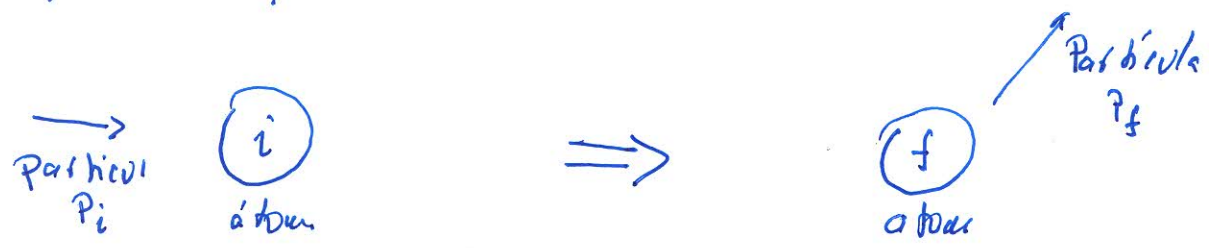


1. Física desajada: 2/3/09

Vimos estados ligados (estacionários) que descrevem ^{o sistema} átomos, etc

Para interagir com ~~estes~~ outros sistemas devemos interagir deles via "espalhamento":



O espalhamento é dito ser elástico se $i \equiv f$ p/ o sistema opaco está do lado

Espalhamento é a base da nossa investigação da matéria. Apesar de ser um processo essencialmente dependente do tempo pode ser descrito por métodos independentes do tempo.

Obs: $v \rightarrow 0$
 $q \rightarrow \infty$

0.) Separação do movimento do centro de massa

$$H_{cm} = \frac{p_1^2}{2\mu_1} + \frac{p_2^2}{2\mu_2} + V(x_1 - x_2) \implies H = H_{cm} + H_{rel}$$

$H_{cm} = \frac{P^2}{2M}$ e $H_{rel} = \frac{p^2}{2\mu} + V(x)$ onde $M = \mu_1 + \mu_2$ e $\frac{1}{\mu} = \frac{1}{\mu_1} + \frac{1}{\mu_2}$

$H|E\rangle = E|E\rangle$
 $H_{rel}|E\rangle = E_{rel}|E\rangle$
 $H_{cm}|E\rangle = E_{cm}|E\rangle$
 $E = E_{rel} + E_{cm} = |E_{rel}\rangle |E_{cm}\rangle$

tratar só o mov. relativo

2. ~~Revisão~~ Fatos básicos: (em sistemas tri-dimensionais)

a.) Estados ligados: são auto-estados de H

$$H|E\rangle = E|E\rangle \quad (1)$$

tais que sua função de onda $\psi_E(x) = \langle x | E \rangle$ são

normalizadas, $\int dx |\psi_E(x)|^2 < \infty$

Uma das condições de contorno usadas na solução de (1)

é que $|\psi_E| \rightarrow 0$ suficientemente rápido para $|x| \rightarrow \infty$.
Lembre-se que o espectro de E é discreto!

Estes estados (em muitos casos) são formados por ~~uma~~ conjunto de

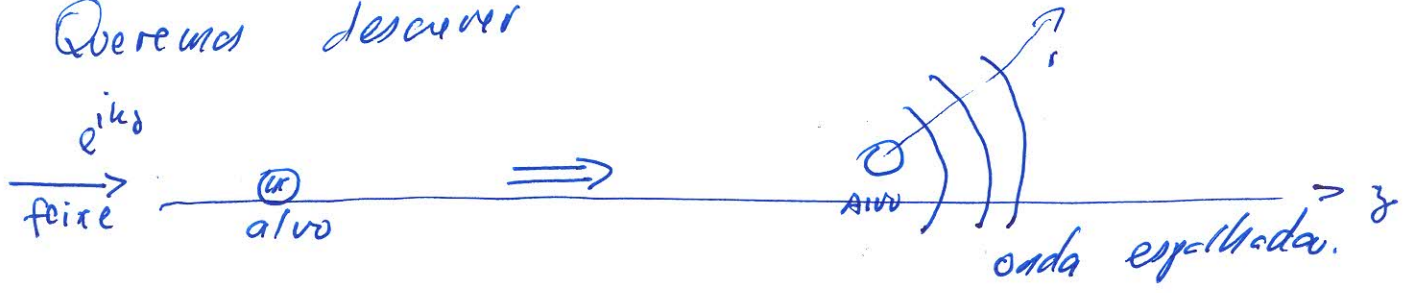
Completa pois não descobrimos explicitamente!

b). Estados de espalhamento: são auto-estados de H

$$H|E\rangle = E|E\rangle \quad (1)$$

porém são não normalizáveis. A condição de normalização neste caso deve ser dada pela FÍSICA DESEJADA!

Queremos descobrir



Suponhamos que o potencial de radiação seja de curto alcance (ou seja o que isto significa) e que $r \rightarrow \infty$ a solução de (1) deve descrever uma partícula livre paragente $|i\rangle$, $\frac{e^{ikr}}{r}$ onde $E = \frac{\hbar^2 k^2}{2\mu}$

com isto impomos que

$$\Psi_E(r) \approx e^{ikz} + f(\theta, \varphi) \frac{e^{ikr}}{r} \quad (2) \quad \text{para } r \rightarrow \infty$$

A SER DETERMINADO!

Note que: 1) Ψ_E é ~~normalizável~~. Poderíamos adotar uma prescrição t.f. física $\Psi_E \approx N \left(e^{ikz} + f(\theta, \varphi) \frac{e^{ikr}}{r} \right)$ estando normalizado, (3)

fixando N .

2) Este processo fornece a resposta desejada graças de

ser fisicamente uma partícula incidente $e^{ikz} = \frac{e^{ikr}}{r}$ (3 f-codes) e o é um processo de decaimento do decaimento! Voltarem a esse ponto mais tarde!

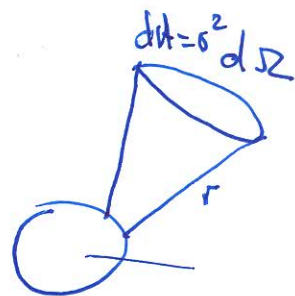
c) Seção de choque diferencial

Para feixes ^{de partículas} não interagentes com si (i.e. fixos para cargas) de átomos
 (evitamos problemas de muitos corpos)

$$\dot{N}_{esp} = \frac{\# \text{ part. esp. } \rho / dR}{dt}$$

$$d \text{ prop. to } dR R^2 = dA$$

e' prod do fluxo incidente \implies



$$\dot{N}_{esp} = \left(\frac{d\sigma}{dR} \right) (r^2 dR) F_{inc} \quad (1)$$

\hookrightarrow coef. de proporcionalidade

Mas o fluxo incidente d:
$$J_j = F_{inc} = \frac{\hbar}{2\pi i} \left(\psi_{inc}^* \nabla \psi - \psi \nabla \psi^* \right) \Big|_j$$

$$= |N|^2 \frac{\hbar k}{\mu} \quad (2)$$

Por outro lado
$$\dot{N}_{esp} \approx r^2 dR \int_r^{r+dR} = r^2 dR \frac{\hbar}{2\pi i} \left(\psi_{esp}^* \nabla \psi_{esp} - \psi_{esp} \nabla \psi_{esp}^* \right)$$

$$\approx |N|^2 \frac{\hbar k}{\mu} \frac{|f|^2}{r^2} \quad (3)$$

Logo (1) + (2) + (3) \implies $\frac{d\sigma}{dR} = |f|^2 \quad (4)$

Obs.: (1) Desprezamos o termo de interferência entre o campo espalhado e a incidência. Isso pode ser feito? NÃO, essa é a origem do termo óptico!

(2) ~~Para~~ Essa aproximação é de fato válida e usamos jacobiano de coord. e ~~precisamos~~ a consideramos o termo de interferência, obtendo o termo óptico!

