennbar.

Den Vorzügen stehen folgende Nachteile gegenüber:

- Das Argon muß unter seine Siedetemperatur (87.5 K bei Normaldruck) gekühlt werden.
- Die ansonsten gute Signalausbeute des flüssigen Argons wird stark von der Konzentration elektronegativer Substanzen beeinflußt, die nicht bei der Betriebstemperatur ausgefroren werden.

2.7.1 Signalerzeugung

Die Signalauslese eines Flüssigargon–Kalorimeters beruht auf dem Funktionsprinzip einer Ionisationskammer. Das flüssige Argon befindet sich zwischen einer positiv geladenen Hochspannungsplatte und einer geerdeten Ausleseplatte, die zusammen einen Kondensator bilden. Die von einem ionisierenden Teilchen freigesetzten Elektronen bewegen sich bei einer Feldstärke von 1kV/mm mit einer typischen Driftgeschwindigkeit von 5 mm/μs auf die Hochspannungsplatte zu [Mil68]. Dabei induzieren die freigesetzten Elektronen in der Ausleseplatte ein dem mittleren Strom in der Argonschicht entsprechendes Signal, das über einen Kondensator mit einem ladungsempfindlichen Vorverstärker ausgelesen wird. Die positiv geladenen Argonionen tragen innerhalb der Auslesezeit nicht zum Signal bei, da ihre mittlere Driftgeschwindigkeit um vier Größenordnungen kleiner ist als die der Elektronen. Die entlang einer Teilchenspur freigesetzten Elektronen bilden eine Linienladung, aus der sich der folgende signalerzeugende Strom für den Zeitraum t_d der Ladungssammlung ergibt [Wil74]:

$$I_{lin}(t) = N \cdot e \frac{1}{t_d} \left(1 - \frac{t}{t_d} \right)$$

Hierbei ist N die Anzahl der in der Argonschicht erzeugten Elektronen und e die Elementarladung. Aufgrund der linearen Ladungsverteilung und der konstanten Driftgeschwindigkeit nimmt die Anzahl der in der Argonschicht vorhandenen Ladungsträger linear mit der Zeit ab. Nach der Zeit t_d wird demnach in der Ausleseplatte eine Ladungsmenge der Größe

$$Q_0^{lin} = \int_0^{t_d} I_{lin}(t)dt = \int_0^{t_d} N \cdot e\frac{1}{t_d}\left(1 - \frac{t}{t_d}\right) dt = \frac{1}{2}N \cdot e \tag{2.6}$$

induziert, d.h. die maximal meßbare Ladung beträgt gerade die Hälfte der Ladung der freigesetzten Elektronen im Argon.

Wird die Ionisationsladung Ne hingegen durch Teilchen erzeugt, deren Reichweite gegenüber der Schichtdicke des Argons vernachlässigbar ist, z.B. niederenergetische Teilchen mit hoher Ionisationsdichte, kann die Ionisationsladung als Punktladung angesehen werden, die die Schicht im Zeitraum t_d durchquert. Der resultierende signalerzeugende Strom $I_p = Ne/t_d$ ist dann konstant und für die maximal meßbare Ladung Q_0^p ergibt sich:

$$Q_0^p = \int_0^{t_d} \frac{Ne}{t_d}dt = Ne \tag{2.7}$$

Im allgemeinen wird die im Experiment gemessene Ladung von der unter idealen Bedingungen maximal meßbaren Ladung Q_0 abweichen. Dem wird durch die im folgenden beschriebene Effizienz der Ladungssammlung Rechnung getragen.

2.7.2 Ladungssammlungseffizienz

Die Ladungssammlungseffizienz ε ist definiert als Quotient der gemessenen Ladung Q zur maximal meßbaren Ladung Q_0

$$\varepsilon = \frac{Q}{Q_0}\ . \tag{2.8}$$

ε wird durch Anlagerung der freigesetzten Elektronen an im Argon vorhandene elektronegative Substanzen, sowie durch Rekombination mit positiv geladenen Argonionen reduziert. Dieser Effekt ist um so kleiner, je größer der Betrag der elektrischen Feldstärke $|\vec{E}|$ ist. Führt man die mittlere freie Weglänge λ für Anlagerung oder Rekombination ein, so erhält man für linienartige Ladungsverteilungen im Argon [Hil37]:

$$\varepsilon = \frac{Q}{Q_0} = 2\frac{\lambda}{d}\left[1 - \frac{\lambda}{d}\left(1 - e^{-d/\lambda}\right)\right] \tag{2.9}$$

Unter der Annahme, daß λ linear von $|\vec{E}|$ und der Verunreinigung P abhängt

$$\lambda = \alpha\frac{|\vec{E}|}{P}, \tag{2.10}$$

wurde von Hofmann et al. [Hof76] die Konstante α zu $\alpha = (0.15 \pm 0.03)\frac{\text{ppm cm}^2}{\text{kV}}$ bestimmt. Geht man davon aus, daß die elektrische Feldstärke $|\vec{E}|$ in der Argonschicht konstant ist, so läßt sich $|\vec{E}| = U_{HV}/d$ durch die angelegte Hochspannung U_{HV} und die Dicke der Argonschicht d ausdrücken. Die Ladungssammlungseffizienz ε hängt dann von den Größen U_{HV}, d und der Verunreinigung P ab.

Für Ionisationsladungen, die durch hochionisierende Teilchen erzeugt wurden, muß ein stärkerer Einfluß der Rekombination berücksichtigt werden. Thomas et al. [Tho87] geben einen zusätzlichen Faktor $1/\xi \ln(1+\xi)$ für die Ladungssammlungseffizienz ε an. Dieser muß bei der in Kapitel 6 diskutierten Bestimmung der Ladungssammlungseffizienz mittels spezieller Meßeinheiten, die α– bzw. niederenergetische β–Strahler enthalten, angewendet werden. Hierbei wird im H1–Experiment die folgende Parametrisierung für ε benutzt:

$$\varepsilon = \frac{Q}{Q_0} = \frac{1}{\xi} \ln(1+\xi) \frac{\lambda}{d} \left(1 - e^{-d/\lambda}\right) \tag{2.11}$$

mit

$$\xi |\vec{E}| = \begin{cases} 560 \text{ [kV/cm]} & \text{für } \alpha\text{–Strahlung} \\ 0.84 \text{ [kV/cm]} & \text{für } \beta\text{–Strahlung} \end{cases}$$

Der zweite Term in Gleichung 2.11 ergibt sich dabei analog zu Gleichung 2.9 unter der Annahme einer punktförmigen Ladungsverteilung in der Argonschicht.

Kapitel 3

Detektorkomponenten

In diesem Kapitel werden nur diejenigen Komponenten des H1–Detektors vorgestellt, die in der vorliegenden Analyse Verwendung gefunden haben.

3.1 Das H1–Flüssigargon-Kalorimeter

3.1.1 Aufbau

Das H1–Flüssigargon–Kalorimeter setzt sich aus 120 Modulen zusammen, die in acht selbsttragenden Ringen um die Strahlachse (z–Achse) angeordnet sind, vergleiche Abbildung 3.1. Die dem Wechselwirkungspunkt zugewandten Module bilden dabei das elektromagnetische Kalorimeter und die sich radial anschließenden Module das hadronische Kalorimeter. Beide Kalorimeter befinden sich in einem Kryostaten, der das auf 88,8 K gekühlte, flüssige Argon enthält. Für das elektromagnetische Kalorimeter wurde als Absorbermaterial Blei gewählt, das mit einer Strahlungslänge X_0 von nur 0,56 cm eine kompakte Bauweise erlaubt. Die elektromagnetischen Kalorimetermodule sind so konstruiert worden, daß Teilchen, die aus dem Wechselwirkungspunkt kommen, etwa 20 bis 30 Strahlungslängen durchqueren, so daß elektromagnetische Teilchenschauer nahezu vollständig absorbiert werden. Die Module des hadronischen Kalorimeters enthalten als Absorptionsmaterial Stahl mit einer nuklearen Absorptionslänge von λ=16,6 cm. Ihre Baugröße wurde so gewählt, daß sich zusammen mit dem elektromagnetischen Kalorimeter eine Tiefe von 4,5 bis 8 nuklearen Absorptionslängen ergibt.

Die Samplingschichten der Module sind so orientiert, daß die vom Wechselwirkungspunkt kommenden Teilchen diese möglichst senkrecht durchqueren. Im zentralen Kalorimeter, im folgenden als CB–Kalorimeter[1] bezeichnet, sind daher die Samplingschichten parallel zur Strahlachse orientiert, während in allen anderen Kalorimetermodulen die Samplingschichten orthogonal zur Strahlachse verlaufen. Da die kosmischen Myonen den Detektor bevorzugt unter kleinen Zenitwinkeln erreichen, beschränkt sich die vorliegende Analyse auf das CB–Kalorimeter, das im weiteren näher beschrieben wird.

Das CB–Kalorimeter besteht aus drei Ringen CB1, CB2 und CB3, deren hadronische bzw. elektromagnetische Module jeweils die gleiche Materialstruktur aufweisen.

[1] CB = Central Barrel, Barrel = engl. Faß, Tonne

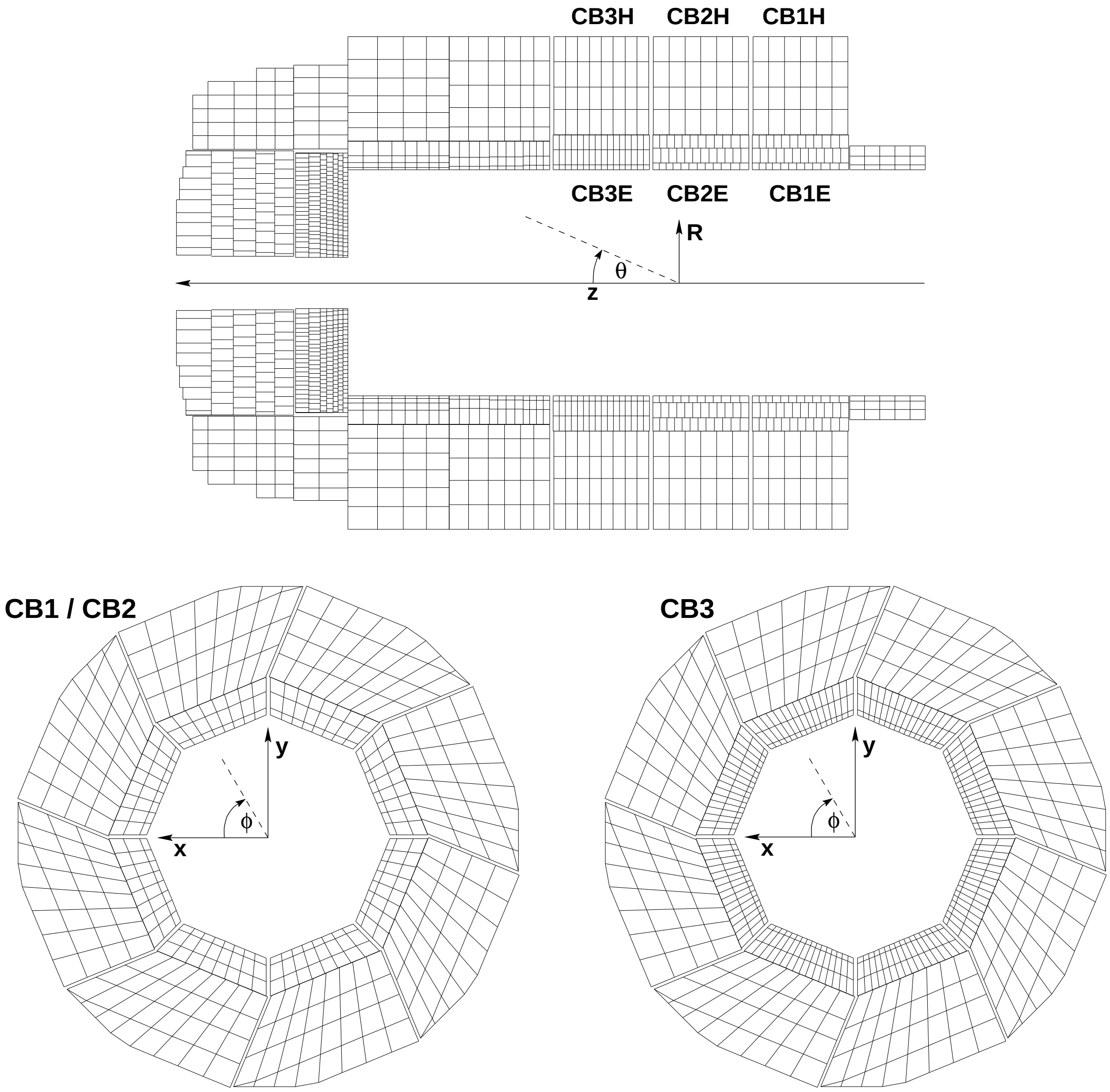

Abbildung 3.1: Zellsegmentierung des H1–Flüssigargon–Kalorimeters in R–z– und x–y–Richtung für das CB1– bzw. CB2– und CB3–Kalorimeter.

Der Aufbau der CBE– bzw. CBH–Kalorimetermodule wird im folgenden anhand von Abbildung 3.2 erläutert. Hier sei angemerkt, daß mit der Bezeichnung CBE bzw. CBH alle Module des elektromagnetischen bzw. hadronischen CB–Kalorimeters gemeint sind. Die Bemaßung der einzelnen Komponenten der Samplingschichten ist ebenfalls Abbildung 3.2 zu entnehmen.