

## Esercizio 3

Alla temperatura di  $10^3$  K un campione di atomi di Litio ionizzato due volte, in un campo magnetico  $B_z=200$  Gauss, è eccitato, via dipolo elettrico, allo stato  $n=2$ . La radiazione em di eccitazione è inviata perpendicolarmente al campo  $B_z$  e polarizzata parallelamente ad esso. Calcolare, in  $\text{cm}^{-1}$ , lo spettro di assorbimento della radiazione.

## Esercizio 13

Un campione di idrogeno atomico alla temperatura di 1000 K e' immerso in un campo magnetico di 30 T. Gli atomi sono eccitati via dipolo elettrico allo stato  $n=2$ . Si chiede: a) di calcolare lo spettro di diseccitazione, includendo i termini di struttura fine; b) le modalità di invio della radiazione em e della sua polarizzazione affinché lo spettro di diseccitazione mostri un numero minimo di righe c) il potere risolutivo necessario per poter osservare tutte le righe della domanda b).

## 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 comprese le transizioni metastabili.

## Esercizio 15

Supponiamo di inviare radiazione em con distribuzione spettrale uniforme (spettro bianco) compresa tra 1 e  $8000 \text{ \AA}$  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  $\text{P.R.}=10^3$ .

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

## ESERCIZIO 3 di 'esercizi 1.pdf'

$$T = 10^3 \text{ K} \quad L_i^{++} \quad B_z = 200 \text{ Gauss} \quad n = 2$$

$$\hat{k} \perp B_z \quad \hat{\epsilon} \parallel B_z$$

Calcolare spettro di assorbimento

Alla temperatura  $T = 10^3 \text{ K}$  l'energia termica corrispondente è

$$\begin{aligned} E^T &= k_B T = 69500 \cdot 10^{-5} \cdot 10^3 \text{ au}^{-1} = \\ &= 69500 \cdot 10^{-2} \text{ au}^{-1} = 1.38 \cdot 10^{-23} \cdot 10^3 \text{ J} \end{aligned}$$

La differenza di energia tra il livello con numero quantico principale  $n=1$  e quello con  $n=2$  è

$$|\Delta E_{12}| = R_\infty z^2 \left( 1 - \frac{1}{2^2} \right) = R_\infty \frac{27}{4}$$

$$\text{Dato } R(\infty) = 109737 \text{ cm}^{-1} \implies |\Delta E_{12}| = 740724.75 \text{ cm}^{-1}$$

$$\implies E^T \ll \Delta E_{12}$$

Quindi solo il livello  $n=1$  è popolato prima che l'atomo venga eccitato al livello  $n=2$

Per determinare i livelli energetici con le relative correzioni dobbiamo verificare se siamo in Zeeman forte, Paschenbach o Zeeman anomalo

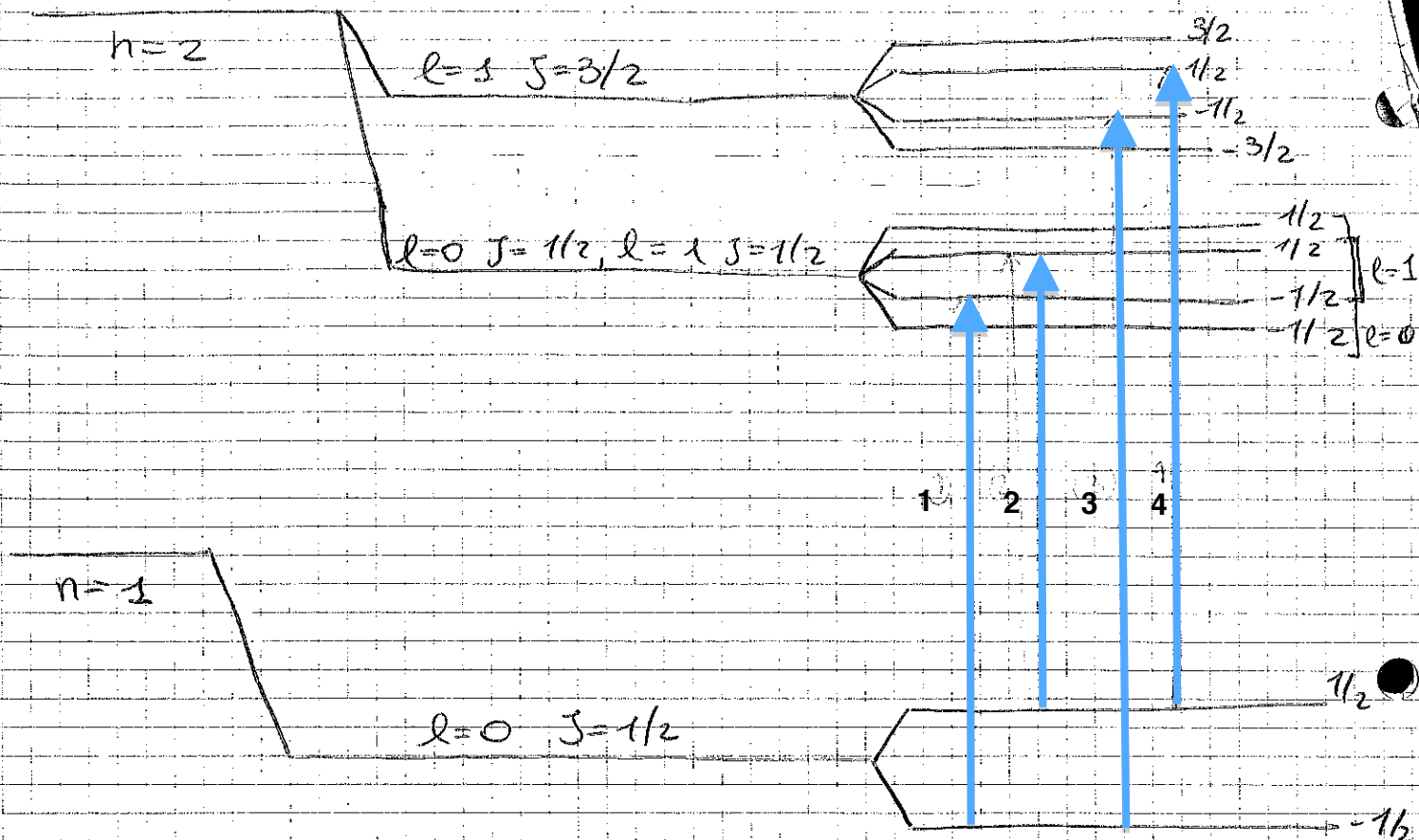
Per farlo convertiamo  $B$  in Tesla

$$B = 200 \text{ Gauss} = 200 \cdot 10^{-9} \text{ T}$$

$$\implies B \ll z^4 T = 3^4 \text{ T}$$

Quindi sicuramente non siamo in Zeeman forte.

Poiché l'ordine della correzione dovuta al campo magnetico è  $\mu_B \sim 9.3 \cdot 10^{-3} \text{ cm}^{-1}$  e  $\Delta E(nj) \sim R(\infty) \sim 10^{-4} \text{ cm}^{-1}$ ,  $\Delta E(B) \ll \Delta E(nj)$  quindi siamo in Zeeman anomalo.



lo spettro è costruito aggiungendo ai livelli energetici dell'idrogenoide  $E_n$ , le correzioni spin-orbita date da

$$\Delta E_{nJ} = E_n \frac{(Z\alpha)^2}{h^2} \left( \frac{n}{J+1/2} - \frac{3}{4} \right)$$

e le correzioni di Zeeman anomalo

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

con  $g = 1 + \frac{J(J+1) + S(S+1) - L(L+1)}{2J(J+1)}$

$\left. \begin{array}{l} \frac{2L+2}{2L+1} \text{ se } J=L+\frac{1}{2} \\ \frac{2L}{2L+1} \text{ se } J=L-\frac{1}{2} \end{array} \right\}$

Dalle regole di selezione le transizioni sono:

- |   |   |   |
|---|---|---|
| <p>(A) <math>l+l'+1</math> pari</p> <p>(B) <math>\Delta l = \pm 1</math></p> <p>(C) <math>\Delta J = 0, \pm 1</math></p> <p>(D) <math>\Delta m = 0</math></p> | } | <p>(1) <math>l=0, J=1/2, m=-1/2 \rightarrow l=1, J=1/2, m=-1/2</math></p> <p>(2) <math>l=0, J=1/2, m=1/2 \rightarrow l=1, J=1/2, m=1/2</math></p> <p>(3) <math>l=0, J=1/2, m=-1/2 \rightarrow l=1, J=3/2, m=-1/2</math></p> <p>(4) <math>l=0, J=1/2, m=1/2 \rightarrow l=1, J=3/2, m=1/2</math></p> |
|---|---|---|

calcoliamo le righe ①, ②, ③, ④ in cui  $\mu_B = 9.668 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$

$$E_1 = -R(\infty) \frac{Z^2}{1^2} = -987633 \text{ cm}^{-1} E_2 = -R(\infty) \frac{Z^2}{2^2} = -\frac{9}{4} R(\infty) = -246908 \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^{S^0} (n=1, l=0, j=1/2) = E_1 \frac{Z^2}{1^2} \alpha^2 \left( \frac{1}{-1/2+1/2} - 3/4 \right) = E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} = 118.396$$

$$\Delta E^{S^0} (n=2, l=1, j=1/2) = E_2 \frac{Z^2 \alpha^2}{2^2} \left( \frac{2}{-1/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) = E_2 \alpha^2 \frac{45}{16} = 36.998$$

$$\Delta E^{S^0} (n=2, l=1, j=3/2) = E_2 \frac{Z^2 \alpha^2}{2^2} \left( \frac{2}{3/2+1/2} - \frac{3}{4} \right) = E_2 \alpha^2 \frac{9}{16} = 7.4$$

$$\Delta E^Z (n=1, l=0, j=1/2, m_j = -1/2) = 2 \mu_B B (-1/2) = -933.638 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^Z (n=1, l=0, j=1/2, m_j = +1/2) = 2 \mu_B B (+1/2) = 933.638 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^Z (n=2, l=1, j=1/2, m_j = -1/2) = \frac{2}{3} \mu_B B (-1/2) = -311.212 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^Z (n=2, l=1, j=1/2, m_j = +1/2) = \frac{2}{3} \mu_B B (+1/2) = 311.212 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^Z (n=2, l=1, j=3/2, m_j = -1/2) = \frac{4}{3} \mu_B B (-1/2) = -622.425 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

$$\Delta E^Z (n=2, l=1, j=3/2, m_j = +1/2) = \frac{4}{3} \mu_B B (+1/2) = +622.425 \cdot 10^{-5} \text{ cm}^{-1}$$

Perché  $\Delta E^Z \ll \Delta E^{S^0}$  abbiamo la conferma che siamo in zona non accoppiata  
 Tre totali abbiamo

$$V_1 = \left[ E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} + 2 \mu_B B (-1/2) \right] - \left[ E_2 + E_2 \alpha^2 \frac{45}{16} + \frac{2}{3} \mu_B B \left( \frac{-1}{2} \right) \right]$$

$$= E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} - \mu_B B - E_2 - E_2 \alpha^2 \frac{45}{16} + \frac{1}{3} \mu_B B =$$

$$= -740806.39 - \frac{2}{3} \mu_B B = -740806.4035$$

$$V_2 = \left[ E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} + 2 \mu_B B \left( \frac{1}{2} \right) \right] - \left[ E_2 + E_2 \alpha^2 \frac{45}{16} + \frac{2}{3} \mu_B B \left( \frac{1}{2} \right) \right] =$$

$$= E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} + \mu_B B - E_2 - E_2 \alpha^2 \frac{45}{16} - \frac{1}{3} \mu_B B = -740806.3910$$

$$V_3 = \left[ E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} - \mu_B B \right] - \left[ E_2 + E_2 \alpha^2 \frac{9}{16} + \frac{4}{3} \mu_B B \left( \frac{-1}{2} \right) \right] =$$

$$= E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} - \mu_B B - E_2 - E_2 \alpha^2 \frac{9}{16} + \frac{2}{3} \mu_B B =$$

$$= -740835.9962 - \frac{\mu_B B}{3} = -740835.9993 \text{ cm}^{-1}$$

$$V_4 = E_1 + E_1 \alpha^2 \frac{9}{4} + \mu_B B - E_2 - E_2 \alpha^2 \frac{9}{16} - \frac{2}{3} \mu_B B = -740835.99313$$

# L'ESERCIZIO 13 di esercizi 1.pdf

●  $H \quad T = 1000 \text{ u} \quad B = 30 T \quad n = 2$

a) Spettro di diseccitazione

b) Modalità di muo della red su edetta sua polarizz  
affinchè lo spettro abbia il minor numero possibile  
di righe

c) Il PR x osservare le righe di b)

A  $T = 1000 \text{ u}$  l'energia termica :

●  $kT = 69.500 \cdot 10^{-2} \text{ cm}^{-1} = 1.38 \cdot 10^{-23} \cdot 10^3 \text{ J}$

la differenza di energia tra il livello fondamentale  
con  $n^o$  quantum principale  $n=1$  e quello con  $n=2$   
è

$$|\Delta E_{12}| = R(\infty) Z^2 \left(1 - \frac{1}{2^2}\right) = R(\infty) \frac{3}{4} = 82302.75 \text{ cm}^{-1}$$

quindi può dire l'atomo sta eccitato, poiché

$kT \ll \Delta E_{12}$  " solo  $n=1$  è popolato

● Verifichiamo se siamo in Zeeman normale, anomalo o  
in Paschenbach

$$B = 30 T \Rightarrow B > Z^2 T = 1 T$$

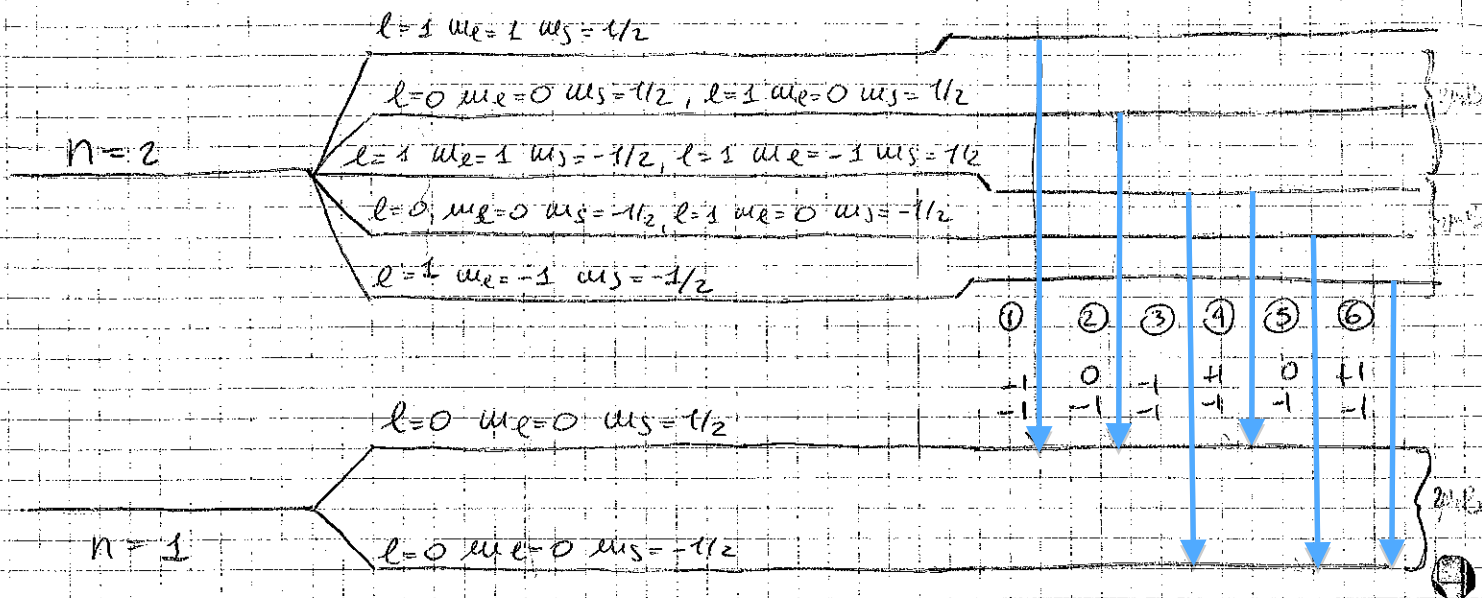
Per controllare se siamo in Zeeman normale o  
in Paschenbach calcoliamo la correzione spin orbita  
e del campo magnetico e confrontiamole

~~correzione spin orbita e campo magnetico~~  
 ~~$\Delta E_{SO} = \frac{1}{2} \alpha^2 Z^4 \frac{E_n}{n} \left(\frac{l+1}{2l+1} - \frac{l}{2l+1}\right)$  con  $g = \frac{2l+2}{2l+1}$  se  $g = \frac{l+1}{l}$~~   
 ~~$\Delta E_{SO} = \frac{1}{2} \alpha^2 Z^4 \frac{E_n}{n} \left(\frac{l}{2l+1} - \frac{l+1}{2l+1}\right)$  se  $g = \frac{l-1}{l}$~~

lo spettro considerando solo il campo magnetico quindi

l'effetto Zeeman normale è dato dalle correzioni

$$\Delta E^{ZF} = \mu_B B (m_l + 2m_s)$$



Le correzioni Paschen-Back dello sp. orbita sono date da

$$\Delta E = \lambda_{ne} m_l m_s \quad l \neq 0$$

$$\Delta E = 0 \quad l = 0$$

$$\text{con } \lambda_{ne} = -\frac{\alpha^2 Z^2 E_n}{n} \frac{1}{l(l+1/2)(l+1)}$$

Queste correzioni tolgono la degenerazione in  $l$ . Verifichiamo se sono apprezzabili o trascurabili:

$$\lambda_{21} = \frac{-\alpha^2 Z^2 E_2}{2} \frac{1}{1(1+1/2)(1+1)} = -\frac{\alpha^2}{2} E_2 \frac{1}{3} > 0$$

$$\text{con } E_2 = -\frac{\tilde{R}(\infty)}{4}$$

Il testo richiede di includere la correzione S-O. Verifichiamo che siano apprezzabili.

Il massimo splitting dovuto al campo forte è dato da

$$\begin{aligned} \Delta E (m_l=1, m_s=1/2, l=1) &= \mu_B B 2 = 9.66819 \cdot 10^{-1} \cdot 30 \cdot 2 = \\ &= 28.009 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

Lo splitting per piccolo dato alle correzioni Paschen-Back è dato da

$$\begin{aligned} \Delta E &= \lambda_{21} 1 \cdot \frac{1}{2} = -\frac{\alpha^2}{2} \left( \frac{-\tilde{R}(\infty)}{4} \right) \frac{1}{3} \cdot \frac{1}{2} = \\ &= 0.1218 \text{ cm}^{-1} \end{aligned}$$

Le correzioni sono apprezzabili, le transizioni possibili sono:



$$\Delta l = \pm 1 \quad \Delta m_s = 0 \quad \Delta m_l = 0, \pm 1$$

Si noti che senza le correzioni Paschen-Back, lo spettro di assorbimento avrebbe tre gruppi di righe ognuno composto dalle due transizioni corrispondenti rispettivamente a  $\Delta m_l = 0, \pm 1$  in quanto lo splitting non dipende da  $n$ , e la distanza tra quelli con  $m_s$  uguale è opposta e uguale e opposta e  $\Delta m_s = 0$

b) Per osservare un numero minimo di righe dobbiamo identificare la transizione in cui le righe sono distinte. Infatti:

• se  $u \perp B$  e  $E \parallel Z$  le uniche due transizioni possibili sono quelle con  $\Delta m_l = 0$  cioè la (2) e la (5) le righe corrispondenti tuttavia sono identiche, infatti:

$$V_{(2)} = \Delta E_{12} - \mu_B B + \mu_B B = \Delta E_{12}$$

$$V_{(5)} = \Delta E_{12} + \mu_B B - \mu_B B = \Delta E_{12}$$

• se  $u \perp B$  e  $E \in XY \perp B$  le uniche transizioni possibili sono quelle con  $\Delta m_l = \pm 1$  cioè la (1), (3), (4), (6)

• quindi sicuramente non sono il numero minimo di righe che possiamo avere nello spettro

• se  $u \parallel B$  e  $E$  è Right Handed la transizione possibile sono quelle con  $\Delta m_l = +1$  cioè la (4) e la (6) in questo caso le 2 righe sono distinguibili, infatti:

$$V_{(4)} = \Delta E_{12} - \mu_B B - |\Delta E^{P-B} (l=1, m_l=1, m_s=-1/2)|$$

$$V_{(6)} = \Delta E_{12} + \mu_B B - 2\mu_B B + |\Delta E^{P-B} (l=1, m_l=-1, m_s=-1/2)|$$

Notiamo che

$$|\Delta E^{P-B} (l=1, m_l=1, m_s=-1/2)| = |\lambda_{21} \cdot 1 \cdot (-1/2)|$$

$$|\Delta E^{P-B} (l=1, m_l=-1, m_s=-1/2)| = |\lambda_{21} \cdot (-1) \cdot (-1/2)|$$

Compressivamente

$$V_{(4)} = \Delta E_{12} - \mu_B B - \frac{\lambda_{21}}{2}$$

$$V_{(6)} = \Delta E_{12} - \mu_B B + \frac{\lambda_{21}}{2}$$

Infine se  $\mu_B B$  e  $e \vec{e}$  Left Handed la transizione sarà quella con  $\Delta m_l = -1$  cioè la (1) e la (3) date da

$$V_{(1)} = \Delta E_{12} - \mu_B B + 2\mu_B B + |\Delta E^{P.B} (l=1, m_l=1, m_s=1/2)|$$

$$V_{(3)} = \Delta E_{12} + \mu_B B - |\Delta E^{P.B} (l=1, m_l=1, m_s=-1/2)|$$

$$\Rightarrow V_{(1)} = \Delta E_{12} + \mu_B B + \frac{\lambda_{21}}{2}$$

$$V_{(3)} = \Delta E_{12} + \mu_B B - \frac{\lambda_{21}}{2}$$

Quindi per osservare un numero minimo di righe pari a (2) la radiazione deve essere parallela a B e polarizzata Left Handed o Right Handed

Nel caso Left Handed il potere risolvente è

$$\frac{V_{(1)} + V_{(3)}}{2} \frac{1}{|V_{(1)} - V_{(3)}|} = \frac{2\Delta E_{12} + 2\mu_B B}{2} \frac{1}{\lambda_{21}}$$

Nel caso Right Handed è

$$\frac{V_{(4)} + V_{(6)}}{2} \frac{1}{|V_{(4)} - V_{(6)}|} = \frac{2\Delta E_{12} - 2\mu_B B}{2} \frac{1}{\lambda_{21}}$$

$$\text{Poiché } \Delta E_{12} = R(\infty) \frac{3}{4} = 82302.75 \text{ cm}^{-1}$$

$$\mu_B B = 4.66819 \cdot 10^{-1} \cdot 30 \text{ cm}^{-1} = 14.0045 \text{ cm}^{-1}$$

$$\lambda_{21} = -\frac{d^2}{6} E_2 = 0.2936 \text{ cm}^{-1}$$

$$PR(L-H) = 337917.71$$

$$PR(R-H) = 337802.73$$



## Esercizio 15

A  $T$  ambiente gli atomi di idrogeno sono tutti nello stato fondamentale. Quindi in assorbimento osserveremo solo le righe

$$1s \rightarrow np \quad n > 1$$

L'energia della radiazione è  $\hbar\omega = \hbar ck = \frac{hc}{\lambda}$ . La quantità  $hc = 1.2398 * 10^{-6} eVm = 12398 eV\text{\AA}$ . Dunque la radiazione inviata ha energia compresa tra  $1.549 < E < 12398$  eV o corrispondentemente (dividendo per 27.2114)  $0.057 < E < 4770$  a.u. In questo intervallo di energie è compresa anche la ionizzazione dell'elettrone

$$E_{\infty} - E_{1s} = \frac{1}{2} \text{ a.u.}$$

e la transizione di più bassa energia

$$E_{2p} - E_{1s} = \frac{1}{2} - \frac{1}{8} = 0.25 \text{ a.u.}$$

Quindi, verranno osservate tutte le transizioni possibili  $1s \rightarrow np \quad n > 1$   
 La interazioni fini modificano i livelli energetici secondo questa formula

$$E_{n,l,s,j} = E_n \left[ 1 + \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left( \frac{n}{j+1/2} - \frac{3}{4} \right) \right]$$

La differenza di energia del doppietto nel caso  $j = 3/2$  e  $j = 1/2$  (possibili valori quando  $l = 1$ ) è dunque data da

$$\begin{aligned} \Delta E_{fini}(n, l=1) &= E_n \left[ \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left( \frac{n}{1/2} - \frac{3}{4} \right) \right] - \left[ \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left( \frac{n}{3/2} - \frac{3}{4} \right) \right] = \\ &= E_n \frac{(Z\alpha)^2}{n^2} \left[ 2n - \frac{2n}{3} \right] = E_n \frac{4}{3} \frac{(Z\alpha)^2}{n} \end{aligned}$$

Quindi per poter essere risolta

$$\frac{\Delta E_{fini}(n, l=1)}{E_n - E_1} = \frac{|E_n|}{E_n - E_1} \frac{4}{3} \frac{\alpha^2}{n} > 10^{-3}$$

Poiche'

$$\frac{|E_n|}{E_n - E_1} = \frac{\frac{1}{2n^2}}{-\frac{1}{2n^2} - \frac{1}{2}} = \frac{1}{n^2 - 1}$$
$$\frac{1}{n^2 - 1} \frac{4\alpha^2}{3n} > 10^{-3}$$

Per quel che riguarda le transizioni  $1s \rightarrow np$ , potremo risolvere le transizioni fino a che

$$\frac{|\Delta E_{n+1,n}|}{|E_n|} > 10^{-3} \rightarrow \frac{-\frac{1}{2(n+1)^2} + \frac{1}{2n^2}}{\frac{1}{2} - \frac{1}{2n^2}} > 10^{-3} \rightarrow \frac{(n+1)^2 - n^2}{(n^2 - 1)(n+1)^2} > 10^{-3}$$

trascurando 1 rispetto ad n (per velocizzare i calcoli)

$$\frac{n}{2n^4} > 10^{-3} \rightarrow (n+1) > 10^{-3}n^2$$

## Esercizio 7

Un campione di atomi di idrogeno a 3000 K e' immerso in un campo magnetico di 100 Gauss. Sul campione viene inviata, parallelamente al campo, della radiazione em con spettro compreso tra 70.000 e 95.000  $\text{cm}^{-1}$ . Calcolare in  $\text{cm}^{-1}$  lo spettro di assorbimento del campione.

## Esercizio 19

Un campione gassoso di idrogeno atomico a 1500 K e' sotto l'azione di un campo magnetico di 70 kGauss. Sul campione si invia della radiazione em con spettro compreso tra 0 e  $95 \cdot 10^{-3} \text{ cm}^{-1}$ . Si domanda:

- a) tra quali stati elettronici si ha assorbimento;
- b) qual'è il potere risolutivo necessario per potere osservare completamente lo spettro di emissione;
- c) sotto quali condizioni la struttura fine dello spettro in b) sarebbe irrisolta, indipendentemente dal potere risolutivo dello strumento con cui è misurato lo spettro.

## Esercizio 11

Osservando la transizione 1s-2p in assorbimento in campo magnetico dell'elio ionizzato, vengono osservate 4 righe. Lo splitting tra coppie di righe e' dell'ordine di  $0.25 \text{ cm}^{-1}$ . Cosa si puo' dire del ruolo del campo magnetico e della polarizzazione della luce incidente? Se si fosse osservata la 1s-2p<sub>1/2</sub> e si fossero anche li' osservate 4 righe che si potrebbe concludere? Stimare il valore del campo magnetico per il quale lo splitting del livello 2p<sub>1/2</sub> e' di  $0.25 \text{ cm}^{-1}$ .