

A

→ Alargamento por colisões (Homogêneas)

• Devido às colisões os dipolos interrompem a sua oscilação. Isto altera a frequência de oscilação, há uma queda de fase. Depois disto os átomos retomam a sua frequência natural.

$$\delta \nu_0 = \frac{\beta}{2\pi} = \frac{\delta c}{2\pi}$$

→ Alargamento devido ao efeito de Doppler (Não homogênea)

• Como o átomo em repouso é excitado por frequências diferentes do que um átomo em movimento. Então como os átomos num gás têm uma grande variedade de velocidades, há um grande intervalo de diferentes frequências associadas com a dada linha de absorção. Assim, a largura do espectro de absorção aumenta devido ao efeito de Doppler.

$$\delta \nu_D = 2 \frac{\nu_0}{c} \sqrt{\frac{2 \ln 2 k_B T}{m_{\text{átomo}}}}$$

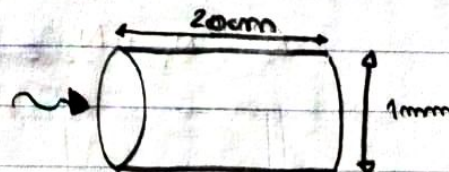
2.

$$\text{Ne} \rightarrow \text{H} = 20,2 \text{ g/mol}$$

Efeito de Doppler $\Rightarrow S(\nu)$ é um perfil gaussiano

$$T = 400 \text{ K}$$

$$\lambda = 632,8 \text{ nm}$$



→ Como estamos em 3D temos que:

$$N^{\circ} \text{ de modos} = \frac{8\pi}{\lambda^2 c} \Delta \nu_{\text{laser}} \cdot \text{Volume}$$

$$\Delta \nu_D = 2,13 \times 10^5 \left(\frac{1}{\lambda_0} \sqrt{\frac{T}{M}} \right) = 2,13 \times 10^5 \left(\frac{1}{632,8} \sqrt{\frac{400}{20,2}} \right) \text{ MHz} = 1,5 \text{ GHz}$$

$$\delta\nu = \frac{A_{21}}{4\pi}$$

Sabemos que $S(\nu_0) = \frac{1}{\pi\delta\nu} = \frac{4}{A_{21}}$ então

$$\frac{1}{\pi\delta\nu} = S \quad \Rightarrow \quad S = \frac{1}{\pi\delta\nu} = \frac{1}{\pi\sqrt{(\nu-\nu_0)^2 + \delta\nu^2}}$$

$$5\pi\delta\nu^2 = (\nu-\nu_0)^2 + \delta\nu^2 \quad \Rightarrow \quad \delta\nu^2(5\pi-1) = (\nu-\nu_0)^2$$

$$\delta\nu^2 = \frac{(10 \times 10^8)^2}{5\pi-1} \quad \Rightarrow \quad A_{21}^2 = \frac{(10 \times 10^8)^2}{16\pi^2(5\pi-1)}$$

$$A_{21} = \sqrt{\frac{16\pi^2(10 \times 10^8)^2}{5\pi-1}} = 32,8 \times 10^8 \text{ s}^{-1}$$

$$\tau = \frac{1}{A_{21}} = 305 \text{ ns}$$

b)

Potência emitida pela emissão espontânea?

→ Temos que a taxa de emissão espontânea é dada por $-A_{21}N_2$.

Sabemos que em ressonância $N_2 = \frac{1}{4} N_T = 2,5 \times 10^9 \text{ at}$

$$\text{Logo, Taxa Em. Esp} = -32,8 \times 10^8 \text{ (s}^{-1}) \cdot 2,5 \times 10^9 \text{ (at)} \\ = 18,2 \times 10^{16} \text{ s}^{-1}$$

Power = $\frac{E}{\Delta t}$, como a energia de um fóton é $\frac{hc}{\lambda}$, então:

$$P = \frac{hc}{\lambda} \cdot N_2 A_{21} = \frac{6,626 \times 10^{-34} \times 3 \times 10^8}{600 \times 10^{-9}} \times 18,2 \times 10^{16}$$

$$= 24 \text{ mW}$$

→ Se $I_{\nu}^{\text{sat}} = \frac{h\nu A_{21}}{\sigma(\nu)}$, então:

$$N_2 = \frac{I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}}{1 + 2 I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}} N_T$$

→ Em ressonância $\nu = \nu_0$:

$$N_2 = \frac{1}{4} N_T \Rightarrow \frac{I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}}{1 + 2 I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{4} \quad \text{e} \quad \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{4} + \frac{1}{2} \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}}$$

$$\frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} (1 - 1/2) = \frac{1}{4} \quad \text{e} \quad \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{2}$$

→ Quando $\Delta\nu = \nu - \nu_0$

$$N_2 = \frac{1}{12} N_T \Rightarrow \frac{I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}}{1 + 2 I_{\nu}/I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{12} \quad \text{e} \quad \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{12} + \frac{1}{6} \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}}$$

$$\frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{6}{5 \cdot 12} = \frac{1}{10} \quad \left(1 - \frac{1}{6}\right) = \frac{5}{6}$$

→ Como $\frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}} = \frac{1}{2} \Rightarrow \frac{1}{10} = \frac{1}{5} \frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}}$

$$\frac{\frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}}}{\frac{I_{\nu}}{I_{\nu}^{\text{sat}}}} = \frac{\frac{1}{2}}{\frac{1}{5}} = 5 = \frac{I_{\text{sat}}(\nu_0 + \Delta\nu)}{I_{\text{sat}}(\nu_0)} = \frac{\sigma(\nu_0)}{\sigma(\nu_0 + \Delta\nu)}$$

Como $\sigma(\nu) = \frac{d^2}{8\pi m^2} A_{21} S(\nu)$ e estamos sob um

perfil Lorentziano, $\rightarrow S(\nu) = \frac{\delta\nu/\pi}{(\nu - \nu_0)^2 + \delta\nu^2}$, and $\delta\nu = \frac{A_{21}}{4\pi}$

então:

$$\frac{S(\nu_0)}{S(\nu_0 + \Delta\nu)} = 5$$

$$N^{\circ} \text{ de modos} = \frac{8\pi}{(632,8 \times 10^{-9})^2 \times 3,0 \times 10^8} \times 1,3 \times 10^9 \times \left(\pi \times \left(\frac{1}{2} \times 10^{-3} \right)^2 \times 0,2 \right)$$

$$= 49,2 \times 10^6 \text{ modos}$$

2.

$$N = 10^{10} \text{ átomos}$$

2 mris

→ Não há efeito de Doppler

$$d = 600 \text{ mm}$$

em ressonância

$$g_1 = g_2$$

→ No estado estacionário: $N_2 = 0,25 N$

$S(\nu) \rightarrow$ Lorentziano

→ $\Delta\nu = \nu - \nu_0 = 10 \text{ MHz}$ no estado estacionário

$$\delta\nu_0 = \frac{A_{21}}{4\pi}$$

$$N_2 = \frac{1}{12} N$$

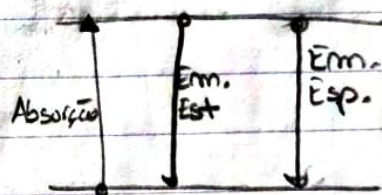
a)

A equação dinâmica que dá a variação da população é:

$$\frac{dN_2}{dt} = \frac{\sigma(\nu)}{h\nu} I_\nu (N_1 - N_2) - A_{21} N_2$$

→ No estado estacionário:

$$\frac{dN_2}{dt} = 0 \Rightarrow N_2 = \frac{\frac{\sigma(\nu)}{h\nu} I_\nu N_1}{A_{21} + \frac{\sigma(\nu)}{h\nu} I_\nu}$$



* Por A_{21} em evidência

$$N_T = N_1 + N_2 = N_1 \left[1 + \frac{\sigma(\nu)/h\nu I_\nu}{A_{21} + \sigma(\nu)/h\nu I_\nu} \right] = N_1 \left(\frac{A_{21} + 2\sigma(\nu)/h\nu I_\nu}{A_{21} + \sigma(\nu)/h\nu I_\nu} \right)$$

$$N_1 = \frac{A_{21} + \sigma(\nu)/h\nu I_\nu}{A_{21} + 2\sigma(\nu)/h\nu I_\nu} N_T$$

$$N_2 = \frac{\sigma(\nu)/h\nu I_\nu}{A_{21} + 2\sigma(\nu)/h\nu I_\nu} N_T = \frac{\sigma(\nu)/(h\nu A_{21}) I_\nu}{1 + \frac{2\sigma(\nu)}{h\nu A_{21}} I_\nu}$$

$$\text{Como } P = 2A_{21} \Rightarrow N_2 - N_1 = \frac{N_T}{3}$$

$$g_0(\nu) = \sigma(N_1 - N_2) \quad \text{y} \quad g_0(\nu) = \frac{\sigma N_T}{3}$$

$$\sigma N_T = 3g_0(\nu)$$

$$g(\nu) = \frac{3g_0(\nu)}{3 + 2I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}}$$

$$g_0(\nu) = 0,01 \text{ cm}^{-1} = \frac{\ln(4/3)}{2l}$$

$$g(\nu) = -\frac{1}{2l} \ln(r_2) \Rightarrow r_2 \exp(g(\nu) \cdot 2l) = 1$$

$$2lg(\nu) = \ln\left(\frac{1}{r_2}\right) \Rightarrow \ln\left(\frac{1}{r_2}\right) \frac{1}{2l} = \frac{3g_0(\nu)}{3 + 2I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}}$$

$$3 + 2\frac{I_{\text{cav}}}{I_{\text{sat}}} = \frac{3 \ln(4/0,98)}{\ln(1/0,99)}$$

$$\frac{I_{\text{cav}}}{I_{\text{sat}}} = \frac{6-3}{2} = \frac{3}{2}$$

$$I_{\text{cav}} = \frac{3}{2} \times \frac{hc}{\lambda} \frac{A_{21}}{\sigma} \sim 43 \text{ W/cm}^2$$

$$\text{Como } R_2 + T = 1 \Rightarrow I_{\text{loss}} = (1 - R_2) I_{\text{cav}} = 850 \frac{\text{mW}}{\text{cm}^2}$$

$$-g_{\text{lumiar}} \cdot 2L = \ln(r_1 r_2) \quad \text{e} \quad r_1 r_2 = e^{-g_{\text{lumiar}} \cdot 2L}$$

$$r_2 = \frac{e^{-0,01 \times 2 \times 0,1}}{1} = 0,998$$

c)

$$R_2 = 0,99$$

Anteriormente vimos que:

$$\frac{dN_2}{dt} = P N_1 - A_{21} N_2 + \frac{I_{\text{cav}} \sigma}{h\nu} (N_1 - N_2)$$

No estado estacionário:

$$N_2 \left[A_{21} + \frac{I_{\text{cav}} \sigma}{h\nu} \right] = N_1 \left[P + \frac{I_{\text{cav}} \sigma}{h\nu} \right]$$

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{P + \frac{I_{\text{cav}} \sigma}{h\nu}}{A_{21} + \frac{I_{\text{cav}} \sigma}{h\nu}}$$

$$\text{Se } I_{\text{sat}} = \frac{h\nu A_{21}}{\sigma}$$

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{\frac{P}{A_{21}} + I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}}{1 + I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}} = \frac{2 + I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}}{1 + I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}}$$

$$\text{Como } N_T = N_2 + N_1 \quad \Rightarrow \quad N_2 - N_1 = \frac{N_2 - N_1}{N_2 + N_1} N_T$$

$$N_2 - N_1 = \frac{\frac{N_2}{N_1} - 1}{\frac{N_2}{N_1} + 1} N_T = \frac{1}{3 + 2 I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}} N_T$$

$$g(\nu) = \sigma(\nu) \Delta N = \frac{\sigma(\nu)}{3 + 2 I_{\text{cav}}/I_{\text{sat}}} N_T$$

$$N_2 = \frac{A_{32} P}{A_{21}(P + A_{32})} \cdot \frac{A_{21}(P + A_{32})}{A_{21}(2P + A_{32}) + A_{32} P} N_T$$

$$= \frac{A_{32} P}{A_{21}(2P + A_{32}) + A_{32} P} N_T$$

$$N_3 = \frac{P}{P + A_{32}} \cdot \frac{A_{31}(P + A_{32})}{A_{21}(2P + A_{32}) + A_{32} P} N_T$$

$$= \frac{P A_{31}}{A_{21}(2P + A_{32}) + A_{32} P} N_T$$

Como $A_{32} \gg P, A_{21}$

$$N_3 = \frac{P A_{31}}{A_{32}(A_{21} + P)} N_T$$

$$N_2 = \frac{A_{32} P}{A_{32}(A_{21} + P)} N_T$$

$$N_1 = \frac{A_{21} A_{32}}{A_{32}(P + A_{21})} N_T$$

$$N_2 - N_1 = \left(\frac{P}{A_{21} + P} - \frac{A_{21}}{P + A_{21}} \right) N_T$$

$$\Delta N_{21} = \frac{P - A_{21}}{P + A_{21}} N_T$$

b)

$$\lambda_{21} = 694 \text{ nm}$$

$$\sigma(\nu_{21}) = 10^{-17} \text{ cm}^2$$

$$N_T = 3 \times 10^{15} \text{ cm}^{-3}$$

$$A_{21} = 10^8 \text{ s}^{-1}$$

$$P = 2 A_{21}$$

$$r_1 = 1$$

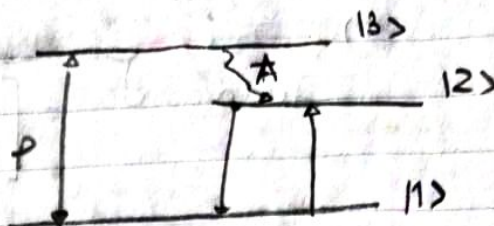
→ Temos que: $g_{\text{lumiar}} = -\frac{1}{2\ell} (r_1 r_2)$

$$g_{\text{lumiar}} = \sigma(\nu) \Delta N_{21} = 10^{-17} \times \frac{10^8}{3 \times 10^8} \cdot 3 \times 10^{15} \left[\frac{\text{cm}^2 \cdot \text{s}^{-1} \cdot \text{cm}^{-3}}{\text{s}^{-1}} \right]$$

$$= 0,01 \text{ cm}^{-1}$$

3.

$g_1 = g_2 = 1$
Alargamiento homogéneo



a)

$$\frac{dN_3}{dt} = PN_1 - PN_3 - A_{32}N_3 \quad (1)$$

$$\frac{dN_2}{dt} = A_{32}N_3 - A_{21}N_2 \quad (2)$$

$$\frac{dN_1}{dt} = -PN_1 + A_{21}N_2 \quad (3)$$

No estado estacionario: $\frac{dN_3}{dt} = 0 = \frac{dN_2}{dt} = \frac{dN_1}{dt}$

$$(1) \quad N_3 = \frac{P}{P + A_{32}} N_1$$

$$(2) \quad N_2 = \frac{A_{32}}{A_{21}} \cdot \frac{P}{P + A_{32}} N_1$$

$$N_T = N_1 + N_2 + N_3 = N_1 \left(\frac{P}{P + A_{32}} + \frac{A_{32}P}{P + A_{21}(P + A_{32})} + 1 \right)$$

$$N_T = N_1 \left(\frac{A_{21}P + A_{32}P + A_{21}(P + A_{32})}{A_{21}(P + A_{32})} \right)$$

$$N_1 = \frac{A_{21}(P + A_{32})}{A_{32}P + A_{21}A_{32} + 2A_{21}P} N_T$$