Hyperjemná struktura vodíku, Zeemanův jev

Martin Štefaňák

23. dubna 2021

1 Hyperjemná struktura základního stavu vodíku



æ





æ

Hyperjemná struktura základního stavu vodíku

- Energetické hladiny vodíku $E_N = -\frac{R}{N^2}, \quad N \in \mathbb{N}$
- Základní hladina E1 je nedegenerovaná
- Při započítání spinu elektronu a spinu protonu má degeneraci 4
- Ve skutečnosti jde o multiplet dvou velmi blízkých hladin E_1^{\pm} hyperjemná struktura

$$\Delta E = E_1^+ - E_1^- \sim 10^{-6} \text{ eV}$$

- Hyperjemná struktura je důsledek interakce spinů elektronu a protonu
- Relativistické korekce způsobují tzv. jemnou strukturu vodíku

 $\Delta E_{FS} \sim 10^{-5} \ {\rm eV}$

 Jemná struktura posune základní hladinu, ale nedojde k rozštěpení



• Hilbertovy prostory spinu elektronu a protonu

$$\mathscr{H}^{(e)} = [\ket{+_{e}}, \ket{-_{e}}]_{\lambda}, \quad \mathscr{H}^{(p)} = [\ket{+_{p}}, \ket{-_{p}}]_{\lambda}$$

• Hilbertův prostor složeného systému

$$\mathscr{H}=\mathscr{H}^{(e)}\otimes \mathscr{H}^{(p)}=[|+_{e},+_{p}
angle,|+_{e},-_{p}
angle,|-_{e},+_{p}
angle,|-_{e},-_{p}
angle]_{\lambda}$$

Standardní báze

$$|+_{e},+_{p}
angle \equiv \begin{pmatrix} 1\\0\\0\\0 \end{pmatrix}, \quad |+_{e},-_{p}
angle \equiv \begin{pmatrix} 0\\1\\0\\0 \end{pmatrix}, \quad |-_{e},+_{p}
angle \equiv \begin{pmatrix} 0\\0\\1\\0 \end{pmatrix}, \quad |-_{e},-_{p}
angle \equiv \begin{pmatrix} 0\\0\\0\\1 \end{pmatrix}$$

・ロト ・ 同ト ・ ヨト ・ ヨ

Operátory spinu elektronu

$$\hat{S}^{(e)}_{j} = \hat{S}_{j} \otimes \hat{I} \implies S^{(e)}_{j} = rac{\hbar}{2} \sigma_{j} \otimes I$$

$$\sigma_{x} = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{y} = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{z} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

Matice složek spinu elektronu

$$S_{x}^{(e)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad S_{y}^{(e)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 0 & -i & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -i \\ i & 0 & 0 & 0 \\ 0 & i & 0 & 0 \end{pmatrix}$$
$$S_{z}^{(e)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$$

Operátory spinu protonu

$$\hat{S}_{j}^{(p)} = \hat{I} \otimes \hat{S}_{j} \implies S_{j}^{(p)} = \frac{\hbar}{2} I \otimes \sigma_{j}$$

$$\sigma_{x} = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{y} = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{z} = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

Matice složek spinu protonu

$$S_{x}^{(\rho)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad S_{y}^{(\rho)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 0 & -i & 0 & 0 \\ i & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -i \\ 0 & 0 & i & 0 \end{pmatrix}$$
$$S_{z}^{(\rho)} = \frac{\hbar}{2} \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -1 \end{pmatrix}$$

Interakce magnetických momentů protonu a elektronu

- Klasicky dva magnetické momenty $\vec{\mu}_1$ a $\vec{\mu}_2$ $E \sim \vec{\mu}_1 \cdot \vec{\mu}_2$
- Kvantově Hamiltonián interakce magnetických momentů protonu a elektronu

$$\hat{H}_0 = ilde{A} \hat{ec{\mu}}^{(e)} \cdot \hat{ec{\mu}}^{(p)}$$

Vlastní magnetický moment elektronu

$$\hat{\vec{\mu}}^{(e)} = g_e \frac{\mu_B}{\hbar} \hat{\vec{S}}^{(e)} \equiv \frac{2\mu_e}{\hbar} \hat{\vec{S}}^{(e)}, \quad \mu_B = \frac{e\hbar}{2m_e} \doteq 9.274 \cdot 10^{-24} J \cdot T^{-1}, \quad g_e \doteq -2$$

Vlastní magnetický moment protonu

$$\hat{\vec{\mu}}^{(p)} = g_p \frac{\mu_N}{\hbar} \hat{\vec{S}}^{(p)} \equiv \frac{2\mu_p}{\hbar} \hat{\vec{S}}^{(p)}, \quad \mu_N = \frac{e\hbar}{2m_p} \doteq 5.051 \cdot 10^{-27} J \cdot T^{-1}, \quad g_p \doteq 5.586$$

• Magnetický moment protonu μ_p je mnohem menší než elektronu μ_e

$$\left.\frac{\mu_{p}}{\mu_{e}}\right|=\frac{g_{p}}{g_{e}}\frac{m_{e}}{m_{p}}\doteq1.5\cdot10^{-3}$$

Martin Štefaňák

Úvod do kvantové teorie

Interakce spinu protonu a elektronu

• Hamiltonián interakce magnetických momentů vyjádřený pomocí operátorů spinu

$$\hat{H}_{0} = \tilde{A} \, \hat{\vec{\mu}}^{(e)} \cdot \hat{\vec{\mu}}^{(p)} = \frac{4}{\hbar^{2}} \mu_{e} \mu_{p} \tilde{A} \, \hat{\vec{S}}^{(e)} \cdot \hat{\vec{S}}^{(p)} = \frac{4}{\hbar^{2}} A \, \hat{\vec{S}}^{(e)} \cdot \hat{\vec{S}}^{(p)}, \quad A = \mu_{e} \mu_{p} \tilde{A}$$

Rozepíšeme skalární součin

$$\hat{H}_0 = \frac{4}{\hbar^2} A \left((\hat{S}_x \otimes \hat{l}) (\hat{l} \otimes \hat{S}_x) + (\hat{S}_y \otimes \hat{l}) (\hat{l} \otimes \hat{S}_y) + (\hat{S}_z \otimes \hat{l}) (\hat{l} \otimes \hat{S}_z) \right)$$

Maticový zápis

$$H_0 = \frac{4}{\hbar^2} A \ (S_x \otimes S_x + S_y \otimes S_y + S_z \otimes S_z) = A \ \sigma_j \otimes \sigma_j \equiv A \ \sigma_{jj}$$

• Roznásobíme matice složek spinu elektronu a protonu, nebo spočítáme $\sigma_i \otimes \sigma_i \equiv \sigma_{ii}$

イロト イ理ト イヨト イヨト

Interakce spinu protonu a elektronu

$$\sigma_x = \begin{pmatrix} 0 & 1 \\ 1 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_y = \begin{pmatrix} 0 & -i \\ i & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_z = \begin{pmatrix} 1 & 0 \\ 0 & -1 \end{pmatrix}$$

• Tenzorový součin Pauliho matic

$$\sigma_{XX} = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{yy} = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & -1 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ -1 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix}, \quad \sigma_{ZZ} = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

• Matice hamiltoniánu ve standardní bázi

$$H_0 = A \sigma_{jj} = \begin{pmatrix} A & 0 & 0 & 0 \\ 0 & -A & 2A & 0 \\ 0 & 2A & -A & 0 \\ 0 & 0 & 0 & A \end{pmatrix}$$

æ

イロト イヨト イヨト イヨト

Hyperjemná struktura základního stavu vodíku

- Vlastní čísla hamiltoniánu jsou $E_+ = A$ a $E_- = -3A$
- Základní hladina vodíku E₁ multiplet blízkých hladin E₁[±]

$$E_1^+ = E_1 + E_+ = -R + A$$
, $E_1^- = E_1 + E_- = -R - 3A$

• Přechod mezi hladinami — vyzáření mikrovlnného fotonu

$$h\nu = \Delta E = 4A$$
• Z experimentálních dat plyne
$$\Delta E \doteq 5.9 \cdot 10^{-6} \text{ eV}$$

$$\nu \doteq 1420 \text{ MHz}, \quad \lambda \doteq 21 \text{ cm}$$

$$E_1^+ = E_1 + A$$

$$E_1$$

$$\Delta E = 4A = h\nu$$

Podprostor *E*_

- Vlastní číslo má násobnost 1
- Vlastní vektor singlet

$$\begin{aligned} |\psi^{-}\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}} \left(|+_{e}, -_{p}\rangle - |-_{e}, +_{p}\rangle \right) \\ &\equiv \frac{1}{\sqrt{2}} (0, 1, -1, 0)^{T} \end{aligned}$$

Podprostor E_+

- Vlastní číslo má násobnost 3
- Vlastní vektory triplet

$$\begin{aligned} |\psi_{1}^{+}\rangle &= |+_{e}, +_{p}\rangle = (1, 0, 0, 0)^{T} \\ |\psi_{2}^{+}\rangle &= \frac{1}{\sqrt{2}} (|+_{e}, -_{p}\rangle + |-_{e}, +_{p}\rangle) \\ &\equiv \frac{1}{\sqrt{2}} (0, 1, 1, 0)^{T} \\ |\psi_{3}^{+}\rangle &= |-_{e}, -_{p}\rangle = (0, 0, 0, 1)^{T} \end{aligned}$$

-

- Přechod mezi hladinami hyperjemné struktury vodíku je silně potlačen
- Rychlost přechodu $\Gamma~\sim~10^{-15}~s^{-1}$ střední doba života $\tau=1/\Gamma\sim10^{15}~s~\sim10^7$ let
- Přechod nelze pozorovat v pozemských podmínkách, s vyjímkou vodíkového maseru
- Vodík je nejběžnější prvek ve vesmíru
- Spektrální linii $\lambda = 21$ cm odpovídající přechodu hyperjemé struktury vodíku (HI) lze pozorovat na astronomických škálách struktury typu mračna vodíku v galaxiích
- Radiové vlny v této oblasti nejsou pohlcovány prachovými mračny
- Z Dopplerova posunu spektrální linie lze určit relativní rychlost vůči sluneční soustavě

21cm linie atomárního vodíku (HI) hraje důležitou roli v radioastronomii

伺下 イヨト イヨト ニヨー

Využití 21 cm HI linie — zkoumání struktury galaxií



Řada struktur není vidět ve viditelném spektru

Martin Štefaňák

Úvod do kvantové teorie

Využití 21 cm HI linie — spirální ramena Mléčné dráhy



Různé relativní rychlosti ramen vůči Slunci způsobují různý Dopplerův posun linie

Martin Štefaňák

Využití 21 cm HI linie — objev temné hmoty



Rychlost rotace neklesá se vzdáleností od středu galaxie

Martin Štefaňák

Úvod do kvantové teorie

Hyperjemná struktura základního stavu vodíku



æ

・ロト ・ 日 ・ ・ ヨ ・ ・ ヨ ・

• Energie spinů elektronu a protonu závisí na jejich projekci na magnetické pole

$$\hat{H}_1 = -\hat{ec{\mu}}^{(e)}\cdotec{B} - \hat{ec{\mu}}^{(p)}\cdotec{B}$$

• Magnetické pole ve směru osy $z - \vec{B} = (0, 0, B)$

Matice hamiltoniánu ve standardní bázi

$$H_{1} = -\frac{2\mu_{e}}{\hbar}BS_{z}^{(e)} - \frac{2\mu_{p}}{\hbar}BS_{z}^{(p)} = H_{1} = B\begin{pmatrix} -(\mu_{e} + \mu_{p}) & 0 & 0 & 0\\ 0 & -(\mu_{e} - \mu_{p}) & 0 & 0\\ 0 & 0 & \mu_{e} - \mu_{p} & 0\\ 0 & 0 & 0 & \mu_{e} + \mu_{p} \end{pmatrix}$$

• Magnetický moment elektronu μ_{e} je záporný, protonu μ_{p} kladný, a $|\mu_{e}| \gg \mu_{p}$

$$\mu = -(\mu_{e} + \mu_{p}), \quad \mu' = -(\mu_{e} - \mu_{p}), \quad \mu \simeq \mu' > 0$$

• Matice hamiltoniánu ve standardní bázi

$$H_1 = B egin{pmatrix} \mu & 0 & 0 & 0 \ 0 & \mu' & 0 & 0 \ 0 & 0 & -\mu' & 0 \ 0 & 0 & 0 & -\mu \end{pmatrix}$$

• Celkový hamiltonián hyperjemné struktury ve vnějším poli

$$\hat{H} = \hat{H}_0 + \hat{H}_1$$

Vliv vnějšího pole na hyperjemnou strukturu

Matice celkového hamiltoniánu

$$H = H_0 + H_1 = egin{pmatrix} A + \mu B & 0 & 0 & 0 \ 0 & -A + \mu' B & 2A & 0 \ 0 & 2A & -A - \mu' B & 0 \ 0 & 0 & 0 & A - \mu B \end{pmatrix}$$

Vlastní hodnoty energie

$$\begin{array}{c|c} B = 0 & B \neq 0 \\ \\ \hline E_{+} = A & E_{I} = A + \mu B, \quad E_{II} = A - \mu B, \quad E_{III} = A \left(-1 + 2 \sqrt{1 + \frac{\mu'^2 B^2}{4A^2}} \right) \\ \\ \hline E_{-} = -3A & E_{IV} = -A \left(1 + 2 \sqrt{1 + \frac{\mu'^2 B^2}{4A^2}} \right) \end{array}$$

Zeemanův jev

- Energie závisí na intenzitě vnějšího magnetického pole
- Dojde k rozštěpení degenerované hladiny E⁺ na trojici E₁, E₁₁, E₁₁₁
- E₁ a E₁₁ závisí na B lineárně Pro slabá pole jsou E_{III} a E_{IV} konst. $\frac{E}{A}$ $\mu' B \ll A \Rightarrow E_{III} \simeq A, \quad E_{IV} \simeq -3A$ V silném poli jsou E_{III} a E_{IV} lineární - 2 $\mu'B \gg A \Rightarrow E_{III} \simeq -A + \mu'B$ $E_{IV} \simeq -A - \mu' B$



3

(I) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1)) < ((1))

Zeemanův jev

- Elektronové hladiny atomů energie *E_{n,l}* závisí na radiálním (*n*) a orbitálním (*l*) kvantovém čísle
- / určuje velikost orbitálního momentu hybnosti elektronu
- Energie nezávisí na projekci momentu hybnosti m = l,..., -l
- I ≠ 0 elektron má orbitální magnetický moment — má energii v mag. poli
- Projekce na magnetické pole $\mu_B mB$
- Normální Zeemanův jev

$E_{n,l,m} = E_{n,l} + \mu_B m B, \quad m = l, \ldots, -l$

Rozštěpení hladin kadmia



Zeemanův jev v astronomii — magnetogram slunce



Z šířky rozštěpení spektrální linie lze určit lokální intenzitu magnetického pole

23. dubna 2021 23 / 23