

21 Absorption et émission de la Lumière

Notre première expérience d'absorption de la Lumière est notre œil. Concernant l'émission on identifie 2 familles de sources

- 1) incandescence : spectre continu d'un corps noir
- 2) Luminescence : spectre d'émission discret

=> Planck 1900 propose de quantifier l'énergie pour résoudre la catastrophe de l'UV (solaire)

=> Einstein en 1905 propose de quantifier la Lumière et pas seulement son échancrage => $E = h\nu$

=> Bohr en 1913 décrit l'atome d'hydrogène avec la mécanique quantique et explique les raies d'émission et d'absorption.

Les niveaux d'énergie électronique sont quantifiés

Atome H

$$E_n = -\frac{hc}{n^2} R_H$$

R_H : cst de Rydberg

n : nbr quantique

$$(Y_{n,p,m}(\mathbf{r}, \theta, \varphi) = R_{n,p}(\mathbf{r}) Y_{p,m}(\theta, \varphi))$$

principale

=> i) absorption d'un niveau à un autre
ii) émission lors de la descente de niveaux

=> spectre de l'H (solaire)

=> La série de Balmer est dans le visible.

=> Expérience : mesure de R_H

Spécie d'absorption des étaiers

2

Faire slide

On identifie les éléments dans la photosphère par leur absorption.

⚠ S'intensité d'une raie n'est pas proportionnelle à la densité concentration de l'élément

On a longtemps pensé que la composition élémentale du Soleil était identique à celle de la Terre.

→ Si H est ionisé en H^+ car l'étape est chaude \Rightarrow pas d' e^- ; pas d'absorption

\Rightarrow La raie H^{α} ($n=3 \rightarrow n=2$) mesurée

\Rightarrow Thèse de Cecilia Payne (1925); l'hydrogène est 10⁶ plus abondant que les autres éléments dans le Soleil. (occupée pendant ~~permanente~~ et réversible)

Phénomène d'absorption et d'émission

Soit un milieu d'atomes à 2 niveaux d'énergie E_1 et E_2 de population N_1, N_2

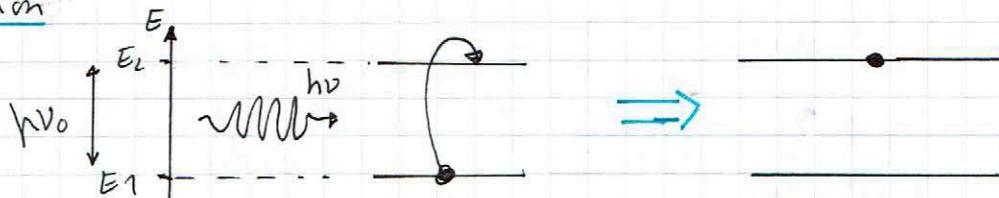
On définit la probabilité d'un processus par unité de temps $P_{process}$

\Rightarrow La probabilité d'occurrence de ce processus entre t et $t+dt$ par 1 atome est $dP_{process} = P_{process}(t) dt$

Ex: transition de 1 → 2, $(dN_1)_{process} = \pm N_1 dP_{process}$.
est la variation de la population 1

Einstein propose 3 processus phénoménologique élémentaires. Soit $\nu(\omega)$ densité spectrale d'énergie

1) Absorption



Probabilité du processus par unité de temps

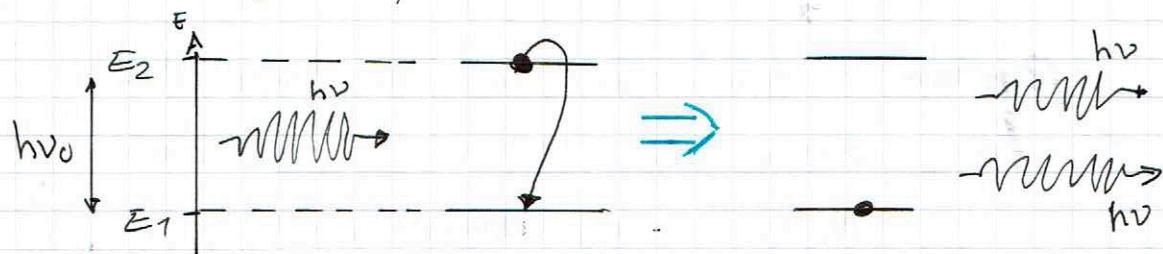
$$P_{\text{abs}} = \beta_{12} \propto (\omega_0)$$

Son taux de variation est $\left(\frac{dN_1}{dt} \right)_{\text{abs}} = -P_{\text{abs}} \cdot N_1$

$$= -\nu(\omega_0) \beta_{12} N_1$$

2) Emission induite (stimulée)

Processus symétrique à l'absorption



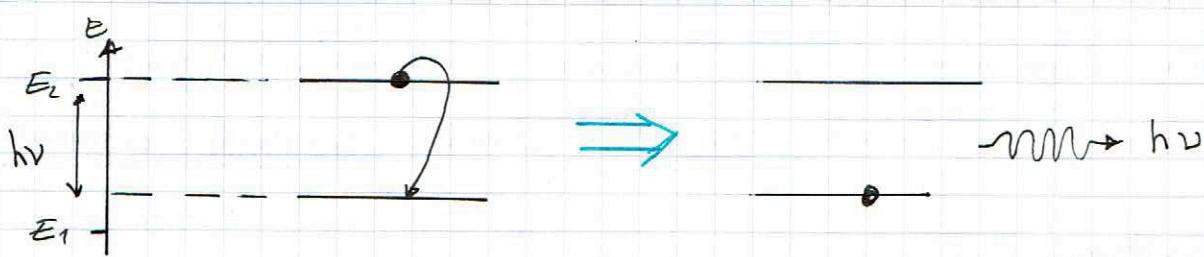
- m énergie
- m em波sion ; direction
- m polarisation
- m phase

Son taux de variation pour unité de temps est: $P_{\text{ei}} = \beta_{21} \nu(\omega_0) N_2$

Son taux de variation:

$$\left(\frac{dN_2}{dt} \right)_{\text{ei}} = -P_{\text{ei}} N_2 = -\nu(\omega_0) \beta_{21} N_2$$

3) Emission spontanée



avec $P_{es} = A_{21}$ indépendant de $\nu(\omega)$

$$\Rightarrow \left(\frac{dN_2}{dt} \right)_{es} = - P_{es} N_2 = - A_{21} N_2$$

v, direction, polarisation, phase aléatoires

C'est équivalent à une diffusion: émission dans toutes la direction aléatoirement

Largement de source

$\nu_0 \neq \frac{E_2 - E_1}{\hbar}$ à cause d'Heisenberg

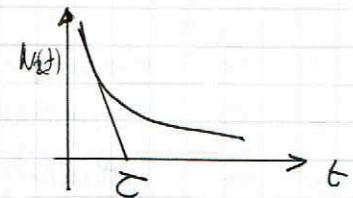
$\Delta E \cdot \Delta t \geq \frac{\hbar}{2}$. Si E_1 et E_2 fixes,

\Rightarrow p'émission spontanée a un temps limité

Si on intègre la relation précédente

$$N_2(t) = N_{20} \exp(-A_{21} \cdot t)$$

$$\Rightarrow \text{durée de vie : } \tau = \frac{1}{A_{21}}$$



$$\Rightarrow \Delta E \approx \frac{\hbar}{\tau}$$

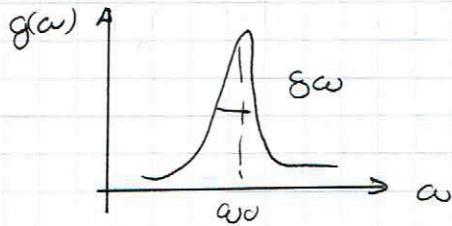
$$\Rightarrow \text{indétermination sur la fréquence} \quad \text{SU} = \frac{\Delta E}{\hbar} = \frac{1}{\tau}$$

autres sources d'élargissement

\Rightarrow Effet Doppler

\Rightarrow Chocs (train d'onde)

\Rightarrow On introduit $g(\omega)$: profile de source
fact de proclération des probabilités de transition



$$\omega \ll \omega_0$$

$$\int_0^\infty g(\omega) d\omega \Rightarrow \text{normalisée}$$

On a donc

$$\int_0^\infty g(\omega) \nu(\omega) d\omega \approx \nu(\omega_0) \int_0^\infty g(\omega) d\omega = \nu(\omega_0)$$

\Rightarrow hypothèse d'Einstein du début

Rate équation (2 niveaux)

Sait $N = N_1 + N_2$ donc $\frac{dN_2}{dt} = - \frac{dN_1}{dt}$

$$\Rightarrow \frac{dN_2}{dt} = - \frac{dN_1}{dt} = - A_{21} N_2 - \nu(\omega_0) B_{21} N_2 + \nu(\omega_0) B_{12} N_1$$

Ses coef A_{21}, B_{21} et B_{12} indépendant de $\nu(\omega)$
sont phénoménologique et caractéristique de la
transition $1 \rightleftharpoons 2$

Bi-Param de Poincaré

Dans le cas aller directement à la conclusion (Tout en CN R)
Soit un rayonnement ω qui traverse le milieu

à 2 états

Poincaré réfléchie émise $\Pi_{\text{émis}} = - \left(\left(\frac{dN_2}{dt} \right)_{\text{es}} + \left(\frac{dN_2}{dt} \right)_{\text{ei}} \right) h\omega$

" " absorbée $\Pi_{\text{abs}} = \left(\frac{dN_1}{dt} \right)_{\text{ab}} h\omega$

" " perdue Π_{perdu}

$$\frac{\partial P}{\partial t} = \Pi_{\text{émis}} - \Pi_{\text{abs}} - \Pi_{\text{perdu}} = \gamma(\omega) P - \Pi_{\text{perdu}}$$

$$\Rightarrow \text{gain } \gamma = (N_2 - N_1) B_{21} \frac{h\omega}{c} g_\omega(\omega)$$

$$\Rightarrow \gamma > 1 \Rightarrow N_2 > N_1 \text{ et } \cancel{\text{cas de perte}}$$

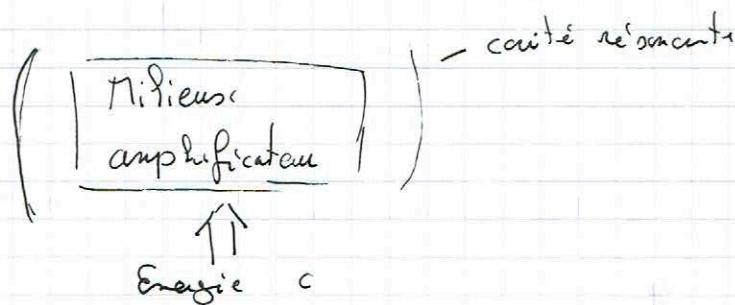
A l'équilibre thermique, en utilisant Boltzmann

$$\frac{N_2}{N_1} = \exp\left(-\frac{E_2 - E_1}{k_B T}\right)$$

$\Rightarrow E_2 > E_1 \Rightarrow N_2 < N_1$ à l'équilibre thermique

Si on veut amplifier l'émission il faut une inversion de population!

Le LASER



\rightarrow On fait un pompage de population dans le milieu amplificateur.

\rightarrow On filtre les mode(s) dans la cavité

Objectif : amplifier les photons stimulés par avoir un flux cohérent temporellement et cohérent spatialement avec la cavité (type Fabry-Pérot)

Pour un système à 2 états on a l'équation

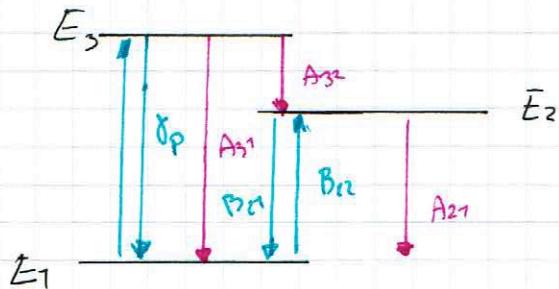
$$\frac{dN_2}{dt} = -\kappa(\omega_0) (B_{21} N_2 - B_{12} N_1) - A_{21} N_2$$

comme $B_{21} = B_{12}$ (principe de réciprocité)

$$= -\kappa(\omega_0) B_{21} (N_2 - N_1) - A_{21} N_2$$

La population de N_2 croît jusqu'à $N_2 = 0$
 Ceci est atteint pour $N_1 > N_2$
 \Rightarrow il faut un système où plus de niveaux
 pour avoir accumulation d'atomes excités.

Laser à 3 niveaux



i) Il faut que $3 \rightarrow 2$
 soit majoritaire devant
 $3 \rightarrow 1$ et $2 \rightarrow 1$

ii) Il faut $N_1 \gg N_3$ pour
 négliger $3 \rightarrow 1$

Comme les photons émis sont piégés dans
 les caissons, ils s' amplifient.

Carrière

Les modes résonants dans une carrière sont

donnés pour

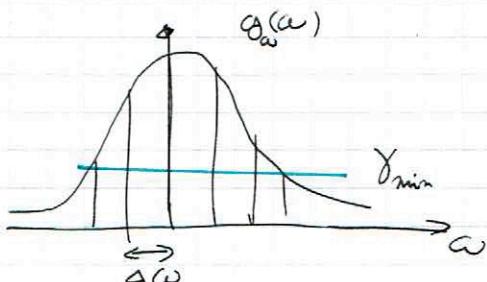
$$\omega_p = p \frac{\pi c}{mL}$$

n : indice optique

$$\Rightarrow \Delta\omega = \frac{\pi c}{mL}$$

p = ordre

Pour connaître les modes ^{frequents} produits par la laser
 on superpose le profil de raie $g_a(\omega)$
 avec les modes filtrés



Seul le mode p tq

$g_a(\omega_p) > Y_{min}$ seraient
 émis.