

L'émission stimulée par les ondes de matière

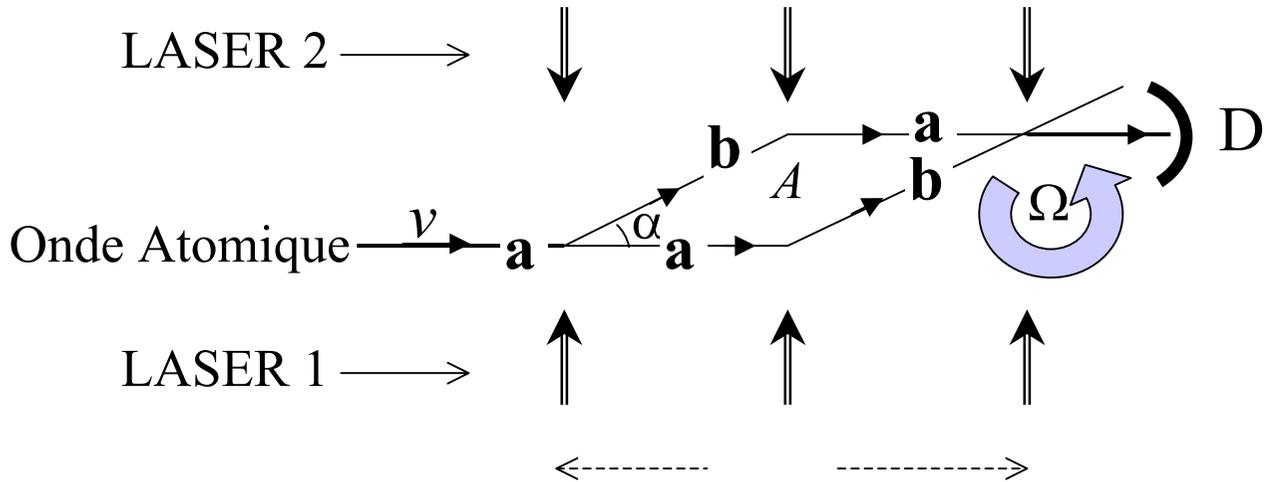
Comment rétablir une
symétrie dans les coefficients
d'Einstein...

Ph. Tourenco¹, M-C Angonin¹, P. Wolf²

¹ERGA/LERMA Université Pierre et Marie Curie

²SYRTE Observatoire de Paris/ BIPM

Interféromètre de Ramsey-Bordé

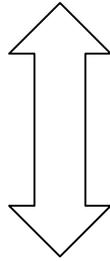


Limite de sensibilité

$$\delta\Omega \gtrsim \frac{1}{\sqrt{N_{atom}}} \frac{c^2}{\left(m c^2 / \hbar\right) A_{atom}} = \Omega_{0/atom}$$

N_{atom} = nombre d'atomes.

Améliorer la sensibilité des interféromètres atomiques

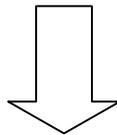


Augmenter le nombre d'atomes

★ Amplifier les ondes de matières comme on amplifie la lumière dans un LASER.
(LASER atomique !?)

Ch. Bordé en 1995,
calcul des coefficients via la Th. Quant. Champs
(Ch. J. Bordé Phys. Lett. A204, 217 (1995)).

Reprise des calculs d'Einstein (1916)



Une nouvelle présentation des phénomènes
donnant **l'amplification des ondes de matière**
(P. Tourenç, M-C. Angonin, P. Wolf,
The forgotten process, soumis.).

Plank 1900

Dans une cavité idéale, chaque “photon” est piégé dans un mode de fréquence ν .

Température d'équilibre : T

Densité d'énergie dans $[\nu, \nu+d\nu]$:

$$\rho_{\phi}(\omega, T) d\nu$$

$$\rho_{\phi} d\nu = d_{\phi} \times \frac{4\pi \nu^2}{c^3} d\nu \times \hbar\omega \times \frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1}$$

Nb de polarisations $\rightarrow d_{\phi}$

Nb de fréquences de résonance dans $[\nu, \nu+d\nu]$ $\rightarrow \frac{4\pi \nu^2}{c^3} d\nu$

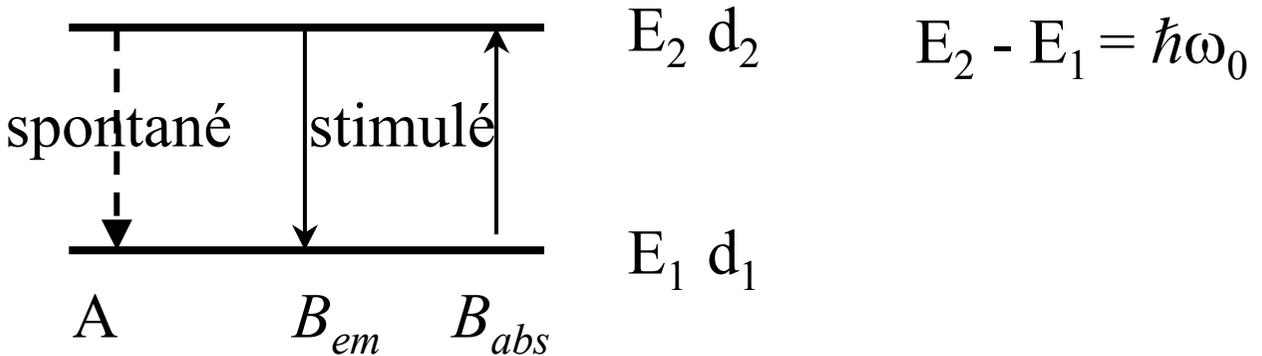
Nb de modes dans $[\nu, \nu+d\nu]$ $\rightarrow \frac{4\pi \nu^2}{c^3} d\nu$

Energie d'un photon $\rightarrow \hbar\omega$

Nb moyen de photons/mode $\rightarrow \frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1}$

$$d_{\phi} = 2 \quad \text{et} \quad 2\pi\nu = \omega$$

Einstein 1916 / 17 (Einstein A., Verh. D. Deutschen Physikal. Gesellschaft 18, Nr. 13/14, 318 (1916) et Einstein A. Phys. Zs **18**, 121 (1917))



- Maxwell-Boltzmann à la temperature T :

$$\frac{N_2}{N_1} = \frac{d_2}{d_1} \times e^{-\hbar\omega_0/k_B T}$$

- Condition d'équilibre :

$$AN_2 + B_{em} \rho_\varphi N_2 = B_{abs} \rho_\varphi N_1$$

Equilibre à toute température :

$$B_{abs} = \frac{d_2}{d_1} B_{em} \quad \text{et} \quad A = \frac{8\pi\nu_0^2}{c^3} \hbar\omega_0 B_{em}$$

Expressions générales pour les ondes de matières

- de Broglie 1924
- Energie d'un atome :

$$\hbar\omega = \sqrt{(Mc^2)^2 + (cp)^2}$$

$Mc^2 \equiv$ énergie incluant
l'énergie interne

$$p = \frac{2\pi\hbar}{\lambda}$$

λ longueur d'onde
de de Broglie

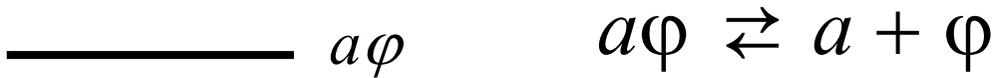
- Nous posons: $v = c / \lambda$

$$\hbar\omega = \sqrt{(Mc^2)^2 + (2\pi\hbar v)^2}$$

Un mode correspond à une valeur de λ *i.e.*
une valeur de fréquence de résonance v .

Le nombre de v résonants par unité de volume
dans $[v, v+dv]$ est $\frac{4\pi v^2}{c^3} dv$

Les états atomiques



Dans une cavité idéale, chaque "atome" est piégé dans un mode de fréquence ν .

Densité d'énergie atomique de l'état fondamental, a , dans la bande de fréquence $[\nu, \nu+d\nu]$:

$$\rho_a d\nu = d_a \times \frac{4\pi\nu^2}{c^3} d\nu \times \hbar\omega \times \frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1}$$

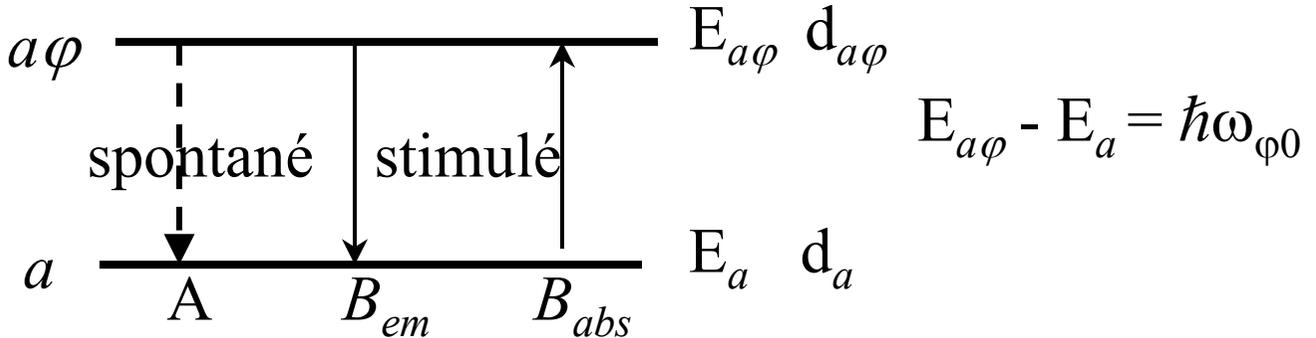
$\rho_a(\omega, T)d\nu$

← Dégénérescence du niveau a (pointing to d_a)
 ← Nb de fréquences de résonance dans $[\nu, \nu+d\nu]$ (pointing to $\frac{4\pi\nu^2}{c^3} d\nu$)
 ← Energie d'un atome (pointing to $\hbar\omega$)
 ← Nb moyen d'atomes/mode à l'équilibre thermique (pointing to $\frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1}$)

[Nb de modes dans $[\nu, \nu+d\nu]$]

$$\hbar\omega = \sqrt{(Mc^2)^2 + (2\pi\hbar\nu)^2}$$

Equilibre statistique avec les processus d'Einstein



- Bose-Einstein (à la place de Maxwell-Boltzmann) :

$$N_{a\phi} = \frac{d_{a\phi}}{e^{\hbar\omega_{a\phi}/k_B T} - 1}, \quad N_a = \frac{d_a}{e^{\hbar\omega_a/k_B T} - 1}$$

- *Rem.*: Potentiel chimique $\mu = 0$

- Condition d'équilibre :

$$A N_{a\phi} + B_{em} \rho_{\phi} N_{a\phi} = B_{abs} \rho_{\phi} N_a$$

Doit être valide à toutes les températures!

Il faut un processus supplémentaire :

“le processus oublié”

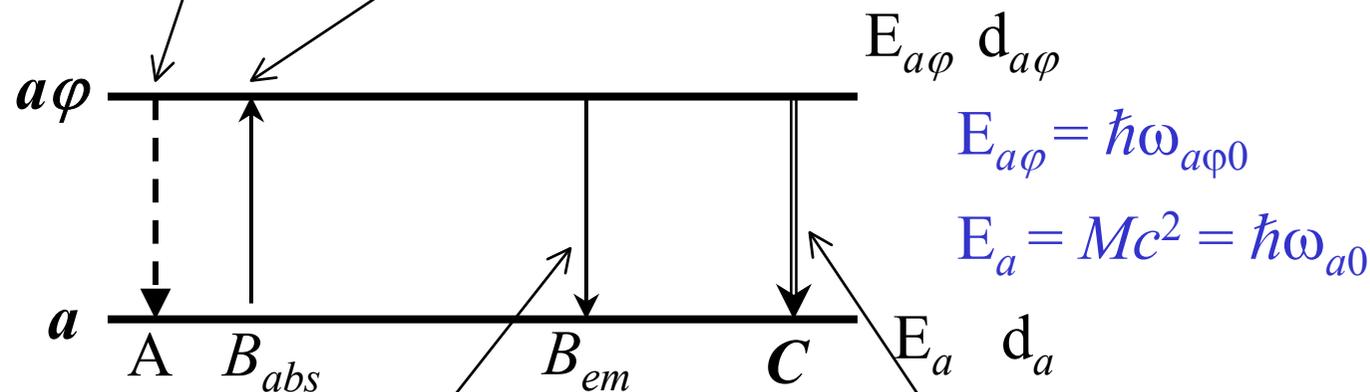
Rétablir la symétrie entre lumière et matière

$$a\varphi \rightleftharpoons a + \varphi$$

Désexcitation spontanée (\longrightarrow)

Energie du photon émis = $\hbar\omega_{\varphi 0}$

absorption de photons (\longleftarrow)



Désexcitation stimulée (\longleftrightarrow) due au photon φ

Désexcitation stimulée (\longrightarrow) par l'onde de matière a

Le nouveau processus

$$A N_{a\varphi} + B_{em} \rho_{\varphi} [\omega_{\varphi 0, T}] N_{a\varphi} + \boxed{C \rho_a [\omega_{a0, T}] N_{a\varphi}} = B_{abs} \rho_{\varphi} [\omega_{\varphi 0, T}] N_a$$

Egalité à toute température ssi



$\omega_{\varphi 0} + \omega_{a 0} = \omega_{a \varphi 0}$: conservation de l'énergie

$$B_{abs} = \frac{d_{a\varphi}}{d_a d_\varphi} \times \frac{c^3}{4\pi \hbar \omega_{\varphi 0} v_{\varphi 0}^2} \times \frac{1}{t_{sp}}$$

$$B_{em} = \frac{1}{d_\varphi} \times \frac{c^3}{4\pi \hbar \omega_{\varphi 0} v_{\varphi 0}^2} \times \frac{1}{t_{sp}}$$

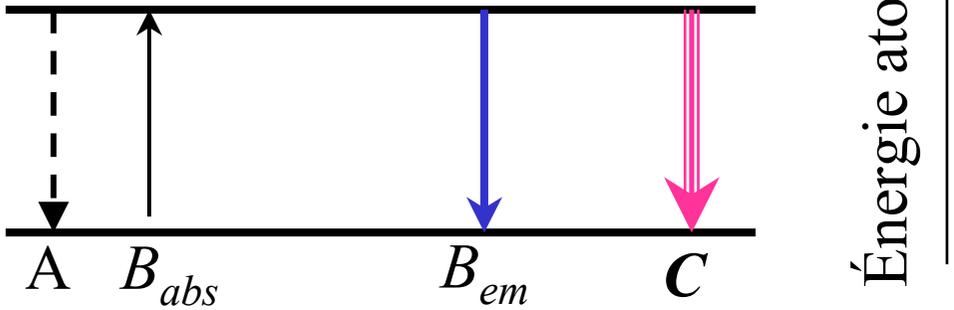
$$C = \frac{1}{d_a} \times \frac{c^3}{4\pi \hbar \omega_{a 0} v_{a 0}^2} \times \frac{1}{t_{sp}}$$

N.B. Le nombre de modes par intervalle d'énergie est bien plus important pour l'onde de matière que pour l'onde lumineuse.

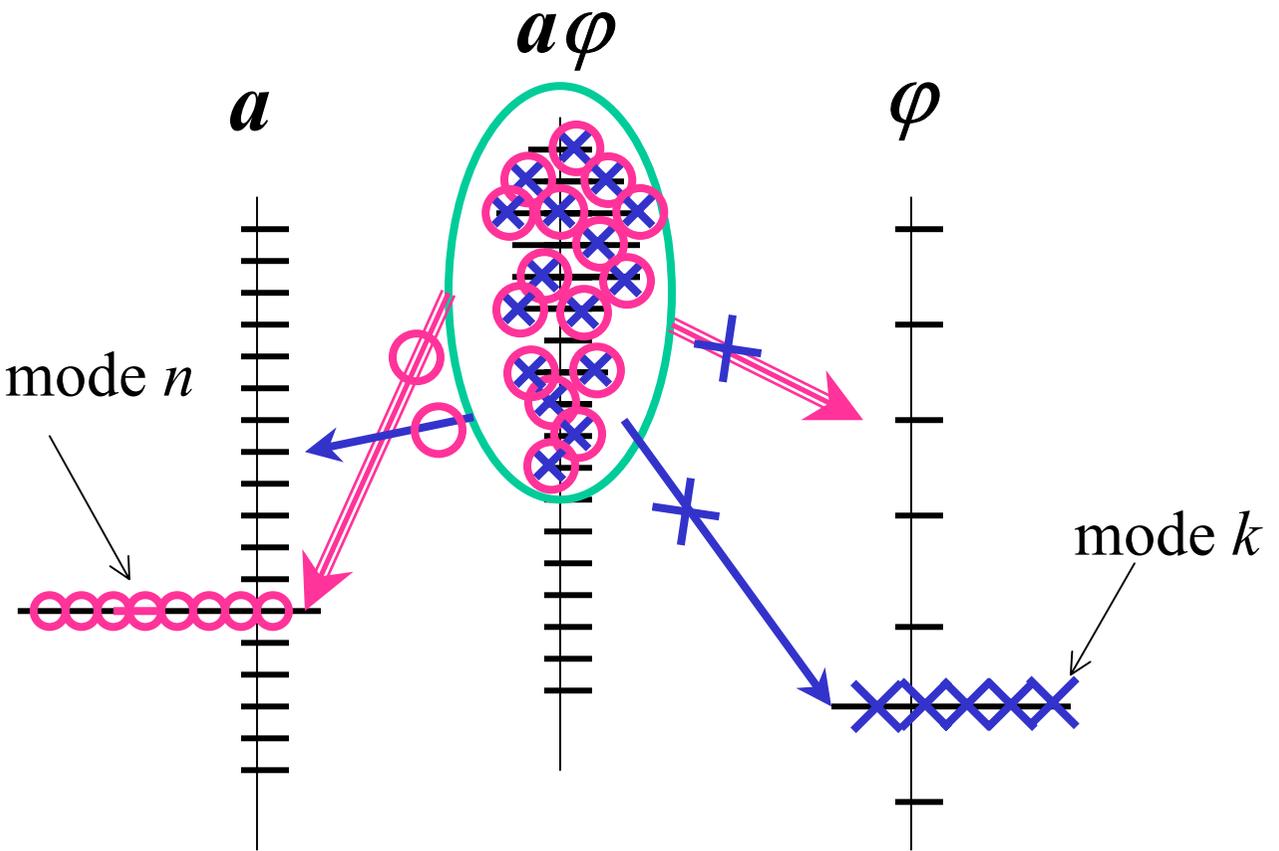
$$\frac{1}{t_{sp}} = A, B_{abs}, B_{em} : \text{coefficients d'Einstein}$$

C : Le nouveau coefficient

Processus



Énergie atomique ↑



Le “processus oublié”

Processus habituel des lasers

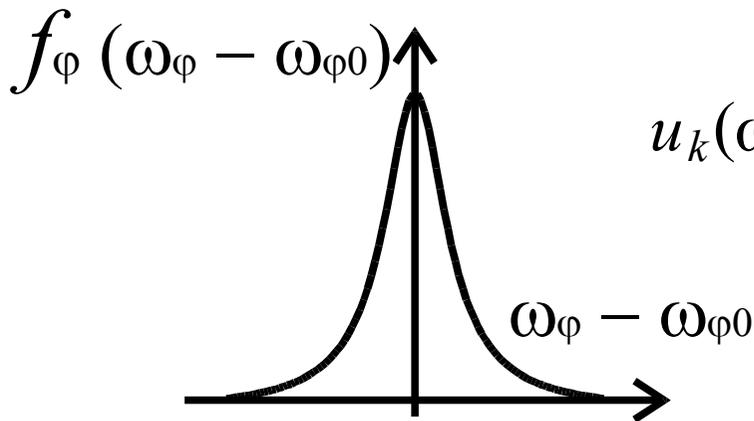
$a\varphi$ de mode $m \rightarrow a$ de mode n and φ de mode k

$$\omega_{a\varphi} = \omega_a + \omega_\varphi$$

Déexcitation stimulée par photon dans mode k

$$\frac{dN_{a\varphi}}{dt} = -W_{em} N_{a\varphi}$$

$$W_{em} = \frac{\pi c^3}{d_\varphi \omega_\varphi v_\varphi} \frac{1}{t_{sp}} f_\varphi(\omega_\varphi - \omega_{\varphi 0}) \times \frac{u_k(\omega_\varphi)}{\hbar \omega_\varphi}$$



$u_k(\omega_\varphi)$ = densité d'énergie photons de mode k

Facteur de forme de la transition

Déexcitation stimulée par les atomes dans mode n

$$\frac{dN_{a\varphi}}{dt} = -W_f N_{a\varphi}$$

$$W_f = \frac{\pi c^3}{d_a \omega_\varphi v_\varphi} \frac{1}{t_{sp}} f_\varphi(\omega_\varphi - \omega_{\varphi 0}) \times \frac{u_n(\omega_a)}{\hbar \omega_a}$$

$u_n(\omega_a)$ = densité d'énergie atomes de mode n

Conclusion

- $W_f \lll W_{em}$ pour l'équilibre thermique

MAIS

hors équilibre,

dans des cavités adaptées (Thèse de Pacôme DELVA)

Possibilité d'amplification d'onde de matière?

- Nous avons vu :

$$a\varphi \rightleftharpoons a + \varphi$$

Et si l'on remplaçait le photon par un autre boson?

$$ab \rightleftharpoons a + b$$