Introdução à Física de Partículas

Prof. Wagner Carvalho DFNAE / IF / UERJ

wpc@uerj.br Sala 3030A

2019/1

Programa

- I. Conceitos básicos
- II. Detectores e aceleradores de partículas
- III. Princípios de invariância e leis de conservação
- IV. Interações eletromagnéticas
- V. Interações fracas
- VI. Interações fortes

Cronograma

	Fev	Mar				Abr				
Ter	26	5	12	19	26	2	9	16	23	30
Qui	28	7	14	21	28	4	11	18	25	1

	Mai					Jun				Jul
Ter	30	7	14	21	28	4	11	18	25	2 Prova
Qui	2	9	16	23	30	6	13	20	27	4

Conceitos Básicos

Interações Eletromagnéticas

Detectores e Aceleradores

- Interações Fracas
- Princípios de Invariância e Leis de Conservação
- Interações Fortes

Bibliografia de Apoio

Disponíveis na biblioteca da Física (CTC/D):

- Aitchison, lan J. R., Gauge theories in particle physics, volume 1 : a practical introduction: From relativistic quantum mechanics to QED (2013). Exemplares: 1.
- Aitchison, lan J. R., Gauge theories in particle physics, volume 2: a practical introduction: From relativistic quantum mechanics to QED (2013). Exemplares: 2.
- Griffiths, David J., Introduction to elementary particles (2008). Exemplares: 2.
- Griffiths, David J., Introduction to elementary particles (1987). Exemplares: 2.
- Perkins, Donald H., Introduction to High Energy Physics (2000). Exemplares: 1.
- Perkins, Donald H., Introduction to High Energy Physics (1987). Exemplares: 3.

Interação de partículas e radiação com a matéria

- Nesta seção, estudaremos as reações básicas que ocorrem quando a radiação encontra a matéria e os efeitos nela produzidos por esses processos.
- ◆ Usaremos o termo radiação com um sentido mais amplo que engloba radiações eletromagnéticas, partículas isoladas e mesmo núcleos atômicos ou fragmentos de núcleos.
- O conhecimento dos processos de interação entre radiação e matéria são fundamentais para um físico experimental nuclear ou de partículas.
- De fato, tais processos s\u00e3o a base de todos os sistemas de detec\u00e7\u00e3o usados nestas \u00e1reas e determinam sua sensibilidade e efici\u00e9ncia.

Interação de partículas e radiação com a matéria

 A radiação penetrante "enxerga" a matéria em termos de seus constituintes básicos: os elétrons e núcleos (ou mesmo, seus constituintes).

 $\lambda = \frac{h}{p}$ (Relação De Broglie)

- As reações específicas que irão ocorrer dependem do tipo e da energia da radiação incidente. Tais reações podem se dar com o átomo como um todo ou com o núcleo ou mesmo com seus constituintes.
- Todas as reações possíveis irão ocorrer segundo suas probabilidades específicas, que são determinadas pelas leis da mecânica quântica e pela intensidade das interações fundamentais envolvidas.
- Características de um determinado tipo de radiação como poder de penetração, potencial de dano biológico e grau de detetabilidade, são definidos pelos processos físicos pelos quais esta radiação interage com a matéria.

Interação de partículas e radiação com a matéria

1. Seção de choque

- Usada para caracterizar a colisão ou interação entre duas partículas ou estados mais complexos, como núcleos ou átomos.
- A seção de choque é uma quantidade que exprime a probabilidade de que uma reação ocorra.
- Pode ser calculada quando as interações básicas entre as partículas interagentes são conhecidas.
- Usualmente, representada pelo símbolo σ.

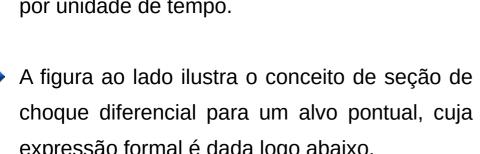
Interação de partículas e radiação com a matéria

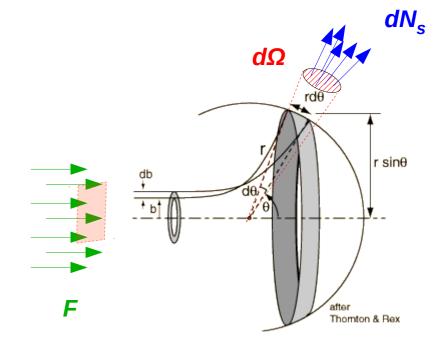
A seção de choque é definida em função dos seguintes parâmetros:

F – Fluxo de partículas incidentes por unidade de área e por unidade de tempo sobre um alvo. $d\Omega$ – Intervalo de ângulo sólido.

dN_s – Número médio de partículas espalhadas por unidade de tempo.

 A figura ao lado ilustra o conceito de seção de expressão formal é dada logo abaixo.





$$\frac{d\sigma}{d\Omega}(E,\Omega) = \frac{1}{F} \frac{dN_s}{d\Omega}$$

A seção de choque tem dimensão de área.

Interação de partículas e radiação com a matéria

A probabilide de que haja um espalhamento em qualquer direção é dada pela seção de choque total, obtida integrando-se a expressão anterior:

$$\sigma(E) = \int d\Omega \frac{d\sigma}{d\Omega}$$

- Na prática, é comum se ter como alvo um pedaço de material com área A e espessura δx , contendo N centros de espalhamento por unidade de volume.
- Assumindo que os centros de espalhamento sejam uniformemente distribuidos e que o material não seja tão espesso que eles se sobreponham significativamente, o número de de centros por unidade de área é dado por $N\delta x$.
- Sendo FA o número de partículas incidentes por unidade de tempo sobre a área do alvo, obtémse a seguinte expressão para o número de partículas espalhadas em d Ω por unidade de tempo:

$$N_s(\Omega) = FAN\delta x \frac{d\sigma}{d\Omega}$$

Interação de partículas e radiação com a matéria

Integrando-se a expressão anterior, obtém-se o número total de partículas espalhadas em qualquer ângulo:

$$N_{total} = FAN\delta x\sigma$$

Por fim, dividindo-se esta expressão pelo número de partículas incidentes por unidade de tempo, FA, obtém-se a probabilidade de espalhamente de uma única partícula em uma espessura δx do material:

$$P_s = N\delta x\sigma$$

Interação de partículas e radiação com a matéria

2. Probabilidade de interação na distância x e livre caminho médio

- Anteriormente, consideramos a probabilidade de interação da radiação ao atravessar uma camada fina de um material. Vamos considerar agora o caso mais geral de uma espessura x qualquer.
- ◆ É mais fácil perguntar-se qual é a probabilidade de que a partícula não sofra uma interação após atravessar uma distância x. Conhecida como probabilidade de sobrevivência, pode ser calculada da seguinte forma. Sejam:

P(x): probabilidade de **não** haver uma interação após a distância x;

w dx: probabilidade de haver uma interação entre x e dx;

Interação de partículas e radiação com a matéria

ightharpoonup A probabilidade de não haver uma interação entre x e dx é então:

$$P(x + dx) = P(x)(1 - wdx)$$

$$P(x) + \frac{dP}{dx}dx = P(x) - P(x)wdx$$

$$dP = -wP(x)dx$$

Integrando-se a expressão anterior, obtém-se:

$$P(x) = Ce^{-wx}$$

◆ Exigindo-se que P(0)=1, isto é, que a probabilidade da radiação não interagir seja 1 para x=0, chega-se a:

$$P(x) = e^{-wx}$$

Interação de partículas e radiação com a matéria

Assim, a probabilidade de que a radiação interaja em algum ponto numa distância x é:

$$P_{int}(x) = 1 - e^{-wx}$$

• É útil defirnir-se também a probabilidade de haver uma interação no intervalo x a x+dx após a sobreviver à distância x:

$$F(x)dx = e^{-wx}wdx$$

Um parâmetro extremamente relevante no estudo da interação da radiação com a matéria é o livre caminho médio, que consiste na distância média λ percorrida sem sofrer uma interação:

$$\lambda = \frac{\int x P(x) dx}{\int P(x) dx} = \frac{1}{w} \qquad [\mathbf{L}]$$

Interação de partículas e radiação com a matéria

- ullet O livre caminho médio está relacionado com a densidade de centros de interação ${\it N}$ e com a seção de choque ${\it \sigma}$ definida anteriormente.
- lacktriangle Expandindo-se a expressão que fornece P_{int} para pequenos valores de δx :

$$P_{int}(x) = 1 - \left(1 - \frac{\delta x}{\lambda} + \dots\right) \approx \frac{\delta x}{\lambda}$$

• Este resultado deve ser equivalente ao obtido anteriormente para a probabilidade de espalhamento de uma partícula de um feixe por um alvo de espessura δx :

$$P_{s} = N\delta x\sigma$$

Comparando-se as duas, chega-se ao resultado:

$$\lambda = \frac{1}{N\sigma}$$

Interação de partículas e radiação com a matéria

 Usando-se a relação anterior, as probabilidades definidas anteriormente podem ser escritas como:

$$P(x) = e^{-N\sigma x}$$

Probabilidade de sobrevivência após percorrer a distância x.

$$P_{int}(x) = 1 - e^{-N\sigma x}$$

Probabilidade de interação na distância x.

$$F(x)dx = e^{-N\sigma x}N\sigma\delta x$$

Probabilidade de interação no intervalo δx após percorrer a distância x.

Interação de partículas e radiação com a matéria

3. Densidade superficial

- Uma grandeza frequentemente utilizada para caracterizar a espessura dos absorvedores é a chamada densidade superficial ou espessura de massa.
- A espessura de massa de um material é definida como o produto de sua densidade de massa ρ
 por sua espessura t:

$$\mu \equiv \rho t$$
 [ML⁻²]

- A espessura de massa é uma grandeza mais apropriada do que o comprimento para discutir a interação da radiação com a materia, pois é mais proximamente relacionada à densidade de centros de interação.
- Proporciona uma normalização de materiais com diferentes densidades.

Interação de partículas e radiação com a matéria

O estudo da interação das partículas com a matéria é usualmente divido em três categorias, segundo o tipo da partícula interagente:

- partículas carregadas pesadas (excetuando o elétron)
- radiação gama
- elétrons e pósitrons

Interação de partículas e radiação com a matéria

Partículas carregadas

Principais efeitos da passagem de partículas carregadas pela matéria:

- perda de energia
- deflexão de sua direção original

Estes efeitos resultam dos seguintes processos:

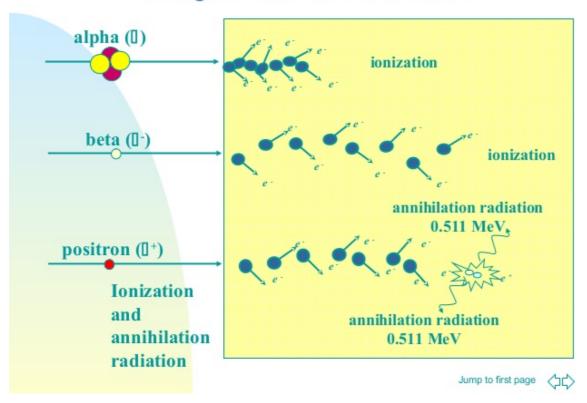
- colisões inelásticas com os elétrons atômicos dos materiais
- espalhamento elástico pelo núcleo
- emissão de radiação Cherenkov
- reações nucleares
- bremsstrahlung



Relativamente raros

Interação de partículas e radiação com a matéria

Charged Particle Interactions



https://www.slideshare.net/erletshage1/lecture-1-30005220

Interação de partículas e radiação com a matéria

Partículas carregadas pesadas (μ , π , ρ , α ,...)

- Perda de energia quase que exclusivamente através de colisões inelásticas.
- As colisões de partículas com os átomos na matéria têm natureza estatística, ocorrendo segundo probabilidades governadas pela mecânica quântica.
- Resultam na ionização ou excitação dos átomos do meio.
- Fração muito pequena da energia da partícula transferida em cada colisão.
- Contudo, na matéria densa, o número de colisões por unidade de comprimento é muito grande e a quantidade de energia depositada mesmo em uma espessura fina de material é substancial.

Interação de partículas e radiação com a matéria

Partículas carregadas pesadas (μ , π , ρ , α ,...)

 Valor médio de perda de energia por unidade de comprimento (stopping power é um termo frequentemente usado) dado pela fórmula de Bethe-Bloch:

$$-\frac{dE}{dx} = 2\pi N_a r_e^2 mc^2 \rho \frac{Z}{A} \frac{z^2}{\beta^2} \left[\ln \left(\frac{2m\gamma^2 v^2 W_{max}}{I^2} \right) - 2\beta^2 - \delta - 2\frac{C}{Z} \right]$$

r_a: raio clássico do elétron

 m_e : massa do elétron

N_a: número de Avogadro

I: potencial médio de excitação

Z: número atômico do material absorvedor

A: número de massa do material absorvedor

p: densidade do material absorvedor

z: carga da partícula incidente em unidades de e

B: v/c da partícula incidente

 γ : $(1-\beta^2)^{-1}$

δ: correção de densidade

C: correção de camada

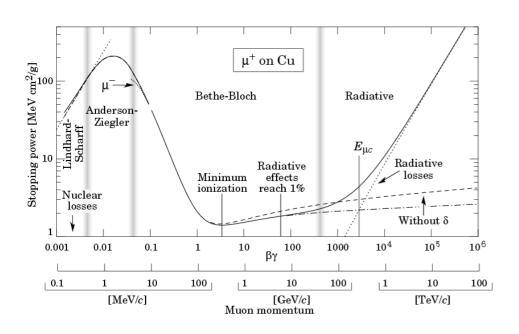
 W_{max} : máxima transferência de energia em uma

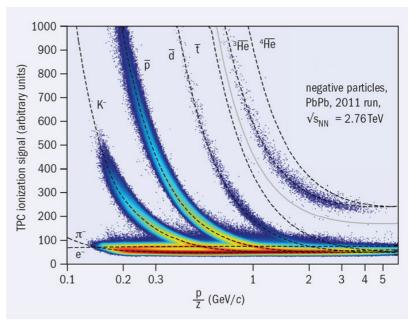
única colisão

Interação de partículas e radiação com a matéria

Partículas carregadas pesadas ($\mu, \pi, p, \alpha, ...$)

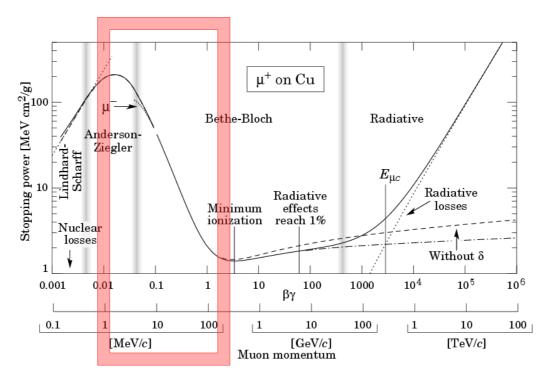
$$-\frac{dE}{dx} = 2\pi N_a r_e^2 mc^2 \rho \frac{Z}{A} \frac{z^2}{\beta^2} \left[\ln \left(\frac{2m\gamma^2 v^2 W_{max}}{I^2} \right) - 2\beta^2 - \delta - 2\frac{C}{Z} \right]$$





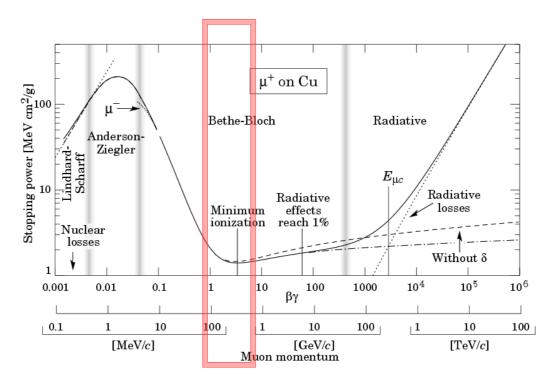
Perda de energia de partículas carregadas pesadas (cont.)

- Analisando-se as curvas de dE/dx das variadas partículas, constata-se que:
 - A energias não-relativísticas, o comportamento de dE/dx é dominado pelo fator global $1/\beta^2$, decrescendo com o aumento da velocidade (e, portanto, energia) da partícula.



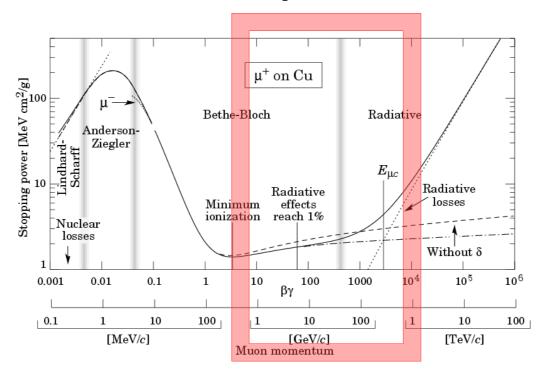
Perda de energia de partículas carregadas pesadas (cont.)

- Analisando-se as curvas de dE/dx das variadas partículas, constata-se que:
 - O valor de dE/dx atinge um mínimo para $\beta \approx 0,96$. Partículas neste ponto são chamadas de **partículas minimamente ionizantes**.



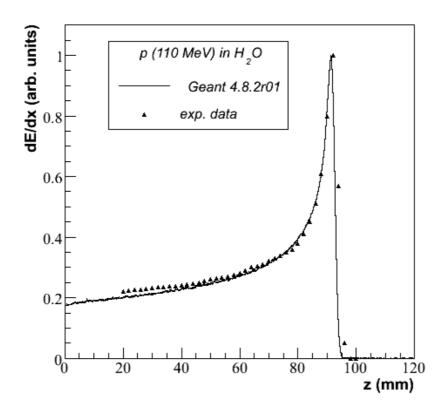
Perda de energia de partículas carregadas pesadas (cont.)

- Analisando-se as curvas de dE/dx das variadas partículas, constata-se que:
 - O mínimo de *dE/dx* é quase o mesmo para todas as partículas de mesma carga.
 - Além do ponto de ionização mínima, o termo $1/\beta^2$ torna-se quase constante e dE/dx volta a crescer lentamente, devido ao termo logarítimico.



Perda de energia de partículas carregadas pesadas (cont.)

O resultado é que uma grande quantidade de energia por unidade de comprimento é depositada justamente no final do caminho da partícula. Este efeito é chamado pico de Bragg e pode ser visualizado na figura abaixo.

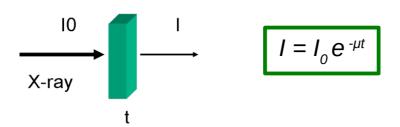


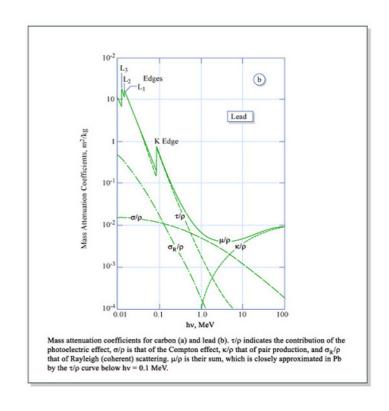
Interação de partículas e radiação com a matéria

Radiação γ (fótons)

Por não possuir carga elétrica, o fóton interage com a matéria de forma bem distinta das partículas carregadas. Sua interação é pontual, através dos seguintes processos:

- efeito fotoelétrico: o fóton desaparece e um elétron é ejetado do átomo
- efeito Compton: espalhamento fóton-elétron (γ e⁻
 → γ e⁻)
- produção de pares: conversão do fóton em um par elétron-pósitron (γ→e+e-)





Interação de partículas e radiação com a matéria

Partículas carregadas: elétrons e pósitrons

- Os elétrons e pósitrons, ao atravessarem a matéria, perdem energia por dois processos principais:
 - Ionização: dominante a baixas velocidades (energias)
 - Bremsstrahlung (irradiação de fótons ao serem desacelerados pelo campo coulombiano do núcleo): dominante a velocidades relativísticas (altas energias)
- Energia média do elétron, no limite ultrarelativístico (β ~1), após atravessar uma camada de espessura x:

$$\langle E \rangle = E_0 e^{-x/X_0}$$

• X_0 é chamado de comprimento de radiação e é a distância na qual a energia média do elétron reduz-se a 1/e do seu valor inicial.

Características gerais dos detectores

Sensibilidade

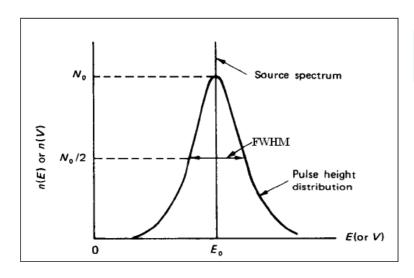
Capacidade de produzir um sinal utilizável para a detecção de uma radiação de um certo tipo e energia.

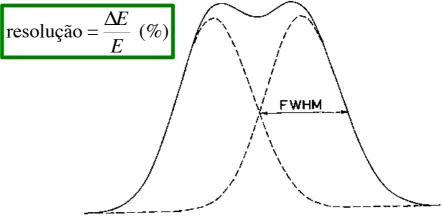
Resposta

Relação entre a energia da radiação e o sinal deixado no detector (corrente, carga ou altura de pulso)

Características gerais dos detectores

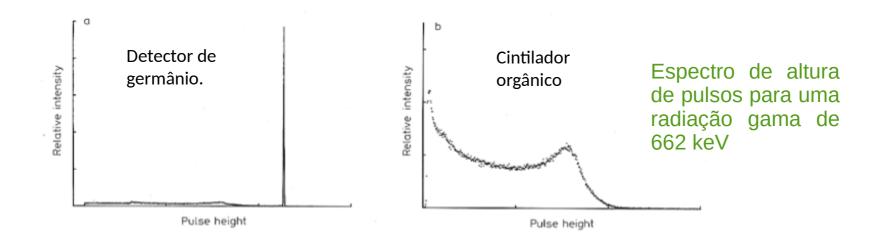
- Resolução de energia
 - Parâmetro que mede a capacidade de distinguir duas energias próximas.
 - A resolução é dada em termos de FWHM (Full Width at Half Maximum). Energias que estão mais próximas do que esse intervalo são ditas não-resolvíveis.





Características gerais dos detectores

- Função de resposta
 - É a distribuição das alturas de pulso obtidas quando o detector é bombardeado por radiações de mesma energia.
 - Pode ser distinta para diferentes tipos de radiação, pois depende dos diferentes processos físicos que ocorrem e das dimensões do detector.



Características gerais dos detectores

Tempo de resposta

Tempo que o detector leva para formar o sinal de resposta após a passagem da radiação.

Também a duração temporal do sinal é uma característica fundamental, determinando a taxa limite de contagem em que o detector pode operar.

Tempo morto

Tempo finito necessário para processar um evento e que está normalmente relacionado com tempo de duração do pulso elétrico do detector.

Durante esse tempo, o detector fica indisponível para registrar um novo evento.

Características gerais dos detectores

Eficiência de detecção

Razão entre o número de eventos (partículas ou radiações) registrados N_{reg} pelo detector e o número de eventos emitidos N_{emit} pela fonte.

$$\epsilon = \frac{N_{reg}}{N_{emit}}$$

A eficiência total é a convolução de duas componentes:

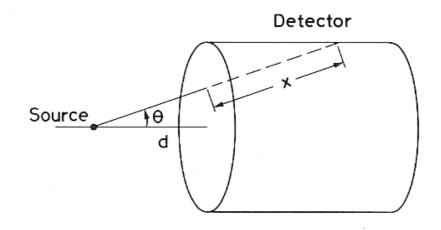
- eficiência intríseca: fração dos eventos incidentes N_{inc} no detector que são de fato registrados. Depende da seção de choque de interação da radiação incidente com o material do detector.

$$\epsilon_{intr} = \frac{N_{reg}}{N_{inc}}$$

Características gerais dos detectores

- eficiência geométrica (ou aceitação): fração do total da radiação emanada que é interceptada pelo detector. Depende completamente da configuração geométrica do detector e da fonte.

$$\epsilon_{geom} = \frac{N_{inc}}{N_{emit}}$$



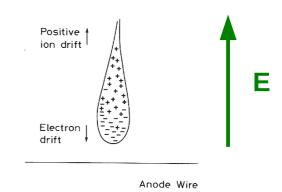
Detectores de ionização

- Baseiam-se na coleta dos elétrons e íons produzidos no gás ou outro meio pela passagem da radiação ionizante.
- Tipos básicos de detectores a gás:
 - câmaras de ionização
 - contadores proporcionais
 - contadores saturados (Geiger-Muller)
- Grande evolução nos anos 60, com a invenção das câmaras proporcionais multifilares (multi-wire proportional chamber MWPC).
- Atualmente há uma ampla variedade deste tipo de detectores: câmara de arrasto,
 RPC (resistive plate chamber), tubos streamer, etc.
- Emprego intensivo em experimentos de física de altas energias.

Detectores de ionização

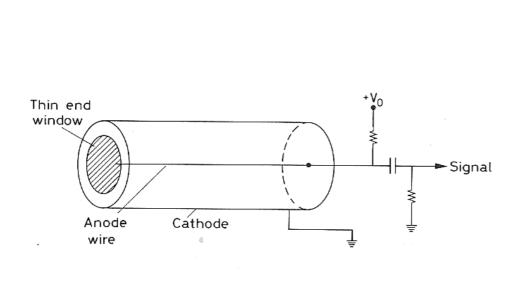
• Vários fenômenos de ionização ocorrem em gases. Ao longo dos anos, eles foram estudados e explorados para o uso em detectores de partículas.

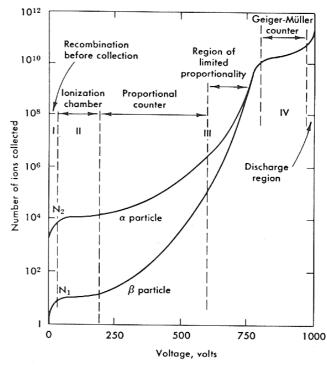
 Um fenômeno fundamental é a multiplicação que ocorre quando os elétrons da ionização primária adquirem energia suficiente para a produção de novas ionizações, processo denominado de avalanche.



Detectores de ionização

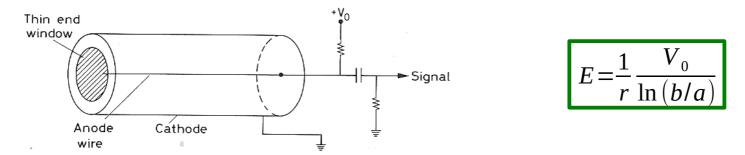
- Os tipos básicos de detectores a gás são essencialmente o mesmo dispositivo.
- A diferença reside nos limites de operação, que são ajustados para explorar os diferentes fenômenos.





Detector proporcional cilíndrico

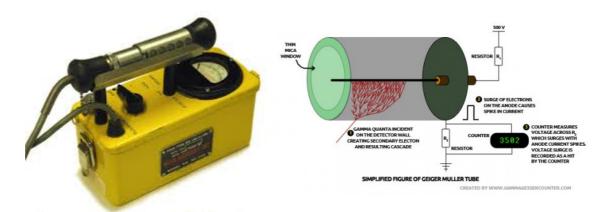
 A característica principal deste tipo de detector é a proporcionalidade do sinal com o número de ionizações primárias.



- A geometria cilíndrica impõe uma dependência de 1/r ao campo elétrico.
- O ajuste apropriado de V_0 , faz com que a avalanche se desenvolva rapidamente apenas na região muito próxima do fio, onde o campo E é suficientemente intenso para produzir o efeito multiplicador das ionizações.

Detectore Geiger-Müller

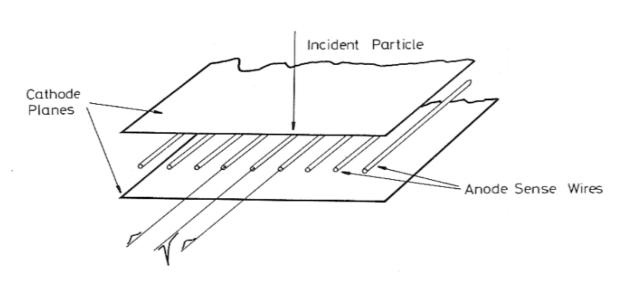
- É um dos tipos mais antigos de detectores, tendo sido introduzido em 1928 por Geiger e Müller.
- Opera na região de saturação: o sinal coletado varia pouco com a tensão aplicada e independe da energia depositada pela radiação.
- Principais características:
 - simples
 - baixo custo
 - fácil operação



• É um dos detectores de maior uso comercial até hoje.

Câmara proporcional multifilar

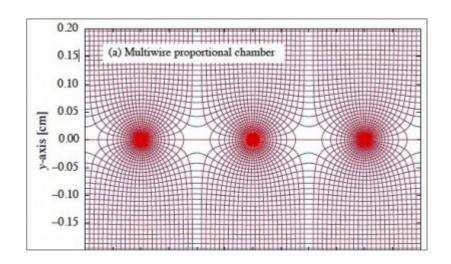
- Consiste de um plano de fios ânodos igualmente espaçados centrado entre dois planos cátodos.
- O espaçamento típico entre os fios é da ordem de 2 mm e a distância entre os planos ânodo e cátodo é de 7 ou 8 mm.

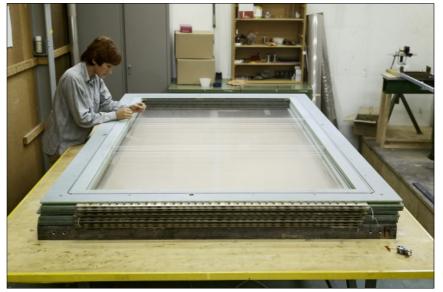




Câmara proporcional multifilar

• Linhas de campo elétrico e equipotenciais no interior de uma câmara proporcional multifilar submetida a uma diferença de potencial.





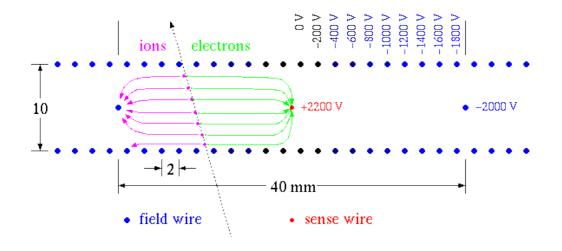
Câmara de arrasto

- Aperfeiçoamento da MWPC.
- Usa o tempo de chegada dos elétrons no fio, t_1 , para obter a informação espacial.
- Se o tempo de chegada da partícula, t_o, e a velocidade de arrasto, u, são conhecidos, então a distância x entre o ponto de passagem da partícula e o ânodo é dada por:

$$x = \int_{t_0}^{t_1} u dt$$

Câmara de arrasto

- É desejável que a velocidade de arrasto u seja constante.
- Para isso, o campo elétrico entre os fios de ânodo deve ser mais uniforme.
- Fios adicionais de modulação do campo são adicionados e os fios de ânodo são posicionados mais afastados em relação à MWPC.

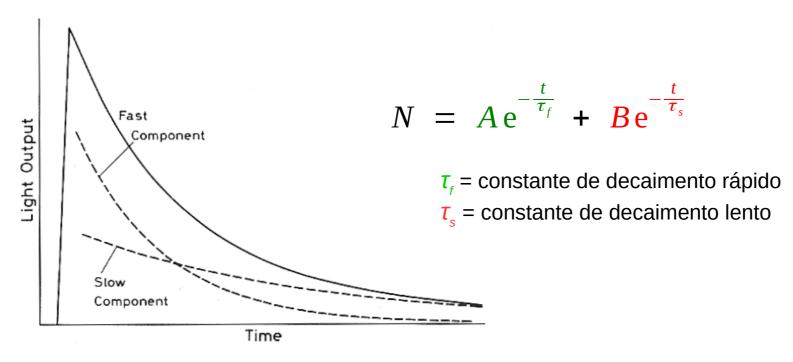


Cintilação

- Os materiais cintiladores exibem a propriedade de luminescência.
- Quando expostos a certas formas de energia, esses materiais absorvem e reemitem essa energia na forma de luz visível.
- Se a reemissão ocorre dentro de um intervalo de tempo de ~10⁻⁷ s o processo é chamado fluorescência.
- Se a reemissão é atrasada devido ao estado excitado ser metaestável o processo é chamado fosforescência.

Cintilação

• O processo é caracterizado por uma ou às vezes duas escalas de tempo através de constantes de tempo que expressam a velocidade do decaimento do(s) estado(s) excitado(s).



Materiais cintiladores

- Cintiladores orgânicos: mais rápido / menor resolução de energia
 - cristais
 - líquidos
 - plásticos
- Cintiladores inorgânicos: menos rápido / maior resolução de energia
 - cristais
- Gases cintiladores
- Vidros cintiladores

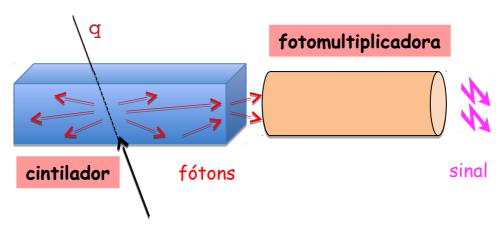
Cintiladores: principais características

Várias informações podem ser extraídas dos sinais dos cintiladores:

- Energia: Acima de uma energia mínima, a maior parte dos cintiladores comportase de forma aproximadamente linear com a energia depositada pela radiação.
- Informação temporal: Os cintiladores são dispositivos rápidos comparados a outros tipos de detectores.
- Discriminação por forma de onda. Com esta característica, alguns cintiladores são capazes de distinguir o tipo de radiação incidente.

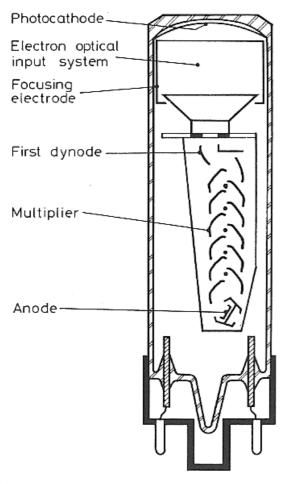
Detectores de cintilação

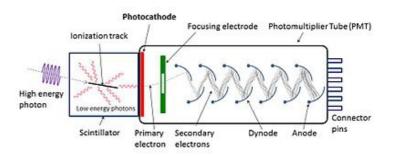
- Juntamente com os detectores a gás, é um dos dispositivos mais usados na detecção de partículas.
- Processo indireto de produção de sinais elétricos. Duas etapas de transferência de energia.
- Dois dispositivos: material cintilador e um fotossensor.
- Vantagem principal em relação aos detectores a gás: ausência do gás e alguma inconveniência que isso possa significar (demanda de renovação contínua, pressão controlada, etc...).



Fotomultiplicadora

Dispositivo usualmente utilizado juntamente com cintiladores.



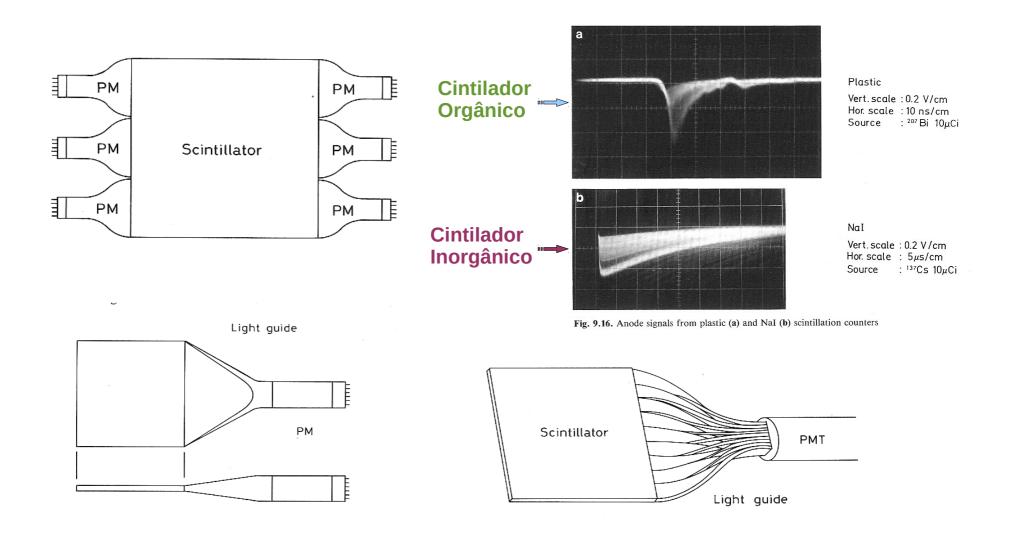


- Uma alta voltagem é aplicada no cátodo, dinodos e ânodo formando uma escada de potencial.
- O fotoelétron emitido pelo cátodo é dirigido para o estágio de multiplicação gerando um efeito cascata.
- Os elétrons são finalmente coletados pelo ânodo gerando uma corrente que pode ser amplificada e analizada.
- Pode ser operado no modo contínuo ou pulso.

Características desejáveis dos materiais cintiladores

- Alta eficiência para conversão da energia de excitação para radiação de fluorescência.
- Transparência à fluorescência tal que permita a transmissão da luz.
- Espectro de emissão compatível com o espectro de sensibilidade da fotomultiplicadora.
- Constante de tempo τ pequena.

Conjunto cintilador-fotomultiplicadora



Aplicações de detectores cintiladores

- Devido às suas características de rapidez, eficiência e baixo custo, os cintiladores são bastante utilizados em aplicações em física de altas energias.
- Sistemas de trigger e de calorimetria são alguns exemplos.



Aceleradores de partículas

- Elementos radioativos e radiação cósmica são as fontes naturais de partículas e radiação.
- Nos primórdios da física de partículas, as fontes radioativas foram usadas nas investigações sobre a natureza da matéria. Exemplo célebre, é o experimento de Geiger-Marsden-Rutherford que levou à descoberta do núcleo atômico a partir do espalhamento de partículas α provenientes de uma fonte do elemento rádio (Ra).
- Já os raios cósmicos, radiações provenientes de fora da Terra, foram e são até hoje usados como fontes de radiações altamente energéticas para a investigações no campo da física de partículas.

Aceleradores de partículas

Os aceleradores de partículas nasceram das limitações intrínsecas dessas duas fontes naturais:

- A energia das partículas emitidas por fontes radioativas está limitada a ~ 10 MeV.
- O espectro de energia dos raios cósmicos primários se estendem por muitas e muitas ordens de grandeza até cerca de 10²⁰ eV.
- O que chega à superfície da Terra são os raios cósmicos secundários. Sua composição e espectro de energia é extremamente variada, dependendo de fatores como a espécie do raio cósmico primário, sua energia, altitude da interação e do ponto de observação.

Aceleradores de partículas

Os aceleradores de partículas proporcionam feixes controlados, com composição e energia bem definidos.

Permitem a preparação do estado inicial da reação em estudo.

A aceleração e controle de feixes de partículas carregadas dependem somente da interação eletromagnética.

O princípio de funcionamento são as interações básicas de uma carga elétrica $m{q}$ com os campos elétrico $m{\vec{E}}$ e magnético $m{\vec{B}}$:

$$\vec{F}_{E} = q \vec{E}$$

$$\vec{F}_{B} = q \vec{v} \times \vec{B}$$

Aceleradores de partículas

Principais tipos de aceleradores:

- Eletrostáticos
- Lineares
- Circulares (órbita fechada)

Aplicações:

- Pesquisa: física de partículas, física de materiais, biologia
- Aplicações médicas
- Indústria, segurança, conservação de alimentos, tratamento de rejeitos