

## Esercizio 16

Un campione di atomi di  $\text{Li}^{++}$  e' eccitato negli stati con  $n=3$ .

- a) Determinare lo schema dei livelli energetici fino a  $n=3$ ;
- b) Calcolare la massima lunghezza d'onda associata alla transizione  $n=3 \rightarrow n=2$ .

## Esercizio 9

La struttura fine dello ione  $\text{He}^+$  e' descritta con buona approssimazione dall'Hamiltoniana relativistica. Sulla base di questa approssimazione si risponda alle seguenti domande:

- a) Determinare lo schema dei livelli energetici fino a  $n=2$ ;
- b) Nell'ipotesi che il livello  $n=2$  dello ione sia stato popolato attraverso bombardamento elettronico si calcoli, in  $\text{cm}^{-1}$ , lo spettro di dipolo elettrico di ritorno allo stato fondamentale.

## Esercizio 8

Del  $\text{Li}^{++}$  gassoso a temperatura ambiente è irraggiato con radiazione em con spettro compreso tra 0 e  $8 \cdot 10^5 \text{ cm}^{-1}$ . Si valuti il potere risolutivo necessario per osservare tutte le righe dello spettro d'emissione.

## Esercizio 14

Un campione di idrogeno atomico a 1000 K e' immerso in un campo magnetico costante ed omogeneo di 300 Gauss. Sul campione è inviata della radiazione em con spettro compreso tra  $5 \cdot 10^4$  e  $9 \cdot 10^4 \text{ cm}^{-1}$ . Calcolare lo spettro di assorbimento che risulta dall'irraggiamento.

# Esercizio 16 | di Esercizi 1.pdf

$Li^{++} \quad n=3 \quad Z=3$

a) Per costruire lo schema dei livelli energetici partiamo dai livelli dell'Hamiltoniana idrogenoide imperturbata e applichiamo successivamente le ulteriori correzioni. I livelli energetici imperturbati dipendono solo dal numero quantico principale e sono dati da

$$E_n = -\frac{1}{2} m_e c^2 \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} = -\tilde{R}(\infty) hc \frac{Z^2}{n^2}$$

dove  $\tilde{R}(\infty) = 109737 \text{ cm}^{-1}$

Se vogliamo esprimere  $E_n$  in  $\text{cm}^{-1}$  sarà sufficiente scrivere

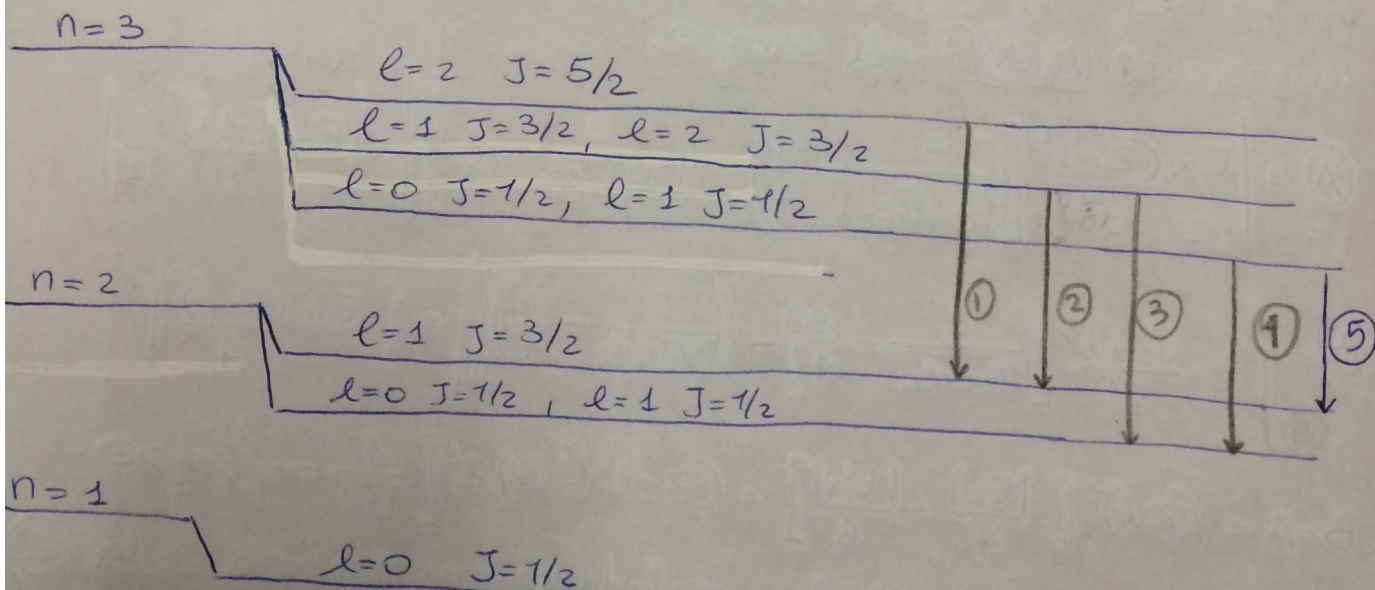
$$E_n = -\tilde{R}(\infty) \frac{Z^2}{n^2} \quad [\text{cm}^{-1}]$$

A questi livelli energetici vanno applicate delle correzioni che derivano dal considerare nell'Hamiltoniana anche la correzione relativistica al termine cinetico, l'interazione Spin-orbita e il termine di Darwin.

Tutte queste correzioni, dette di struttura fine, si traducono in un ulteriore termine energetico dipendente dal numero quantico principale e dal momento angolare totale  $J$

$$\Delta E_{nj} = E_n \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left( \frac{n}{J+1/2} - \frac{3}{4} \right) \quad \text{con } \alpha = \frac{1}{137}$$

Poiché  $\forall n \quad l=0,1,\dots,n-1$ ,  $J=l\pm 1/2$  se  $l \neq 0$  e  $J=1/2$  se  $l=0$ , lo schema è:





b) le possibili transizioni da  $n=3$  a  $n=2$  sono determinate dalle regole di selezione in approssimazione di dipolo

$$\Delta l = \pm 1 \quad l+l'+1 \text{ pari} \quad \Delta j = 0, \pm 1$$

Di conseguenza le transizioni sono 5 e sono illustrate nel disegno, dove

$$\textcircled{1} (n=3, l=2, j=5/2) \rightarrow (n=2, l=1, j=3/2) \text{ con } \Delta l = -1 \quad \Delta j = -1$$

$$\textcircled{2} (n=3, l=2, j=3/2) \rightarrow (n=2, l=1, j=3/2) \text{ con } \Delta l = -1 \quad \Delta j = 0$$

$$\textcircled{3} (n=3, l=1, j=3/2) \rightarrow (n=2, l=0, j=1/2) \text{ con } \Delta l = -1 \quad \Delta j = -1$$

o equivalentemente

$$(n=3, l=2, j=3/2) \rightarrow (n=2, l=1, j=1/2) \text{ con } \Delta l = -1 \quad \Delta j = -1$$

$$\textcircled{4} (n=3, l=1, j=1/2) \rightarrow (n=2, l=0, j=1/2) \text{ con } \Delta l = -1 \quad \Delta j = 0$$

$$\textcircled{5} (n=3, l=0, j=1/2) \rightarrow (n=2, l=1, j=3/2) \text{ con } \Delta l = +1 \quad \Delta j = +1$$

Per calcolare la massima lunghezza d'onda associata alla transizione  $n=3 \rightarrow n=2$  dobbiamo cercare la transizione più piccola. Infatti

$$\omega = c \frac{2\pi}{\lambda} \alpha \Delta E$$

Quindi la transizione più piccola è la  $\textcircled{5}$

$$\textcircled{5} = E_3 + \Delta E_{50}(n=3, j=1/2) - E_2 - \Delta E_{50}(n=2, j=3/2) =$$

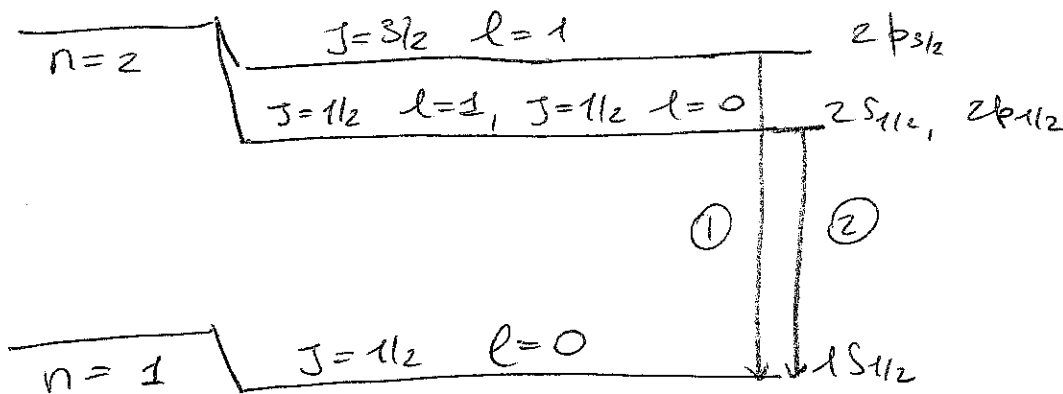
$$= -R(\infty) \frac{g}{9} + \left[ -R(\infty) \frac{g \alpha^2 g}{9 \cdot 4} \right] + R(\infty) \frac{g}{4} + R(\infty) \frac{g}{4} \frac{g \alpha^2}{4} \frac{1}{4} =$$

$$= 137191.805 \text{ cm}^{-1}$$

ex 9 Esercizio ①

He<sup>+</sup> Z=2

a) lo schema dei livelli energetici fino a n=2 è



a) Date le regole di selezione  $l \rightarrow l \pm 1$  pari,  $\Delta l = \pm 1$  e  $\Delta J = 0, \pm 1$  le possibili transizioni di deiezione sono:

- ① J=3/2 l=1 → l=0 J=1/2
- ② J=1/2 l=1 → l=0 J=1/2

Le correzioni di struttura fine sono date da:

$$E_n^{so} = E_n \left( 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left[ \frac{n}{J+1/2} - \frac{3}{4} \right] \right) \quad \text{con } E_n = -\tilde{R}(\infty) hc \frac{Z^2}{n^2}$$

Quindi in cm<sup>-1</sup> ⇒ E ⇔ hcν

$$\begin{aligned} \Delta E_{\text{①}} &= \left\{ -\tilde{R}(\infty) \frac{Z^2}{1} \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{1} \left( \frac{1}{1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] \right\} + \\ &- \left\{ -\tilde{R}(\infty) \frac{Z^2}{2^2} \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{2^2} \left[ \frac{2}{3/2+1/2} - \frac{3}{4} \right] \right] \right\} = \\ &= \left\{ -\tilde{R}(\infty) 4 \left[ 1 + \frac{\alpha^2}{4} \right] \right\} - \left\{ -\tilde{R}(\infty) \left[ 1 + \frac{\alpha^2}{4} \right] \right\} \\ &= -\tilde{R}(\infty) \left\{ 4 + 4\alpha^2 - 1 - \frac{\alpha^2}{4} \right\} = -\tilde{R}(\infty) \left\{ 3 + \frac{15}{4} \alpha^2 \right\} = 329232.9 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

$$\Delta E_{\text{②}} = \left\{ -\tilde{R}(\infty) \frac{2^2}{1} \left[ 1 + (2\alpha)^2 \frac{1}{4} \right] \right\} +$$

$$- \left\{ -\tilde{R}(\infty) \frac{2^2}{2^2} \left[ 1 + \frac{(2\alpha)^2}{2^2} \left( \frac{2}{1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] \right\} =$$

$$= \left\{ -\tilde{R}(\infty) 4 [1 + \alpha^2] \right\} - \left\{ -\tilde{R}(\infty) \left[ 1 + \alpha^2 \frac{5}{4} \right] \right\} =$$

$$= -\tilde{R}(\infty) \left[ 4 + 4\alpha^2 - 1 - \frac{5}{4}\alpha^2 \right] = -\tilde{R}(\infty) \left[ 3 + \frac{11}{4}\alpha^2 \right] = 329227 \text{ au}^{-1}$$

# ESERCIZIO 14 di Esercizi 1. kdf

$$T = 1000 \text{ K} \quad B = 300 \text{ Gauss} \quad V = 5 \cdot 10^9 \pm 9 \cdot 10^9 \text{ cm}^{-1}$$

A  $T = 1000 \text{ K}$  l'energia termica è

$$E^{\text{Th}} = k_B T = 69500 \cdot 10^{-5} \cdot 10^3 \text{ cm}^{-1} = 695 \text{ cm}^{-1}$$

Perché la differenza tra i livelli  $n=1$  e  $n=2$  è

$$\begin{aligned} |\Delta E_{12}| &= |\tilde{R}(\infty)| \left(1 - \frac{1}{4}\right) = \frac{3}{4} |\tilde{R}(\infty)| = \\ &= 82302.75 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

abbiamo che

$k_B T \ll \Delta E_{12}$  e solo il livello fondamentale è popolato.

Vediamo la radiazione emessa a dove è in grado di eccitare l'atomo.

$$\Delta E_{12} < V \Rightarrow \text{il livello } n=2 \text{ è eccitato}$$

Per il livello  $n=3$  abbiamo

$$|\Delta E_{13}| = |\tilde{R}(\infty)| \left(1 - \frac{1}{9}\right) = 97549 \text{ cm}^{-1}$$

Perché  $\Delta E_{13} > V$  il livello con  $n=3$  non è eccitato.

Quando siamo in presenza di un campo magnetico, dobbiamo capire se siamo in Zeeman normale, normale o in Paschenback a seconda dell'intensità di  $B$ . Una volta determinato possiamo costruire lo schema dei livelli con le appropriate correzioni.

Il campo magnetico è sufficientemente forte da trascurare le correzioni di struttura fine (Zeeman normale) se

$$B > 2^4 T$$

Perché  $B = 300 \text{ Gauss} = 300 \cdot 10^{-4} \text{ T} \ll 1 \text{ T}$  non siamo in Zeeman normale.

Una volta escluso il caso Zeeman normale, controlliamo che siano il Zeeman anomalo e cioè che le correzioni date dal campo magnetico sono minori delle correzioni di struttura fine. Le correzioni dovute al campo B ai livelli energetici Zeeman anomalo sono:

$$\Delta E^Z = g \mu_B B m_j$$

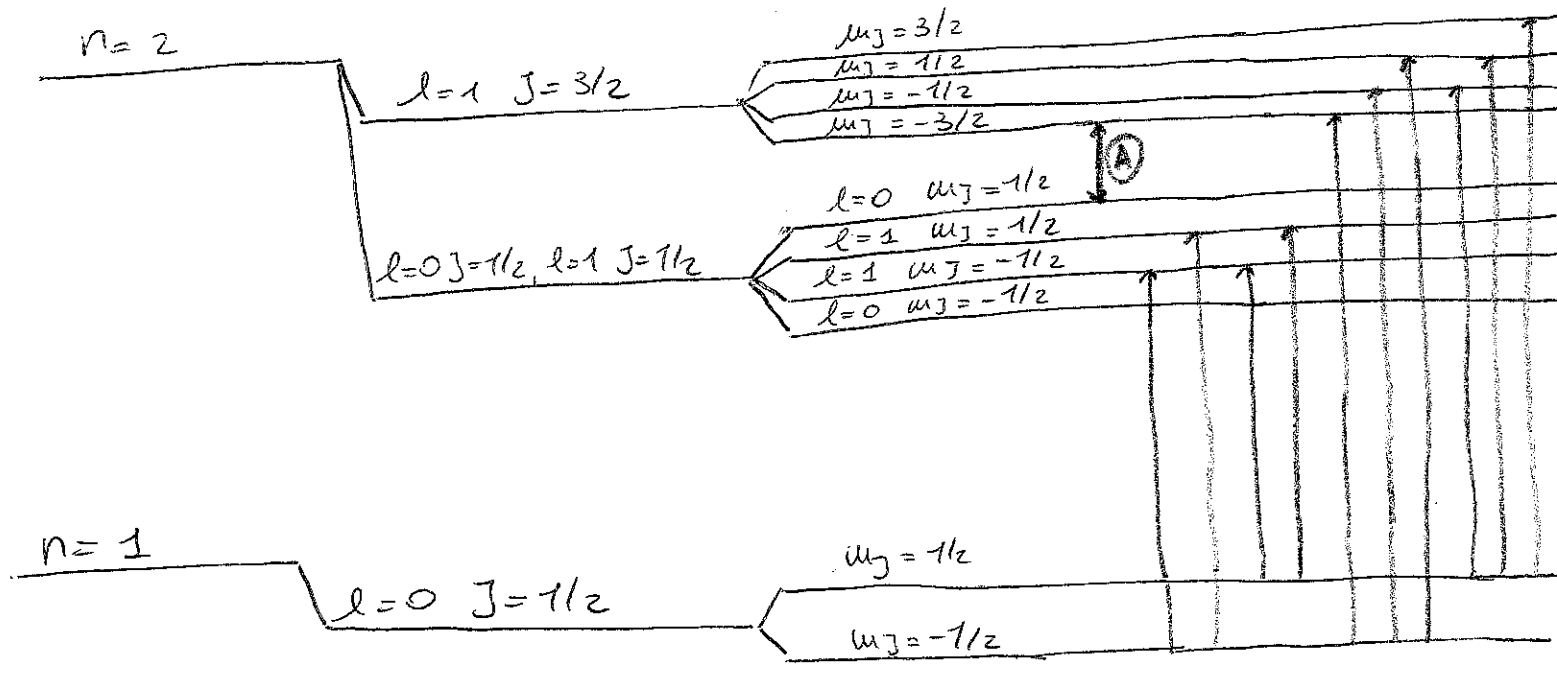
$$\text{con } g = 1 + \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2J(J+1)} = \begin{cases} \frac{2L+2}{2L+1} & \text{se } J = L + \frac{1}{2} \\ \frac{2L}{2L+1} & \text{se } J = L - \frac{1}{2} \end{cases}$$

e  $\mu_B = 4.668 \cdot 10^{-5} \text{ au}^{-1} \text{ Gauss}^{-1}$   
 $= 9.274 \cdot 10^{-29} \text{ JT}^{-1}$

In totale quindi i livelli energetici avranno tre contributi

$$E = E_n + \Delta E^{\text{fine}} + \Delta E^Z$$

lo schema che ne risulta è



Per vedere se siamo in regime normale dobbiamo controllare che  $\Delta E^z \ll \Delta E^{fin}$  e quindi che il livello  $n=2, l=0, j=1/2, m_j=1/2$  e il livello  $n=2, l=1, j=3/2, m_j=-3/2$  non si sovrappongono.

Le energie di struttura fine sono

$$\Delta E^{fin}(l=1, j=3/2, n=2) = E_2 \frac{(Z\alpha)^2}{4} \left( \frac{2}{3/2+1/2} - \frac{3}{4} \right)$$

$$\Delta E^{fin}(n=2, l=0, j=1/2) = E_2 \frac{(Z\alpha)^2}{4} \left( \frac{2}{1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right)$$

$$\begin{aligned} \Delta E^z(n=2, l=1, j=3/2, m_j=-3/2) &= \frac{2+2}{2+1} \mu_B (-3/2) = \\ &= -3\mu_B = -9201.2 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

$$\Delta E^z(n=2, l=0, j=1/2, m_j=1/2) = 2\mu_B m_j = \mu_B = 1400.9$$

La distanza tra i 2 livelli è  $\textcircled{A}$  ed è data da

$$\begin{aligned} \textcircled{A} &= \left[ E_2 \frac{(Z\alpha)^2}{4} \frac{1}{4} - 9201.2 \cdot 10^{-5} \right] - \left[ E_2 \frac{(Z\alpha)^2}{4} \frac{5}{4} + 1400.9 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1} \right] \\ &= E_2 \frac{(Z\alpha)^2}{4} \left[ \frac{1}{4} - \frac{5}{4} \right] - \left[ (9201.2 - 1400.9) \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1} \right] > 0 \end{aligned}$$

Quindi i due livelli non si sovrappongono.

A questo punto calcoliamo lo spettro di assorbimento.

Le linee righe possibili sono quelle con

$$l+l'+1 \text{ pari}, \Delta l = \pm 1, \Delta j = 0 \pm 1, \Delta m_j = 0, \pm 1$$

esano illustrate nel disegno.





## Esercizio 8 di Esercizi 1.pdf

$$\text{Li}^{++} \quad T = 300 \text{ K} \quad 0 \div 8 \cdot 10^5 \text{ cm}^{-1} \quad Z = 3$$

Quando l'atomo si trova a una certa temperatura, la prima cosa da verificare è se l'energia termica è sufficiente a popolare anche livelli eccitati superiori al livello fondamentale.

A  $T = 300 \text{ K}$  la corrispondente energia termica è data da

$$\begin{aligned} E^{\text{Th}} &= k_B T = 8.617 \cdot 10^{-5} \cdot 300 \text{ eV} = \\ &= 69500 \cdot 10^{-5} \cdot 300 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

$$\text{dove } k_B = 8.617 \cdot 10^{-5} \text{ eV K}^{-1} = 69500 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1} \text{ K}^{-1}$$

La differenza tra i livelli energetici con  $n=1$  e  $n=2$  è data da

$$|\Delta E_{12}| = |\tilde{R}(\infty)| g \left( 1 - \frac{1}{4} \right) = \frac{27}{4} |\tilde{R}(\infty)| = 790729.75 \text{ cm}^{-1}$$

Poiché  $k_B T \ll \Delta E_{12}$  l'unico livello popolato è quello  $n=1$

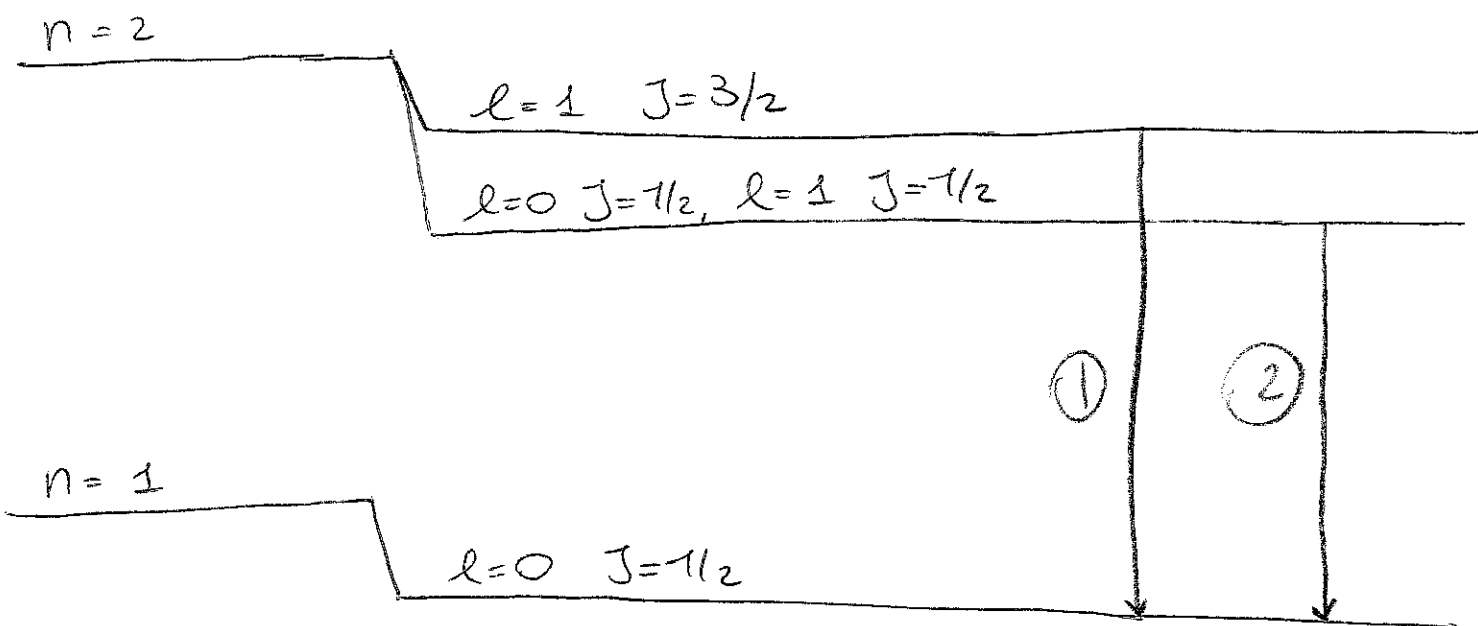
A questo punto vediamo fino a che livello energetico la radiazione e.m. riesce ad eccitare l'atomo.

Poiché  $\nu = 0 \div 8 \cdot 10^5 \text{ cm}^{-1}$  il livello  $E_2$  è popolato. Per il livello  $E_3$ , la sua distanza dal livello  $n=1$  è

$$|\Delta E_{13}| = |\tilde{R}(\infty)| g \left( 1 - \frac{1}{9} \right) = 8 |\tilde{R}(\infty)| = 877896 \text{ cm}^{-1}$$

Quindi la radiazione non è sufficiente ad eccitare anche il livello  $n=3$

Lo schema dei livelli energetici è:



Date le regole di selezione in approssimazione di dipolo  $\Delta l = \pm 1$   $\Delta J = 0, \pm 1$ , le possibili transizioni dello spettro di emissione sono (1) e (2) nel disegno

Il potere risolutivo necessario ad osservarle è dato da

$$P.R. = \frac{\nu_1 + \nu_2}{2} \frac{1}{\nu_1 - \nu_2}$$

Calcoliamo innanzitutto le righe dello spettro

$$\begin{aligned} \nu_{(2)} &= |E(n=2, l=1, J=1/2) - E(n=1, l=0, J=1/2)| = \\ &= \left| -\frac{9}{4} \tilde{R}(\infty) \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{2^2} \left( \frac{2}{1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] - (-9\tilde{R}(\infty)) \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{1} \left( \frac{1}{1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] \right| \\ &= 740806 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \nu_{(1)} &= |E(n=2, l=1, J=3/2) - E(n=1, l=0, J=1/2)| = \\ &= \left| -\frac{9}{4} \tilde{R}(\infty) \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{2^2} \left( \frac{2}{3/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] - (-9\tilde{R}(\infty)) \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{1} \left( 1 - \frac{3}{4} \right) \right] \right| \\ &= 740839.857 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

$$\Rightarrow P.R. = \frac{\nu_1 + \nu_2}{2} \frac{1}{\nu_1 - \nu_2} = 21917.837$$

## Esercizio 10

Un gas di atomi di  $\text{He}^+$  (elio ionizzato una volta), si trova in una ampolla a  $T = 2 \cdot 10^4$  K.

a) Quali saranno le energie delle prime tre principali righe di assorbimento in approssimazione di dipolo?

b) Indicare gli stati tra i quali avvengono le transizioni specificando per ogni stato tutti i numeri quantici;

c) Se si dispone di uno spettrometro con un potere risolutivo  $P.R. = 10^5$ , determinare fino a quale numero quantico principale  $n$  della transizione  $1s \rightarrow np$  e' possibile risolvere il doppietto spin-orbita.

Dati:  $R(\infty) = 109737 \text{ cm}^{-1}$ ,  $k_B = 4.66819 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1} \text{ Gauss}^{-1}$ ,  $\alpha = 1/137$ .

## Esercizio 15

Supponiamo di inviare radiazione em con distribuzione spettrale uniforme (spetro bianco) compresa tra 1 e 8000 Å su una ampolla contenente idrogeno atomico a  $T$  ambiente. Si elenchino le righe spettrali osservabili in assorbimento specificando quelle che si possono risolvere con uno spettroscopio di potere risolutivo di  $P.R. = 10^3$ .

Dati:  $R(\infty) = 109737 \text{ cm}^{-1}$ ,  $\alpha = 1/137$ .

## Esercizio 16

Un campione di atomi di  $\text{Li}^{++}$  e' eccitato negli stati con  $n=3$ .

a) Calcolare la massima lunghezza d'onda associata alla transizione  $n=3 \rightarrow n=2$ .

b) Calcolare le lunghezze d'onda associate alla transizione trovata in a) quando gli atomi sono invece sottoposti ad un campo magnetico di  $10^3$  Gauss.