Energieverlust von Elektronen und Positronen

bei hlemen Euerfien auch et Auniteilation Moller Bhabha



Figure 26.9: Fractional energy loss per radiation length in lead as a function of electron or positron energy. Electron (positron) scattering is considered as ionization when the energy loss per collision is below 0.255 MeV, and as Moller (Bhabha) scattering when it is above. Adapted from Fig. 3.2 from Messel and Crawford, *Electron-Photon Shower Distribution Function Tables for Lead, Copper, and Air Absorbers*, Pergamon Press, 1970. Messel and Crawford use $X_0(Pb) = 5.82 \text{ g/cm}^2$, but we have modified the figures to reflect the value given in the Table of Atomic and Nuclear Properties of Materials ($X_0(Pb) = 6.37 \text{ g/cm}^2$).



energy in carbon and lead, showing the contributions of different

Photonen

mit wachsender Photon-Energie wird Paarbildung zunehmend dominant

für Pb über 4 MeV für H über 70 MeV



ttering) in thickness t of absorber is $P[1 - \exp(-t/\lambda)]$.

Photon Massenabsorptionslänge $\lambda = 1/(\mu/\rho) =$ mittlere freie Weglänge



Fig. 26.15: The photon mass attenuation length (or mean free path) $\lambda = 1/(\mu/\rho)$ for various elemental absorbers as a function of photon energy. The mass attenuation coefficient is μ/ρ , where ρ is the density. The intensity *I* remaining after traversal of thickness *t* (in mass/unit area) is given by $I = I_0 \exp(-t/\lambda)$. The accuracy is a few percent. For a chemical compound or mixture, $1/\lambda_{\text{eff}} \approx \sum_{\text{elements}} w_Z/\lambda_Z$, where w_Z is the proportion by weight of the element with atomic number *Z*. The processes responsible for attenuation are given in not Fig. 26.9. Since coherent processes are included, not all these processes result in energy deposition. The data for 30 eV $\langle E \langle 1 \rangle$ keV are obtained from http://www-cxro.lbl.gov/optical_constants (courtesy of Eric M. Gullikson, LBNL). The data for 1 keV $\langle E \langle 100 \rangle$ GeV are from http://physics.nist.gov/PhysRefData, through the courtesy of John H. Hubbell (NIST).

Elektromagnetischer Schauer:



Betriebsmoden von Gasdetektoren je nach E-Feld





Ionisationskammer





Gasverstärkung in der Nähe eines Anodendrahtes:



Elektronen der Lawine erzeugen sehr schnelles und kleines Signal (kurze Driftstrecke) induziertes Signal hauptsächlich durch langsame Ionendrift

Vieldrahtproportionalkammer

G. Charpak et al. NIM <u>62</u> (1968) 202 Nobelpreis 1992, Rev. Mod. Phys. <u>65</u> (1993) 591

planare Anordnung vonvielen Proportionalzählernohne Trennwände





Driftkammer

A. Walenta, J. Heintze 1970 Phys. Inst. Univ. Heidelberg (NIM <u>92</u> (1971) 373)

Auoden draht $v_0 \cdot \Delta t$ Auoden draht Oriftgeschwuidigheit Drw falls sich Briftgeschw. Butlang der Oeger ändet $x = \int v_0^-(t) dt$ Pniitip: Ka Headle Kathocle Teilchen

in MWPC zwischen Anoden-Drähten Regionen mit sehr niedrigem E-Feld

Einführung zusätzlicher Felddrähte mit negativem Potential verbessert Feldqualität dramatisch

essentiell für Driftkammer in der Ortsauflösung bestimmt durch Driftzeitvariationen und nicht durch Struktur der segmentierten Elektrode



Zylindrische Kammern im Magnetfeld betrieben \rightarrow Messung des Krümmungsradius einer Teilchenspur \rightarrow Impulsmessung (innerhalb eines einzigen Detektors)

 $p (GeV/c) = 0.3 \cdot B (T) \cdot \rho (m)$

Prinpip einer zylindrischen Driftkammer: Drähte in axiale Richtung (parallel zu kollidierenden Teilchen <u>und dem Magnetfeld</u>)

