RECUO DE UM ÁTOMO DEVIDO À ABSORÇÃO DE FÓTONS

V.S. BAGNATO e S.C. ZILIO Instituto de Física e Química de São Carlos, USP^(*)

1. INTRODUÇÃO

O uso de lasers para resfriamento de um feixe atômico tornou-se uma técnica importante no contexto de espectroscopia de altíssima resolução (1,2). Neste tipo de experimento, utiliza-se a transferência de momenta dos fótons de um feixe de laser contrapropagando-se ao feixe atômico para fazer com que este se desacelere. Como a temperatura do átomo é definida em termos da sua energia translacional (E \sim 3/2 KT) e a velocidade final é pequena, temos átomos com temperaturas bem baixas, daí a origem do termo "resfriamento de um feixe atômico". Recentemente, conseguiu-se resfriar átomos a uma temperatura da ordem de 10^{-4} K $^{\left(3\right)}$.

O decréscimo da velocidade permite a supressão do efeito Doppler e proporciona um tempo maior de interação entre o átomo e o campo de radiação de um segundo laser (teste), que é utilizado para as medidas espectrais. A ausência do efeito Doppler e o aumento do tempo de trânsito do átomo no feixe do laser de teste levam ao estreitamento das linhas de ressonância e produz um enorme acréscimo de resolução nos espectros obtidos. Duas aplicações imediatas deste aumento de resolução estão na determinação das constantes atômicas fundamentais e no desenvolvimento de novos padrões de freqüências (relógios atômicos). A existência de átomos a baixa temperatura também permite a realização de confinamento de átomos neutros, ain da na fase gasosa, possibilitando o estudo de efeitos coletivos como a condensação de Bose-Einstein e propriedades de transporte em gases quânticos.

Embora já existam tratamentos quântico (4) e semi-clássico (5) para descrever a interação do átomo com o campo de radiação eletromagnética, uma abordagem clássica é importante como uma maneira alternativa de se introduzir este assunto a nível de graduação. Considerando o átomo como um sistema quântico de dois níveis em repou-

^(*) Caixa Postal 369, 13560 São Carlos, SP.

so, descrito por uma freqüência de transição $\omega_0=(E_2-E_1)/\hbar$ e submetido a um campo de radiação monocromática de freqüência ω (energia de um fóton = $\hbar\omega$), poder-se-ia em princípio esperar que a absorção ocorresse quando a radiação estivesse ressonante com o átomo. Entretanto, como devemos ter conservação de energia e momentum, o átomo recebe uma velocidade de recuo devido à absorção do fóton e aumenta seu momentum linear em $\hbar k$. Esta situação está esquematizada na Fig. 1.

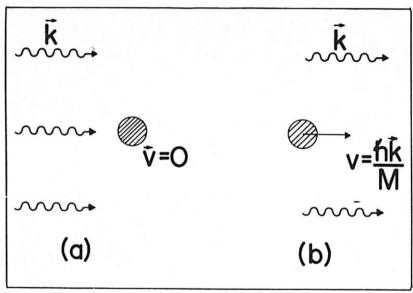


Fig. 1 - Diagrama mostrando a absorção do fóton e o recuo do oscil<u>a</u> dor (a) antes e (b) depois da absorção.

A conservação de energia requer que:

$$\hbar\omega = \hbar\omega_0 + \frac{1}{2} \text{ Hv}^2 = \hbar\omega_0 + \frac{1}{2} \frac{(\hbar\omega)^2}{\text{Hc}^2}$$
 (1)

onde M é a massa do átomo e v sua velocidade após a ocorrência da absorção. Assim, temos uma situação onde o átomo não absorve radiação com freqüência ω_0 e um deslocamento para o azul ocorrerã (ω > ω_0).

Uma maneira alternativa de tratar este problema é considerar ambos átomo e campo eletromagnético como variáveis clássicas, obter as equações de movimento e resolvê-las para encontrar a força

de recuo assim como o efeito de deslocamento para o azul. O resultado obtido desta maneira possui as mesmas características básicas apresentadas pelo modelo semi-clássico, embora o efeito de saturação devido à emissão estimulada não seja observado.

II. TRATAMENTO CLÁSSICO DA INTERAÇÃO ÁTOMO-CAMPO DE RADIAÇÃO

O tratamento teórico a seguir é similar, até a eq. (8), aquele feito para obtenção do coeficiente de absorção de um sólido (6,7). A introdução do efeito Doppler e da transferência ao átomo da força exercida pelo campo magnético sobre o elétron não são em geral feitas na literatura e são responsáveis pelos efeitos que queremos estudar. Isto justifica a importância do tratamento a seguir na discussão do resfriamento de um feixe atômico via laser.

Neste modelo clássico, o átomo consiste de um núcleo pesado de massa H_n, carregado positivamente, com um elétron de massa m ligado harmonicamente a ele. Quando este oscilador é submetido a um campo eletromagnético de freqüência ω, o campo elétrico È agirã sobre o elétron resultando num movimento oscilatório forçado. Como M_n >> m, o deslocamento do núcleo devido a este campo oscilando rapidamente é pequeno e será desprezado. Para um tratamento mais rigoroso que considera também o movimento nuclear, podemos utilizar a massa reduzida, o que nos leva basicamente ao mesmo resultado. Uma vez que o elétron adquiriu uma velocidade finita devido à força elétrica, o campo magnético exercerá uma força na direção do vetor de propagação k do campo eletromagnético. Esta é chamada de pressão de radiação.

Considerando o campo elétrico É com polarização na direção x e propagando-se na direção z, a equação que descreve o efe<u>i</u> to deste sobre o elétron é dada por:

$$m\ddot{x} + m\gamma\dot{x} + m\omega_0^2 x = -eE \cos \omega t$$
 (2)

onde x representa a posição do elétron, ω_0 a freqüência de ressonância e o lado direito da equação é a força que o campo elétrico de freqüência ω exerce sobre o elétron. Multiplicando (2) por \dot{x} teremos uma equação para o balanço da potência, onde o termo $P=m\gamma\dot{x}^2$ tem sua origem no fato de que o elétron acelerado emite radiação eletromagnética. Para encontrar o valor de γ utilizamos a fórmula de Larmor (7):

$$P = 2/3 \frac{e^2 |\ddot{x}|^2}{c^3}$$
 (3)

e o fato de que $\ddot{x}=\omega\dot{x}$ para o estado estacionário de um movimento oscilatório forçado. Utilizando esta relação em (3) e igualando esta a m $\gamma\dot{x}^2$, encontramos γ como sendo:

$$\gamma = 2/3 \frac{e^2 \omega^2}{mc^3} . (4)$$

Esta expressão será utilizada posteriormente para a execução de cá<u>l</u> culos numericos.

A força magnética atuando sobre o elétron é:

$$\dot{f}(t) = -e/c \dot{x}(t) B(t) \hat{z}$$
 (5)

onde $\vec{B}(t) = E \cos \omega t \hat{y}$ está relacionado com \vec{E} através das equações de Maxwell⁽⁷⁾. A solução do estado estacionário de (2) é bem conhecida⁽⁸⁾ e deve ser usada para obter-se o valor de $\dot{x}(t)$ da eq. (5). Encontra-se que:

$$\dot{x}(t) = \frac{e E \omega}{m} \frac{sen(\omega t + \phi)}{\sqrt{(\omega_{\theta}^2 - \omega^2)^2 + \omega^2 \gamma^2}}$$
 (6)

onde:

$$\phi = tg^{-1}[\omega \gamma / (\omega^2 - \omega_0^2)] . (7)$$

Colocando (6) em (5) e tomando-se a media temporal sobre um período de oscilação obtemos a força magnética media agindo sobre o eletron:

$$<\bar{f}> = \frac{e^2 E^2}{2mc} \frac{\omega^2 \gamma}{(\omega^2 - \omega_g^2)^2 + \omega^2 \gamma^2} \bar{z}$$
 (8)

onde o ângulo de fase φ definido em (7) foi utilizado.

Para chegarmos a esta expressão de força supusemos que o núcleo é pesado demais para seguir as oscilações rápidas do campo elétrico (lembre-se que o valor médio da força elétrica é nulo). Por outro lado, como a força magnética tem um valor médio não nulo e o elétron está fortemente acoplado ao núcleo, esta força é transmitida ao átomo como um todo, o qual adquire uma velocidade $\vec{v}(t)$ na direção de \vec{k} . Esta velocidade introduz um deslocamento Doppler e a freqüência de transição no referencial do laboratório transforma-se de acordo com:

$$\omega_0 \longrightarrow \omega_0^1 = \omega_0 (1 - v/c)$$
 (9)

de forma que a força agindo sobre o átomo é:

$$\langle F \rangle = H \hat{v} = \frac{e^2 E^2}{2 m c} \frac{\omega^2 \gamma}{\left[(\omega - \omega_0^4) (\omega + \omega_0^4) \right]^2 + \omega^2 \gamma^2}$$
 (10)

Estamos interessados no caso em que a onda eletromagnética está quase em ressonância com o átomo i.e., $\omega \approx \omega_0$. Supondo v/c << 1, podemos escrever $\omega + \omega_0^+ \approx 2\omega$ e (10) se torna:

$$H\dot{v} = \frac{e^2 E^2}{2mc} \frac{\gamma}{4(\Delta - \omega_0 v/c)^2 + \gamma^2}$$
 (11)

onde $\Delta = \omega - \omega_0$ é a de-sintonia. A integração de (11) com a condição inicial v(0) = 0 é trivial e dá origem a um polinômio para v(t):

$$\frac{4}{3} \omega_0^2 \left(\frac{v}{c}\right)^3 - 4\Delta \omega_0 \left(\frac{v}{c}\right)^2 + (4\Delta^2 + \gamma^2) \left(\frac{v}{c}\right) - \frac{e^2 E^2 \gamma t}{2mMc^2} = 0 . \quad (12)$$

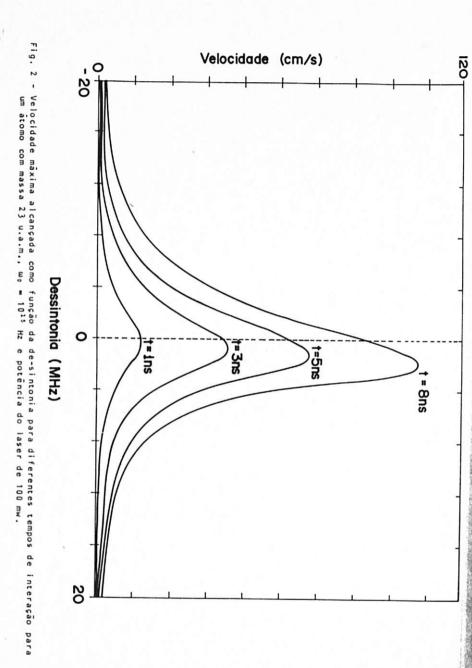
Usando γ dado em (4), o comportamento de v(t) é obtido após cálculo numérico de (12) e é mostrado como função de Δ na Fig. 2. Uma inspeção cuidadosa desta figura mostra que os máximos das curvas $v \times \Delta$ e os "detunings" correspondentes a estes máximos têm uma dependência linear em t. Concluimos que quando um pulso de laser de duração t é aplicado ao átomo, seu recuo é máximo para uma frequência deslocada para o azul $(\omega > \omega_{\phi})$.

111. DISCUSSÃO E CONCLUSÃO

O modelo semi-clássico trata o átomo como um sistema quânt<u>i</u> co de dois níveis e o campo eletromagnético como clássico ⁽⁵⁾. Usa<u>n</u> do-se o formalismo da matriz densidade e a aproximação de onda girante, encontra-se a força de recuo como sendo:

$$\langle F \rangle = H \dot{V} = \frac{A \Omega^2 h \omega / c}{4 (\Delta - \omega v / c)^2 + A^2 + 2 \Omega^2}$$
 (13)

onde A é a taxa de emissão espontânea (coeficiente A de Einstein), μ é o momento de dipolo da transição e $\Omega = \mu$ E/N é a freqüência de Rabi. O termo Doppler aparece naturalmente neste modelo enquanto que no modelo clássico tivemos que introduzí-lo através de (9).



As equações (11) e (13) são bastante similares no caso próximo à ressonância embora tenham interpretações diferentes. No caso clássico, a taxa de decaimento deve-se à potência radiada pela carga acelerada enquanto que no modelo semi-clássico, a emissão espontânea é a responsável pelo decaimento. Entretanto, a discrepân cia maior entre os dois modelos é o termo de saturação 2Ω² presen te em (13) devido à emissão estimulada. Para intensidades altas te

$$\langle \vec{r}_{sat} \rangle = \frac{1}{2} Ah \vec{k}$$
 (14)

que é o momento transferido ao átomo dividido pelo tempo médio que ele passa no estado excitado. O modelo clássico não exibe este tipo de comportamento porque não leva em conta a emissão estimulada.

Em conclusão, apesar da diferença de interpretação da taxa de decaimento e da ausência de saturação, o modelo clássico é capaz de prever o efeito de deslocamento para o azul e a força de recuo. Este efeito aparece devido ao fato de que a força magnética tem um valor médio finito na direção do vetor de propagação \vec{k} , resultando numa velocidade atômica relativamente grande para tempos maiores que $2\pi/\omega$. Uma vez que o átomo começa a se mover, o efeito Doppler muda sua freqüência de ressonância para o azul. Para um pulso de radiação com duração t, existe uma de-sintonia ótima para a qual o recuo é máximo. Esta de-sintonia corresponde ao máximo da curva $v \times \Delta v = 0$ 0 de depende l'inearmente em t.

BIBLIOGRAFIA

- (1) A.L. Robinson, Science 218, 1103 (1982).
- (2) J. Prodan, W.D. Philips and H.J. Metcalf, Phys. Rev. Lett. <u>54</u>, 992 (1985).
- (3) S. Chu, L. Hollberg, J.E. Bjorkolm, A. Cable and A. Alkim, Phys. Rev. Lett. <u>55</u>, 48 (1985).
- (4) R.J. Cook, Phys. Rev. A22, 1078 (1985).
- (5) R.J. Cook, Phys. Rev. A20, 224 (1979).
- (6) G.R. Fowles, "Introduction to Modern Optics", Holt, Rinehart and Winston, Inc., NY (1968).
- (7) J.D. Jackson, "Classical Electrodynamics", 2nd edition, John Wiley & Sons, NY (1975).
- (8) K.R. Symon, "Mechanics", 3rd edition, Addison-Wesley Publishing Co, Reading, Ma (1971).