



Transições radiativas

Carlos Alexandre Wuensche
Processos Radiativos II

Sugestões para leitura

- Radiative processes in Astrophysics (G. Ribicki e A. Lightman), cap. 10
- Astrophysics of gaseous nebulae and active galactic nuclei (D. Osterbrock), cap. 2
- The diffuse Universe (Dopita e Sutherland), cap. 2

Teoria semi-clássica das transições radiativas

- Átomos \Rightarrow mecânica quântica
- Radiação \Rightarrow teoria eletromagnética
- Justificativa: no limite clássico (muitos fótons), processos de transição induzida dominam os processos de transição espontânea

Hamiltoniana para o campo EM

- No limite relativístico, temos

$$H = [(c.\vec{p} - e.\vec{A})^2 + m^2 c^4]^{1/2} + e\phi$$

- Expandindo o lado direito para o caso não-relativístico obtemos (desprezando a massa de repouso)

$$\begin{aligned} H &= \frac{1}{2m} (\vec{p} - e.\vec{A}/c)^2 + e\phi \\ &= \frac{p^2}{2m} - \frac{e}{mc} \vec{A}.\vec{p} + \frac{e^2 A^2}{2mc^2} + e\phi \end{aligned}$$

A probabilidade de transição

- Consideramos a Hamiltoniana da eq. anterior composta de duas partes (dependente e independente do tempo):

- $$H = H^0 + H^1$$

- em que H^0 é a parte atômica, independente do tempo, e H^1 é uma perturbação devida ao campo EM ϕ externo.

- A solução típica da parte dependente do tempo é conhecida:

$$\Psi(t) = \sum_k a_k(t) \phi_k \exp(-iE_k t / \hbar)$$

A aproximação de dipolo

- A exponencial dentro da expressão para a probabilidade de transição pode ser expandida em série, devido ao baixo valor de $k \cdot r$ ($\sim ka_0 \sim a_0 \Delta E / \hbar c \sim Za/2 \ll 1$)
- O primeiro termo da expansão ($\exp(ik \cdot r) = 1$) é o termo de dipolo da expansão.
- Os termos seguintes correspondem ao quadrupolo, octupolo, etc., e devem ser investigados quando o resultado dessa aproximação = 0 para certas transições.

A aproximação de dipolo

- A exponencial dentro da expressão para a probabilidade de transição é expandida em série, devido ao baixo valor de $k \cdot r$ ($\sim k a_0 \sim a_0 \Delta E / \hbar c \sim Z a / 2 \ll 1$)
- O primeiro termo da expansão ($\exp(i\mathbf{k} \cdot \mathbf{r}) = 1$) é o termo de dipolo.
- Os termos seguintes correspondem ao quadrupolo, octupolo, etc., e devem ser investidos quando o resultado dessa aproximação = 0 para certas transições.

É equivalente a $v/c \ll 1$, pois $v/c \sim Z\alpha$

Intensidade de oscilador

- Deduzidos a partir dos coeficientes de Einstein
- Fator de correção para o oscilador clássico
- Níveis degenerados: média sobre o estado inicial e soma das energias dos estados finais
- Definimos duas expressões para a intensidade de oscilador, em termos do coeficiente de Einstein B: absorção (f_{lu}) e emissão (f_{ul}), sendo u=upper e l=lower

$$B_{lu} = \frac{4\pi^2 e^2}{h\nu_{ul} mc} f_{lu}$$

$$\begin{aligned} g_l B_{lu} &= g_u B_{ul} & e\nu_{lu} &= -\nu_{ul} \\ g_l f_{lu} &= -g_u B_{ul} \end{aligned}$$

$$f_{lu} = \frac{2m}{2\hbar^2 g_l e^2} (E_u - E_l) \sum |d_{lu}|^2$$

Intensidade de oscilador

- A intensidade de oscilador corrige a expressão para emissão de um oscilador clássico em termos da energia total extraída de um feixe de radiação
- A modificação para o caso de uma transição ligado-livre inclui a probabilidade de um "estado" livre com energia entre ε e $\varepsilon+d\varepsilon$.
- Frequencia do fóton emitido deve somar a energia ε + potencial de ionização χ .

Regras de seleção

- Aproximação para quando certas probabilidades de transição $\Rightarrow 0$ num determinado esquema de classificação (p.ex., L-S)
- Essas aproximações são necessárias devido a que, na aproximação de dipolo, certas transições são estritamente proibidas, mas não o são para multipolos superiores

$$d_{fi} \equiv e \int \phi_f^* \sum_j r_j \phi_i d^3x$$

Se $\sum_j r_j \rightarrow -\sum_j r_j$, com $\phi_f^* \phi_i$ sem alteração **$d_{fi} = 0$**

Regras de seleção

- Regra de Laporte: NÃO HÁ TRANSIÇÃO entre estados de mesma paridade
- Regra do salto de 1 e^- : para transição entre configurações diferentes supomos todos, menos um, orbitais iguais. Essa regra não vale para estados que são combinações de várias configurações, mas é obedecida pelo acoplamento L-S

$$\left. \begin{aligned} \Delta l &= \pm 1 \\ \Delta m &= 0, \pm 1 \end{aligned} \right\} \text{ para } 1 e^-$$

$$\left. \begin{aligned} \Delta S &= 0 && \text{não envolve spin} \\ \Delta L &= 0, \pm 1 \\ \Delta J &= 0, \pm 1 && \text{exceto } J=0 \text{ para } J=0 \end{aligned} \right\} \text{ para vários } e^-, \text{ no acoplamento L-S}$$

Taxas de transição

- Uma visão geral pode ser obtida a partir do caso simples da transição Coulombiana.
 - Ligado-ligado: $h\nu = R_y(1/n^2 - 1/n'^2)$
 - Contínuo: $h\nu = R_y/n^2 + mv^2/2$

