

Elektronová paramagnetická rezonance

M. Mrázková, J. Jánský, V. Kudrle

1 Teorie a základní principy

1.1 Paramagnetická částice

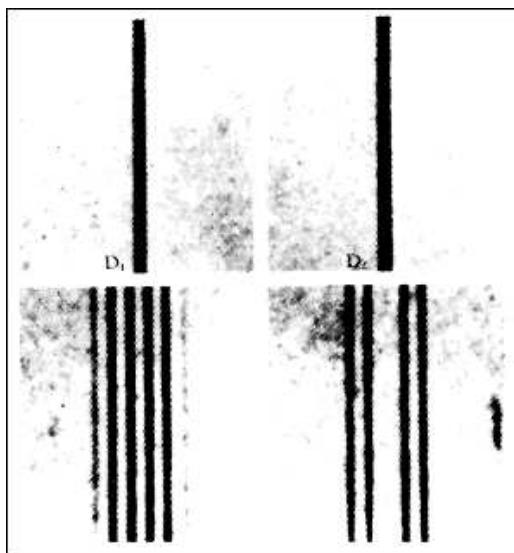
Paramagnetickými částicemi jsou atomy či molekuly, které mají nenulový magnetický moment. Toto splňují např. částice s neúplným počtem elektronů ve valenční slupce (nenulový orbitální moment) nebo s nenulovým celkovým spinem (spinový moment). U některých částic může mít zásadní význam též nukleární magnetický moment (spinový magnetický moment protonů a neutronů); naopak jádra, která mají sudý počet protonů i neutronů, mají nulové spinové kvantové číslo a tudíž nemají jaderný magnetický moment.

Celkový magnetický moment je potom složen z jednotlivých příspěvků. Úplný popis interakce mezi jednotlivými momenty a případně vnějším polem je poměrně komplikovaný a proto se často v praxi přistupuje k poruchové metodě a určitým approximacím. Tak hovoříme o typech vazby mezi momenty, např. spin-orbitální, spin-spinová, ... podle majoritního příspěvku k hamiltoniánu.

Momenty se sčítají vektorově, ale při zachování principu kvantování a principu neurčitosti. Je nutno si uvědomit, že neznáme všechny 3 složky magnetického momentu, ale jen jeho velikost a průměr do význačného směru.

1.2 Zeemanův jev

Experimentálním důkazem existence magnetických momentů v atomu bylo spektroskopické pozorování rozštěpení spektrálních čar světelného zdroje v magnetickém poli.



Obrázek 1: Záznam fotografické desky, na které Zeeman pozoroval rozštěpení čar sodíku. [1]

Mějme pro jednoduchost izolovaný atom vodíku. Kvantový stav elektronu je popsán kvantovými čísly n, l, m_l, m_s . S pohybem elektronu kolem jádra je spojen jak mechanický, tak i magnetický moment. Velikost magnetického orbitálního momentu je

$$\mu_l = -\frac{e\hbar}{2m_e} \sqrt{l(l+1)} = -\mu_B \sqrt{l(l+1)}$$

kde μ_B je Bohrův magneton. Průměr tohoto momentu do významného směru je

$$\mu_{lz} = -\mu_B m_l$$

Obdobně má spinový magnetický moment velikost

$$\mu_s = -g_s \mu_B \sqrt{s(s+1)}$$

kde $s=1/2$ je spin elektronu a g_s je gyromagnetický faktor (faktor rozštěpení, g-faktor) spinu elektronu (v QM $g_s=2$, v QED $g_s=2.0023\dots$). Průmět tohoto momentu do významného směru je

$$\mu_{sz} = -g_s \mu_B m_s$$

Úplný mechanický moment elektronu je součtem dílčích mechanických momentů

$$\vec{J} = \vec{L} + \vec{S}$$

Úplný magnetický a mechanický moment elektronu v atomu nejsou kvůli anomálii spinu nutně kolineární. Velikost úplného magnetického momentu je

$$\mu_j = -g_j \mu_B \sqrt{j(j+1)}$$

kde $g_j = 1 + \frac{j(j+1)-l(l+1)+s(s+1)}{2j(j+1)}$ je Landého faktor ($1 < g_j < 2$) a průmět do významného směru je

$$\mu_{jz} = -g_j \mu_B m_j$$

Kvantové stavy, které se liší pouze v m_j (t.j. v orientaci magnetického momentu) mají bez přítomnosti vnějšího pole stejnou energii – jsou degenerovány. Po vložení do magnetického pole je tato degenerace sejmota a energetická hladina se rozštěpí kvůli interakční energii

$$\Delta E = -\vec{\mu}_j \cdot \vec{B} = -\mu_{jz} B = -g_j \mu_B m_j B$$

Vznikne tak soustava $2j+1$ ($m_j=-j\dots j$) ekvidistantních energiových podhadin, kde se sousední podhadinu od sebe liší o energii $g_j \mu_B B$, viz např. obrázek 3. A tak se přechod mezi 2 původními degenerovanými hladinami (tedy jedna spektrální čára) v magnetickém poli rozpadá na více přechodů mezi rozštěpenými hladinami (t.j. soustavu spektrálních čar), což je právě jev, který pozoroval Zeeman.

Tato jednoduchá teorie platí pouze pro jednoelektronový systém bez vlivu jádra i okolí a slabé magnetické pole. V praxi je pak potřeba započítat existenci více elektronů v atomu (LS vazba, jj vazba), nelineárními efekty (perturbace vyšších řádů), vliv jaderného spinu, vliv okolních atomů i konečně možnost úplného oddělení kvantování orbitálního a spinového momentu v silných magnetických polích (Paschen-Backův jev).

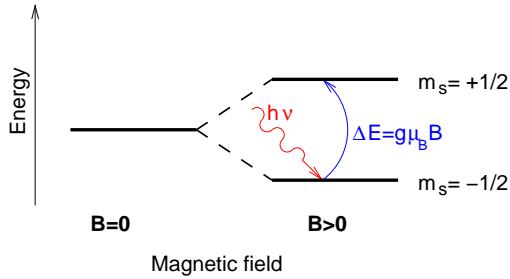
1.3 Jev elektronové paramagnetické rezonance

Nejčastěji jsou zářivé přechody mezi energetickými hladinami elektrického dipólového typu. Pro ně platí určitá sada výběrových pravidel. Přechody magnetické a přechody vyšších řádů (kvadrupolové, ...) se řídí jinými výběrovými pravidly, mají ale mnohem nižší pravděpodobnost přechodu a jsou tedy slabší. Mezi podhadinami vzniklými rozštěpením původní degenerované hladiny magnetickým polem jsou dipólové elektrické přechody zakázány (výběrové pravidlo $\Delta l = \pm 1$), zatímco magnetické dipólové přechody jsou povoleny ($\Delta l = 0$). Při přechodu mezi Zeemanovsky rozštěpenými podhadinami tak dojde k emisi nebo absorpci fotonu s energií

$$h\nu = \Delta E = g_j \mu_B B \quad (1)$$

Pro běžně dosažitelná magnetická pole ($10^0 - 10^1$ T) a běžné g-faktory spadají tyto fotony do mikrovlnné oblasti, přesněji do oblasti centimetrových vln.

Metoda EPR je založená právě na měření absorpce mikrovlnného záření na přechodech mezi Zeemanovsky rozštěpenými hladinami. Vzorek obsahující paramagnetické částice je umístěn do homogenního magnetického pole o indukci B . Na vzorek se přivádí monochromatické mikrovlnné záření



Obrázek 2: Zeemanův jev a elektronová paramagnetická rezonance. Energiové hladiny paramagnetické částice umístěné ve vnějším magnetickém poli jsou vlivem tohoto magnetického pole rozštěpeny. Mezi nimi pak může dojít k přechodům spojeným s absorpcí či emisí fotonu.

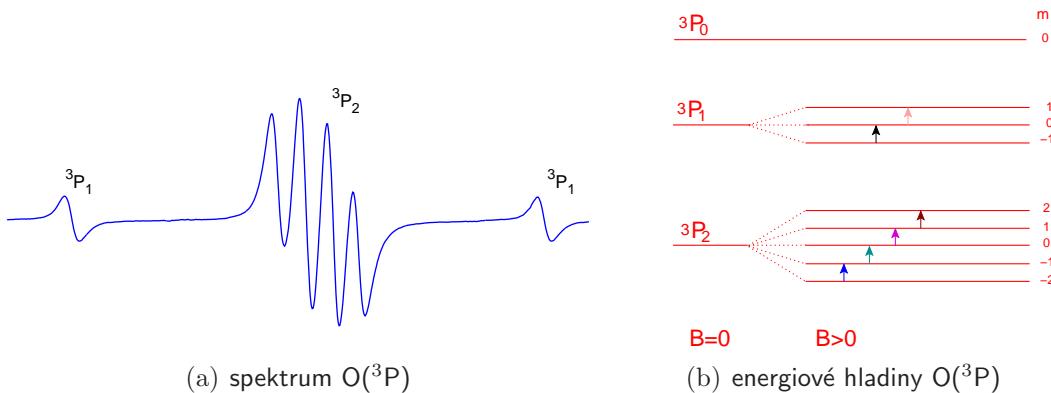
o frekvenci ν . Měří se absorpcie tohoto mikrovlnného záření v závislosti na ν nebo B . Z předchozí teorie plyne, že k efektivní absorpci dojde pouze při splnění podmínky elektronové paramagnetické rezonance (viz rovnice 1).

1.4 Typická EPR spektra vybraných atomů a molekul

Ve fyzice plazmatu lze metody EPR použít k detekci některých atomů, molekul i excitovaných stavů, jejichž koncentraci lze jen s obtížemi určit jinými metodami. V tomto praktiku se setkáme především s $^{14}\text{N}(^4\text{S})$, $^{15}\text{N}(^4\text{S})$, $\text{O}(^3\text{P})$, $\text{O}_2(^3\Sigma)$.

Atomární kyslík $^{16}\text{O}(^3\text{P})$

Elektronová konfigurace základního stavu atomu kyslíku je $1s^2 2s^2 2p^4$. To znamená že ve valenční slupce jsou 4 elektrony a 2 chybí do úplného zaplnění. Můžeme použít Hundovo pravidlo: do zaplnění slupky chybí 2 elektrony, celkový spin je tedy $S = 1$ a multiplicita $2S + 1 = 3$. Pro orbitální moment máme $L = |l_1 - l_2| \dots |l_1 + l_2| = 0, 1, 2$, ale protože $L = 2$ je zakázaná Pauliho vylučovacím principem, orbitální moment v základním stavu je tedy $L = 1$, který je označen jako P stav. Protože $J = |L - S| \dots |L + S| = 0, 1, 2$ máme při energiové hladině $^3\text{P}_2$, $^3\text{P}_1$ and $^3\text{P}_0$. Povolené přechody jsou $\Delta m_j = \pm 1$.



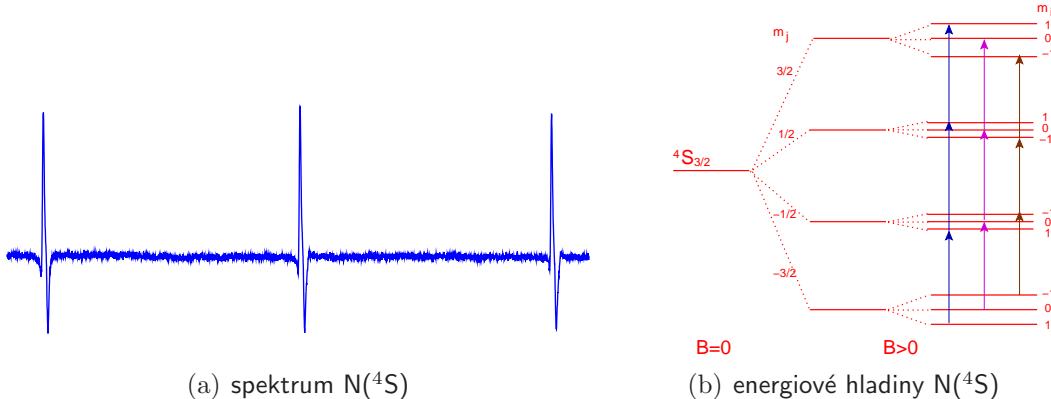
Obrázek 3: Zeemanova rozštěpení hladin a EPR spektrum atomu kyslíku.

V zaznamenaném spektru (Obrázek 3) jsou čtyři čáry naležící $^3\text{P}_2$ přechodům, obklopené dvěma čarami naležícími $^3\text{P}_1$. Ale pozor, jak je ale možné, že čtyři čáry naležící stejné hodnotě J mají různé hodnoty B_0 (rezonanční B pro danou vlnovou délku ν)? Podle rovnice (1) je přece $\Delta E \propto B$ a neměl by tedy být žádný rozdíl v energii pro tyto čtyři přechody. My jsme však (v rámci zjednodušení, které je pro většinu EPR čar oprávněné) zanedbali vyšší řady rozvoje poruchového hamiltoniánu popisujícího náš systém interagujících magnetických momentů. Ve skutečnosti ve vztahu (1) vystupují též vyšší

mocniny indukce magnetického pole, $\Delta E \propto a_1 B + a_2 B^2 + a_3 B^3 + \dots$, kde a_i jsou konstanty. Systém čar je centrován na $g = 1 + \frac{2 \cdot (2+1) - 1 \cdot (1+1) + 1 \cdot (1+1)}{2 \cdot 2 \cdot (2+1)} = \frac{3}{2}$.

Atomární dusík $^{14}\text{N}(^4\text{S})$

Elektronová konfigurace základního stavu dusíkového atomu ^{14}N je $1s^2 2s^2 2p^3$. Dusík má tři elektrony v nezaplněné slupce. Celkový spin je tedy $S = \frac{3}{2}$ a výsledný orbitální moment $L = 0$. Potom $J = \frac{3}{2}$. Základní stav dusíku je tedy označován $^4\text{S}_{3/2}$. V magnetickém poli se energiové hladiny štěpí na čtyři hladiny ($2J + 1$).



Obrázek 4: Zeemanova rozštěpení hladin a EPR spektrum izotopu dusíku ^{14}N . Pozorované čáry mají stejnou intenzitu (pravděpodobnost přechodu) a jsou separované o 3.7×10^{-4} T.

Jelikož je ale spin jádra dusíku ^{14}N nenulový ($I = 1$), každá hladina se dále štěpí na $2I + 1$ podhliny, což vede na 9 čar stejné intenzity. Vždy 3 z nich tvoří nerozlišitelnou trojici. Tyto trojice však díky interakci mezi jaderným a elektronovým momentem mají odlišné hodnoty B_0 . Systém čar je centrován na $g=2$.

Atomární dusík $^{15}\text{N}(^4\text{S})$

Elektronová struktura tohoto méně častého izotopu je stejná jako u ^{14}N . Atomy se liší jen počtem neutronů v jádře a tím i jaderným spinem. Nyní $I = 1/2$ a tak je spektrum tvořeno 6 čarami, z nichž vždy 3 tvoří nerozlišitelnou trojici. Spektrum (dublet) je opět centrováno na $g=2$.

Atomární vodík $^1\text{H}(^2\text{S})$

Základní stav je $^2\text{S}_{1/2}$, protože $S=1/2$, $L=0$, $J = \frac{1}{2}$. Je nutno započítat jaderný moment $I = \frac{1}{2}$, povolené přechody jsou $\Delta m_i = 0, \pm 1$. Výsledkem je dublet centrováný na $g=2$.

Molekulární kyslík $\text{O}_2(^3\Sigma)$

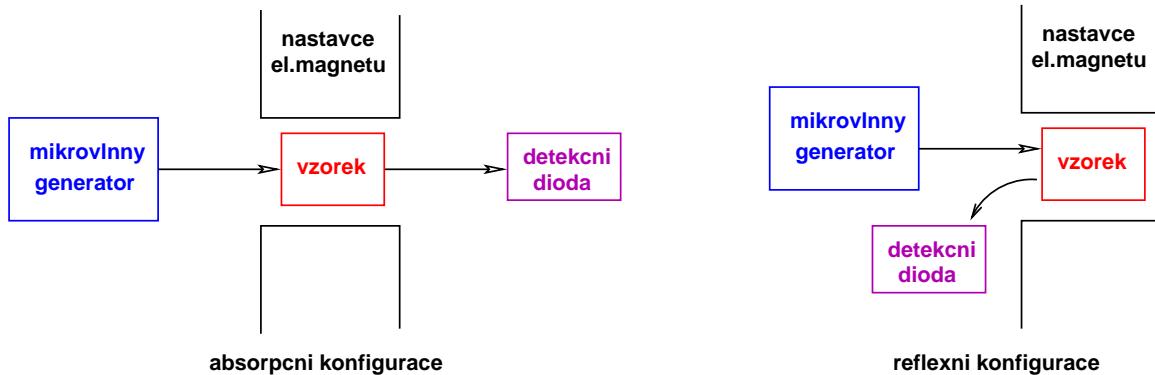
Molekula kyslíku v základním stavu má dva nepárované elektronové spiny. Díky vazbě mezi elektronovým spinem a rotačním momentem molekuly je její spektrum velmi bohaté a komplexní.

2 Experiment

– princip detekce, uspořádání experimentu, optimalizace parametrů

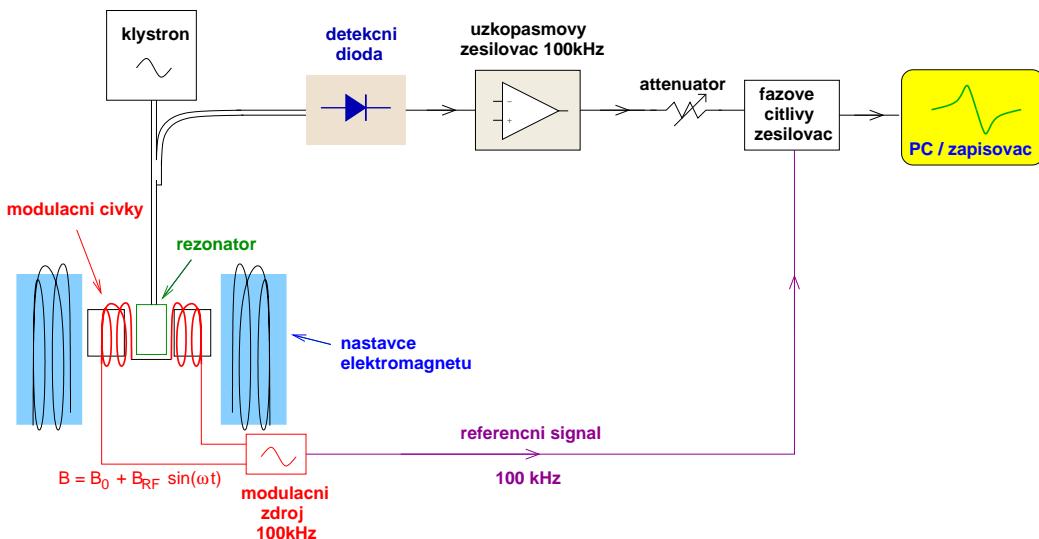
2.1 Experimentální uspořádání, synchronní detekce

Abychom dosáhli rezonance, je nutné přizpůsobit ν a B tak, aby splňovala rezonanční podmíinku (1). Z experimentálního hlediska je výrazně snazší měnit indukci magnetického pole než měnit frekvenci mikrovlnného záření, proto necháváme frekvenci konstantní a měníme magnetické pole.



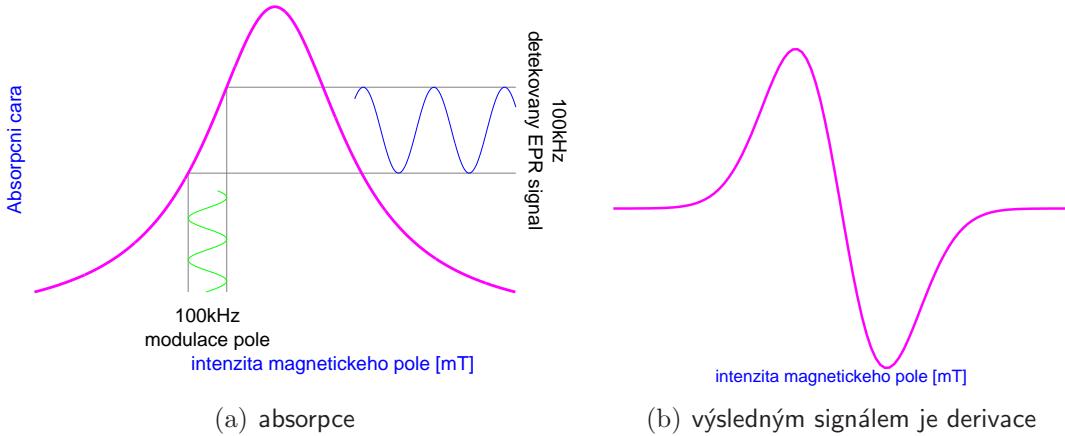
Obrázek 5: Blokové schéma principiálního uspořádání.

Většina přístrojů je konstruována v reflexním, nikoli absorpčním uspořádání (viz Obrázek 5). Protože platí zákon zachování energie, jsou změny v absorpci přímo svázány se změnami v koeficientu odrazu a tak jsou výsledky identické. Reflexní uspořádání je přitom konstrukčně i manipulačně výhodnější. Vzorek nebývá umístěn jednoduše do mikrovlnného vedení, ale do rezonanční dutiny (viz Obrázek 6). Díky vysokému Q-faktoru (kvalitě) rezonátoru pak vzorek interahuje s mnohem silnějším mikrovlnným polem, než kdyby byl umístěn přímo do mikrovlnného svazku. Umístění EPR vzorku do rezonanční dutiny navíc umožňuje určitou separaci magnetického a elektrického vf. pole a tedy i potlačení např. nerezonanční dielektrické absorpcie ve vzorku.



Obrázek 6: Blokové schéma EPR spektrometru.

Pro zvýšení citlivosti detekce se používá tzv. *synchronní detekce*, viz. Obrázek 7 – k pomalu zvyšovanému nebo snižovanému magnetickému poli se přidává střídavá složka o konstantní frekvenci (typicky 100kHz) a amplitudě. Vhodná amplituda je jiná pro každou spektrální čáru (viz. *amplituda modulace*). Oscilující magnetické pole tak vyvolá díky pomalému rozmítání přes rezonanční křivku absorpční mikrovlnný signál modulovaný stejnou frekvencí, jehož amplituda je úměrná derivaci absorpční křivky. Tento signál je usměrněn (viz. Obrázek 6) a jeho 100 kHz obálka střídavě zesílena a frekvenčně omezena úzkopásmovým frekvenčním filtrem. Na závěr je signál synchronně demodulován vynásobením sinusovým signálem o $f=100$ kHz. Stejnosměrná složka po demodulaci je pak úměrná značnému zesílení derivaci absorpční křivky jen s minimálním množstvím šumu. Výhoda tohoto uspořádání proti přímému zesílení je transpozice signálu z DC oblasti, kde je přítomen vysoký $1/f$ šum detekční diody do oblasti kolem 100 kHz, kde je již tento šum zanedbatelný.



Obrázek 7: Synchronní detekce. K lineárně zvyšovanému magnetickému poli je přičítán periodický signál (typicky 100kHz) určité amplitudy (amplituda modulace magnetického pole). Detekovaný signál je pak derivací absorpční křivky.

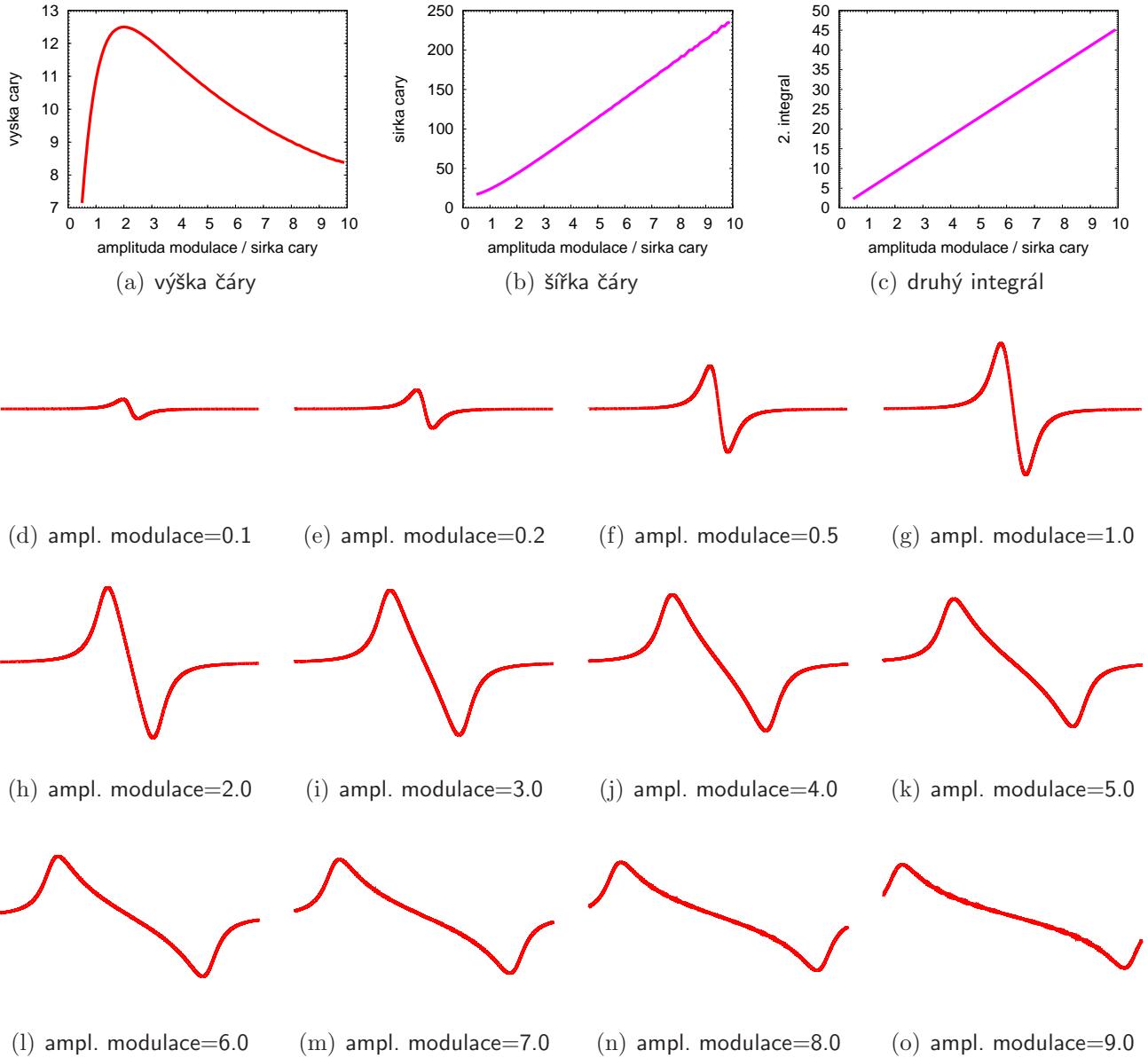
Pokud bychom chtěli zobrazit absorpční čáru, bylo by nutné tento derivovaný signál zintegrovat. Obdobně pro plochu pod absorpční čarou (tj. koncentraci absorbuujících částic) je nutné provést dvojnásobnou integraci. V EPR praxi se běžně pracuje přímo s derivovanými signály (tj. bez následné integrace).

2.2 Amplituda modulace magnetického pole

Význam pojmu amplituda modulace magnetického pole je patrný na Obrázku 7. Z principu je zřejmé, že výsledný signál se bude zvětšovat s rostoucí amplitudou modulace, ale jen do okamžiku, než bude amplituda modulace výrazně větší než je šířka čáry. Na Obrázku 8 vidíme, že největší hodnoty peak-to-peak (p-t-p) výšky lze dosáhnout pro amplitudu modulace asi 1.5 až 2.0 krát větší než šířka skutečné nerozšířené čáry. Pro kvalitativní měření však potřebujeme lineární charakteristiku (abychom mohli snadno udělat přepočet na jednotnou modulaci při vzájemném porovnávání různých čar). Máme tedy dvě možnosti: a) použijeme druhý integrál (který je v závislosti na amplitudě modulace lineární) nebo b) můžeme použít jednoduše výšku čáry, ale jen v lineární části nárustu výšky čáry v závislosti na amplitudě modulace. Principiálně správnější ale náročnější je první varianta.

2.3 Absorpce mikrovlnného záření a populace energiových hladin

Měřený vzorek se obvykle sestává z mnoha paramagnetických částic. K jeho popisu se tak nejlépe hodí statistický přístup. Předpokládejme pro jednoduchost přítomnost pouze 2 podhadin



Obrázek 8: Vliv amplitudy modulace magnetického pole na tvar EPR čáry.

vzniklých Zeemanovským rozštěpením původní degenerované hladiny. V termodynamické rovnováze je obsazení těchto hladin popsáno *Boltzmannovým rozdělením*:

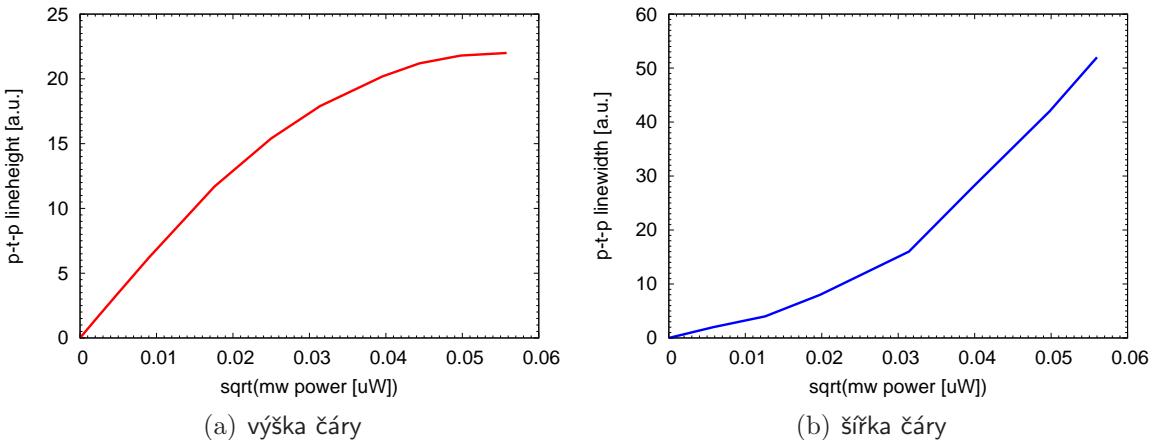
$$\frac{n_{\text{upper}}}{n_{\text{lower}}} = \exp\left(-\frac{E_{\text{upper}} - E_{\text{lower}}}{kT}\right) \quad (2)$$

To znamená, že pro teplotu $T=300$ K a rozštěpení odpovídající frekvenci fotonu $\nu=10$ GHz (mikrovlnné pásmo X) je poměr $\frac{n_{\text{upper}}}{n_{\text{lower}}} = 0.998$, tedy horní hladina má jen o 0.2% nižší populaci než hladina spodní. Ale i tak malý rozdíl populací stačí, aby přechody z nižších hladin do vyšších byly častější a tedy aby mohla být celkově energie absorbována.

Možné jsou tři druhy zářivých přechodů: (i) *absorpce*, (ii) *spontánní emise*, (iii) *stimulovaná emise*. Pro stejně populace horní a spodní hladiny probíhá stimulovaná emise a absorpcie se stejnou pravděpodobností. Kdyby tedy existovaly pouze tyto dva procesy, počáteční rozdíl v populacích se rychle vyrovná a v důsledku nebude pozorován žádný makroskopický efekt zesílení nebo zeslabení toku fotonů. Pro udržení trvalé absorpcie je tedy nutný proces který depopuluje horní hladinu. Kromě zářivých přechodů může též docházet k nezářivým relaxačním procesům, způsobených zejména srážkami, kdy je energie odnesena jinou částicí. Při běžných podmínkách EPR jsou tyto relaxační

procesy mnohem významnější než spontánní emise. Nestačí-li rychlosť relaxace, protože fotonů dopadá „nezvládnutelné“ množství, populace se vyrovnejí a dojde k saturaci (nasycení) přechodu.

Zvyšujeme-li tedy postupně měřící výkon (mikrovlnný výkon, který je přiváděn do rezonátoru se vzorkem), pozorujeme zpočátku očekávaný lineární nárůst absorpce. Od určité hodnoty měřícího výkonu se však už absorpce nezvyšuje, protože dochází k saturaci. **Na Obrázku 9 je zobrazena výška čáry, úměrná druhé odmocnině z absorbovaného výkonu. Šířka čáry může být taky ovlivněna.**



Obrázek 9: Ukázka závislosti výšky a šířky čáry na měřícím výkonu.

Abychom mohli provádět kvantitativní měření koncentrace, je potřeba nastavit měřící výkon tak, aby se s měřícím výkonem pohybovali v přibližně lineární závislosti ještě před nástupem saturace. Pro různé čáry budeme totiž muset nastavovat různé hodnoty mikrovlnného výkonu a lineární část charakteristiky nám umožní jejich snadný přepočet na jednotnou hodnotu.

Detektor mikrovlnného výkonu je typicky dioda a má tudíž nelineární VA charakteristiku. Tato nelinearity pak způsobuje závislost citlivosti přístroje na proudu diodou. Pro kvantitativní měření je proto nutné udržovat i při změně měřícího mikrovlnného výkonu proud detekční diodou konstatní ať už pomocným mikrovlnným výkonem nebo DC polarizací. Typická optimální hodnota proudu diodou je v řádu μA .

2.4 Vliv prostředí na šířku a tvar spektrální čáry EPR

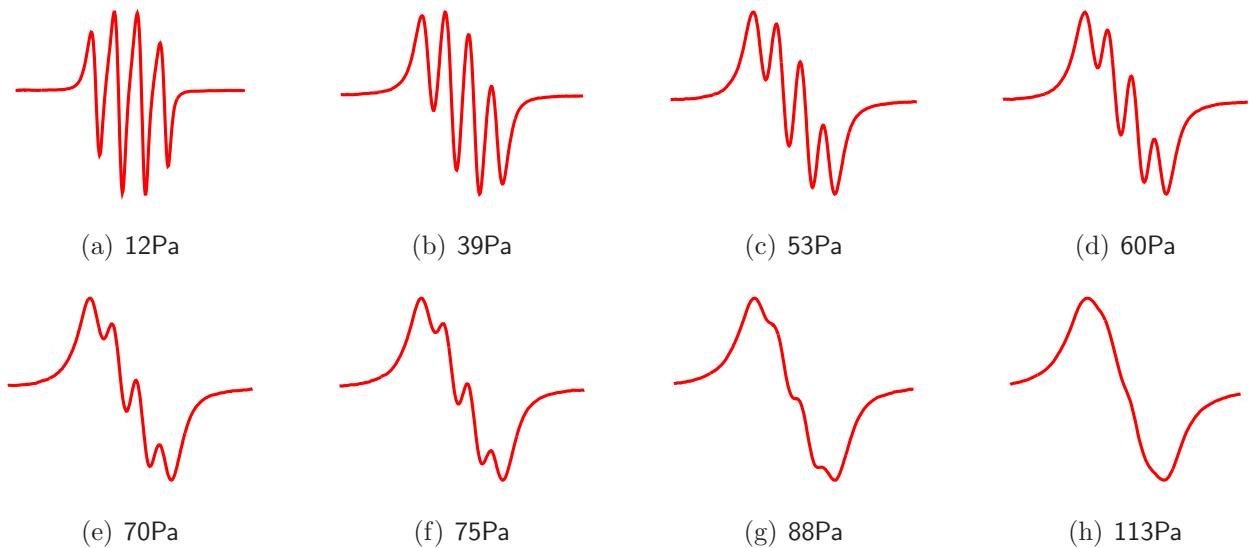
Žádná spektrální čára není úplně monochromatická – z Heisenbergova principu neurčitosti plyne

$$\Delta E \cdot \Delta t \sim \hbar$$

je šířka čáry ΔE nepřímo úměrná době života Δt excitované částice. Kromě této přirozené šířky čáry se může čára rozširovat vlivem různých vnějších faktorů, jako například vlivem srážek s ostatními částicemi (*tlakové rozšíření*) nebo vlivem tepelného pohybu absorbující částice (*Dopplerovo rozšíření*). Z kvantové teorie srážkových procesů plyne, že ke srážkovému rozšíření dochází jen u stavů s ne-nulovým orbiálním momentem. Tj. s stavy nejsou tlakově rozšířeny. Proto lze např. čáru atomárního dusíku naměřit při atmosférickém tlaku, zatímco čáry atomů kyslíku se značně rozširoují už při tlaku stovek Pa (viz Obrázek 10).

2.5 Parametry spektrální čáry EPR

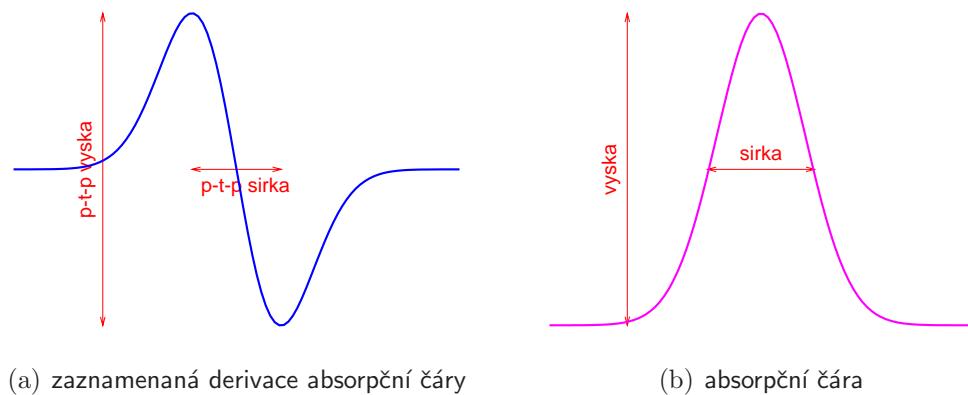
Spektrální čáru EPR lze charakterizovat její *polohou* (B_0 při kterém dochází k rezonanci), *intenzitou* (míra do jaké je dopadající mikrovlnné záření absorbováno), *šířkou a profilem* (vypovídá o elektronové konfiguraci, relaxačních procesech, elektromagnetickém okolí, …). Každý druh paramagnetické částice (například $^{14}\text{N}(^4\text{S})$, $^{15}\text{N}(^4\text{S})$, $^{16}\text{O}(^3\text{P})$, $^1\text{H}(^2\text{S})$, $\text{O}_2(^3\Sigma)$, $\text{NO}(^2\Pi)$, …) má jinou



Obrázek 10: Příklad tlakového srážkového rozšíření. EPR čára atomu kyslíku, tlak 10-100 Pa. Vzájemné srážky u atomu kyslíku vedou ke rozostření energiových hladin. Čtyři čáry náležící 3P_2 se pak při vyšším tlaku slijí v čáru jedinou.

rezonanční indukci magnetického pole B_0 pro danou mikrovlnnou frekvenci ν při které dochází k absorpci a čáry se liší též šířkou a profilem.

V EPR spektroskopii se typicky zaznamenává derivace absorpční čáry. Má význam zavést pro ni též pojmy výška a šířka jak je to běžné u klasické spektrální čáry. Vzhledem k charakteristickému tvaru izolovaných EPR čar je intuitivní měřit výšku a šířku z poloh minima a maxima čáry. Tato výška a šířka se někdy potom nazývá p-t-p (peak-to-peak) výška a p-t-p šířka, nebo často ještě stručněji jen výška a šířka čáry.



Obrázek 11: Výška a šířka čáry v EPR spektroskopii.

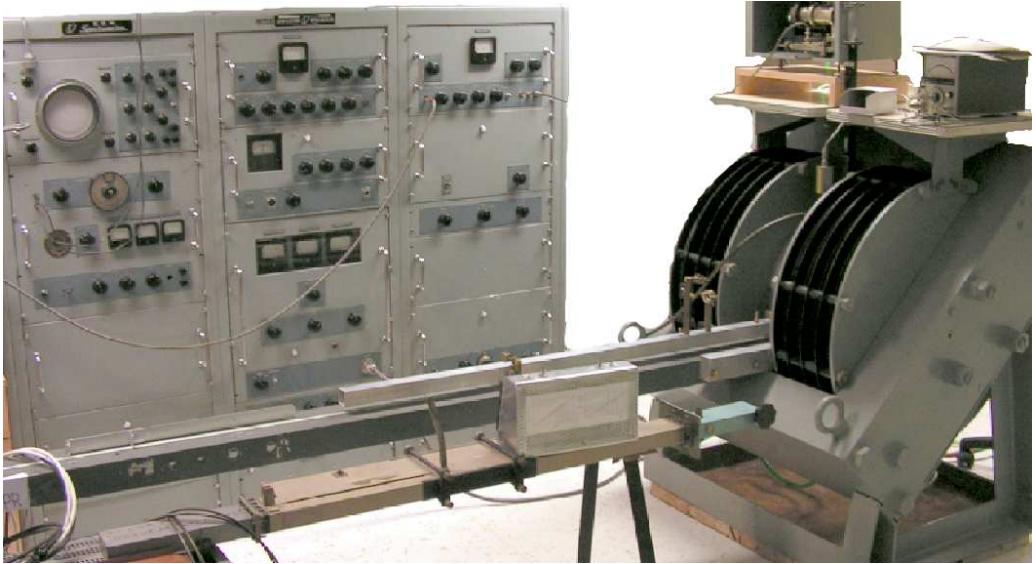
2.6 Technické parametry spektrometru JEOL-JES-3B

- rozsah indukce magnetického pole: 0.2-1.0 T
- frekvence: 9-9.5 GHz (pásma X)
- sířka pomalého rozmítání: 0.01 T - 0.1 T
- doba pomalého rozmítání: 5 min - 120 min
- měřící výkon: 10 μ W - 100 mW
- napětí na modulačních cívkách: 50 mV - 10 V
- citlivost pro N: 10^{12} cm $^{-3}$

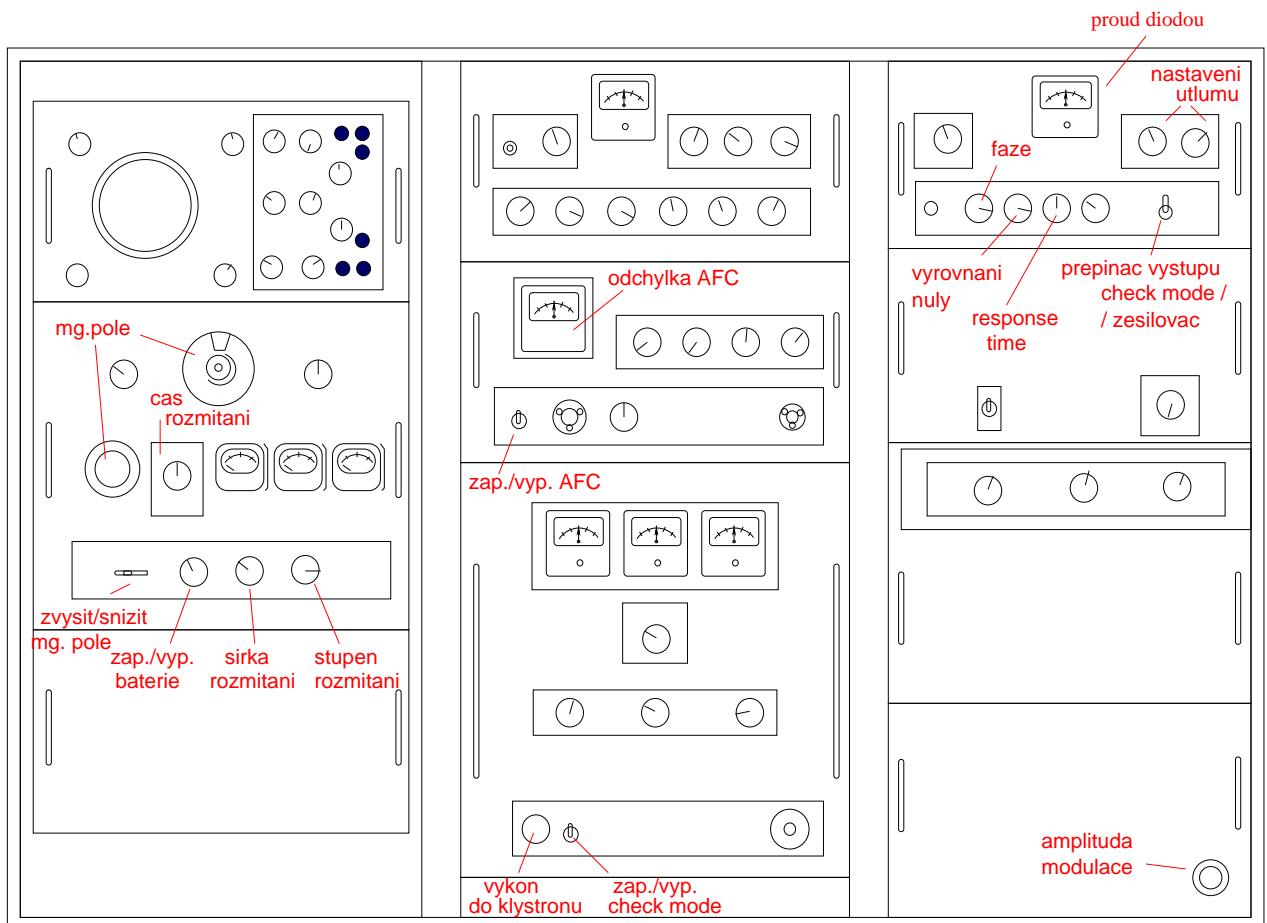
2.7 Typické nastavení pro vybrané spektrální čáry

	sweep width [stupeň]	sweep time [min]	amplituda modulace [V]	měřící výkon [μ W]	pozice čáry [mV]
O ₂ čára C	4	15	4-10		44.262
O(³ P)	4	15	10		35.330
¹⁴ N(⁴ S), ¹⁵ N(⁴ S)	1	30,60	0.080-0.100	20-50	26.230
H(² S)	1	30	0.080-0.100		28.340

Tabulka 1: Typické nastavení pro vybrané čáry.



(a) foto aparatury



(b) popis

Obrázek 12: JEOL-JES-3B a nejdůležitější ovládací prvky.

3 Nastavení a optimalizace parametrů EPR spektroskopu

Před měřením je třeba nastavit pro každý druh částice následující parametry:

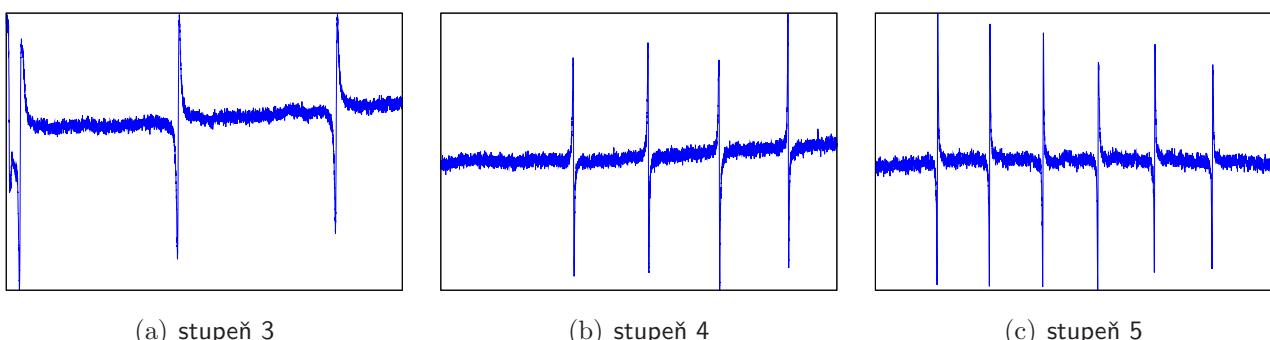
1. měřící výkon a proud diodou
 2. amplitudu modulace magnetického pole
 3. šířku a čas rozmítání magnetického pole
 4. doba odezvy

Veškeré zde uvedené měřící parametry v protokolu zaznamenávejte!

3.1 Šířku a čas rozmítání magnetického pole

Šířka rozmítání magnetického pole (sweep width)

Spektrometr je schopen automaticky plynule projíždět magnetické pole v určitém rozsahu, který nastavujeme pomocí přepínače *Sweep width*.



Obrázek 13: Úkázky spektra pořízeného pro několik stupňů rozmítání. Doba záznamu je u všech těchto měření stejná.

Čas rozmitání magnetického pole (sweep time)

Čas rozmítání určuje za jakou dobu se projde celá šířka rozmítání magnetického pole. Kratší časy pro úzké čáry znamenají nižší přesnost (menší rozlišení), hodí se proto spíše na širší čáry, u kterých naopak příliš dlouhá doma záznamu je nežádoucí (během dlouhé doby může dojít ke změně podmínek atd.).

3.2 Doba odezvy (response time)

Na výstupu před zapisovačem prochází signál přes sadu filtračních kondenzátorů. Přepínačem *Response time* je možno přidávat či ubírat další dekády. Tak lze zašumělý signál vyhladit. Každé takové vyhlazení však vnáší jisté zkreslení. Pro úzké čáry by měly být použity kratší doby odesvý (0.1s), pro širší čáry, kde se zkreslení tolik neprojeví lze použít doby delší (1.0s).

4 Kalibrace pomocí O₂

4.1 Z čeho při kalibraci vycházíme

Základním předpokladem je stavová rovnice ideálního plynu

$$p = nkT \quad (3)$$

Aparaturu napustíme molekulárním kyslíkem, který je paramagnetický a tudíž naší metodou detekovatelný. Navíc O₂ je sám o sobě inertní, což je další nutnou podmínkou použitelnosti pro kalibrační účely. Z rovnice (3) pak můžeme určit absolutní koncentraci O₂:

$$[\text{O}_2] = \frac{p}{kT} \quad (4)$$

Zároveň pro tuto koncentraci zjistíme sílu EPR signálu (naměříme EPR čáru). Ačkoliv EPR spektrum molekulárního kyslíku je poměrně složité, lze celkem snadno rozpoznat čáru C (je to ta nejintenzivnější čára v našem rozsahu magnetického pole). S ní budeme pracovat. Máme tedy koncentraci a k ní odpovídající sílu signálu. Abychom určili absolutní koncentraci jiné částice, potřebujeme znát ještě jakýsi koeficient (označme jej Q) zohledňující pravděpodobnosti přechodu pro obě částice, tedy pro O₂ (pro čáru C) a částici jejíž koncentraci chceme zjistit. Řekněme třeba, že zjišťujeme koncentraci N. Potom bude

$$\frac{[N]}{[\text{O}_2]} = Q_N \frac{\int \chi''_N dH}{\int \chi''_{\text{O}_2} dH} \quad (5)$$

kde χ'' je imaginární část magnetické susceptibility. Integrály $\int \chi'' dH$ jsou úměrné druhým integrálům přes zaznamenané EPR čáry (první integrací získáme skutečnou absorpční čáru z její derivace, druhým integrováním zjistíme plochu pod absorpční křivkou, která je úměrná koncentraci).

Koeficient Q , vztažený k čáře C molekulárního kyslíku, je například pro dusík N(⁴S) (pro jednu ze tří čar) (kterou nezáleží, všechny jsou stejně intenzivní) $Q_N = 5.88 \times 10^{-3}$, pro atomární kyslík O(³P), signál složený ze všech šesti čar, $Q_O = 2.02 \times 10^{-3}$.

4.2 Přepočet měřících parametrů

Protože zpravidla pro každou čáru je třeba nastavit parametry měření trochu jinak (jinou amplitudu modulace, jinou šířku rozmítání, jiný měřící výkon, ...), pro účely kalibrace na absolutní koncentraci je potřeba je přepočítat na jednotnou hodnotu. Máme-li tedy například určit absolutní koncentraci [N], bude platit

$$\frac{[N]}{[\text{O}_2]} = Q_N \times \frac{I_N}{I_{\text{O}_2}} \times \frac{M_{\text{O}_2}}{M_N} \times \left(\frac{W_N}{W_{\text{O}_2}} \right)^2 \times \left(\frac{T_{\text{O}_2}}{T_N} \right)^2 \times 10^{\frac{(X_N - X_{\text{O}_2})}{20}} \quad (6)$$

kde

I_N ... druhý integrál,

M_N ... amplituda modulace,

W_N ... šířka rozmítání (pro správné jednotky viz. Tabulka 2),

T_N ... čas rozmítání,

X_N ... útlum (v decibelech)

Jelikož stupně šířky rozmítání nemají lineární charakter, je třeba použít převodní tabulku:

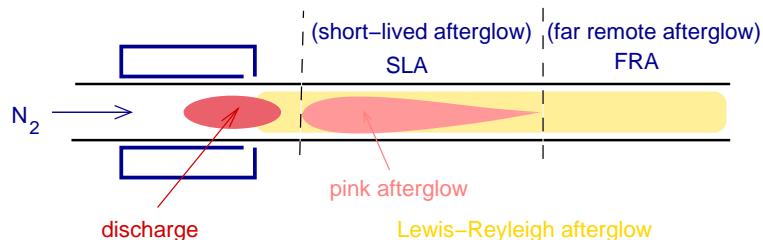
	(přepínač <i>Sweep width</i>)				
	1	2	3	4	5
O ₂	35	70	168	339	664
N	53	91	200	391	764
O	55	91	193	365	710

Tabulka 2: Převodní tabulka pro šířky rozmítání. (Uvedené hodnoty jsou v Gauss/12min, byly zjištěny na základě měření indukce magnetického pole při různých šířkách rozmítání).

Například, pokud jsme měřili [O₂] na 4. stupni šířky rozmítání a N na 1. stupni, bude převodní faktor $\left(\frac{W_N}{W_{O_2}}\right)^2 = \left(\frac{53}{339}\right)^2$.

5 Úkoly do praktika

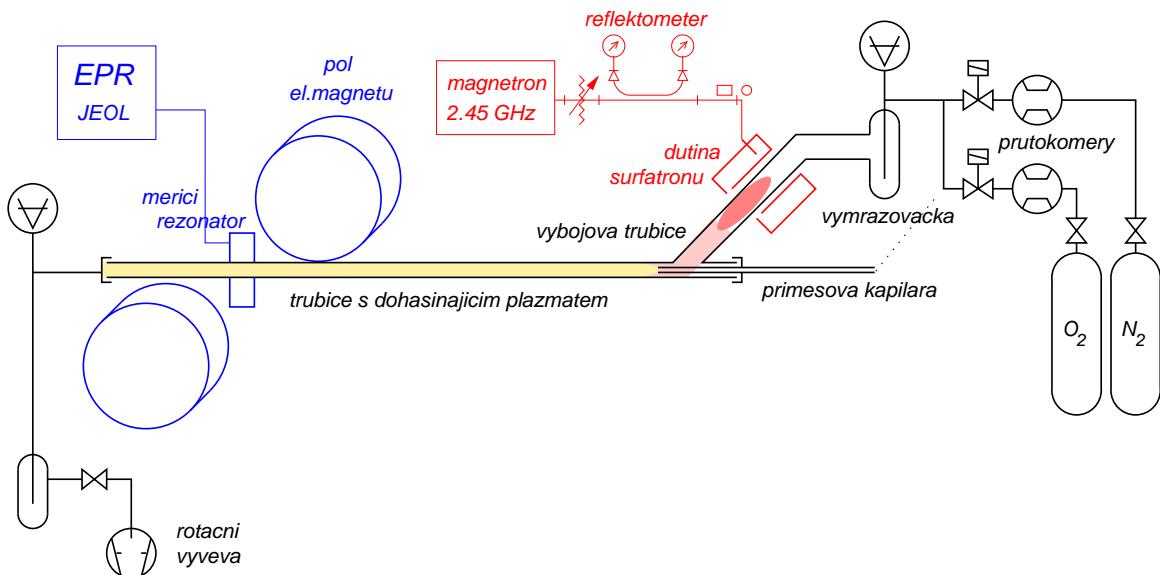
5.1 Dohasínající dusíkové plasma



Obrázek 14: Schéma oblastí dusíkového dohasínání.

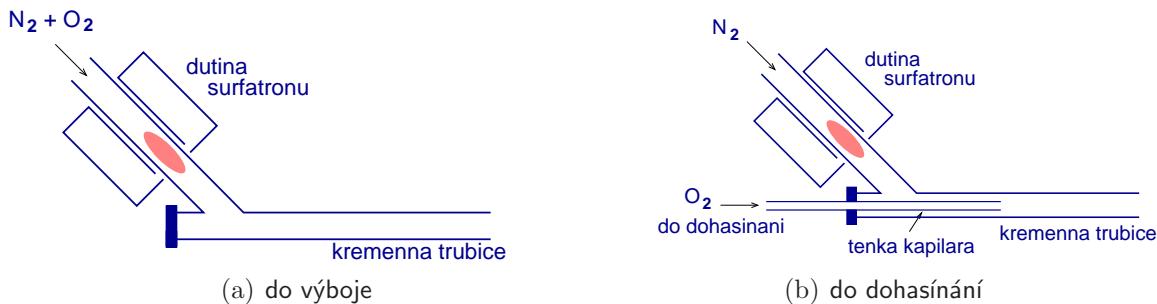
5.2 Experimentální uspořádání

Na Obrázku (15) vidíte experimentální uspořádání uzpůsobené pro měření za nízkých tlaků. Díky posuvné liště tato konfigurace umožňuje měření v různých vzdálenostech od výboje. Dále je tu



Obrázek 15: Experimentální uspořádání.

možnost dávkování příměsi dvěma způsoby (viz. detailní Obrázek 16) – do výboje a do dohasínání.



Obrázek 16: Dvě možnosti přidávání příměsi: a) ve směsi s hlavním plynem do výboje, b) do dohasinajícího plazmatu (až za surfatron).

5.3 Úkoly měření

1. start aparatury a nalezení čáry
 - (a) zapnout chladící okruh (voda musí jít do EPR i do útlumového členu v mikrovlnné trase od magnetronu)
 - (b) zapnout hlavní spínač
 - (c) čekat dokud se nerozsvítí bílá kontrolka indikující vyhřátí klystronu na správnou teplotu (v prostředním modulu EPR zařízení)
 - (d) zapnout výkon do klystronu (POZOR: AFC přepínač na prostředním modulu EPR zařízení musí být před zapnutím v poloze *off*!)
 - (e) nastavit vzdálenost výboje od měřícího rezonátoru ve které chceme měřit
 - (f) provést check mode, srovnat symetrii, zapnout AFC
 - (g) nastavit kolečkem magnetické pole přibližně do polohy kde budeme hledat čáru
 - (h) nastavit rychlosť, čas a stupeň rozmítání
 - (i) battery on
 - (j) zapnout zdroj pro cívky a pustit proud do cívek (mezi 20 a 30mA)
 - (k) nastavit amplitudu modulace
 - (l) nastavit response time
 - (m) nastavit útlum
 - (n) nastavit měřící mikrovlnný výkon
 - (o) zapnout zapisovač a hledat čáru

Jelikož spektrometr JEOL-JES-3B neumožnuje zadat absolutní hodnotu magnetického pole, ale pouze hodnotu napětí, která s tímto magnetickým polem souvisí, je třeba neznámou spektrální čáru ručně hledat (měníme indukci magnetického pole a hledáme hodnotu, při které uvidíme na záznamu zákmit). Pro nastavení indukce magnetického pole slouží kolečko v levém horním panelu spektrometru. Předtím než začneme hledat polohu čáry, je třeba mít nastavenou alespoň přibližně amplitudu modulace magnetického pole.

2. hledání nastavení parametrů
3. molekulární kyslík O₂

4. Závislost na příměsi N
5. Závislost na tlaku O
6. Vypínání

Reference

- [1] P. Zeeman: The Effect of Magnetisation on the Nature of Light Emitted by a Substance, *Nature* **55** (1897), 347

Obsah

1 Teorie a základní principy	2
1.1 Paramagnetická částice	2
1.2 Zeemanův jev	2
1.3 Jev elektronové paramagnetické rezonance	3
1.4 Typická EPR spektra vybraných atomů a molekul	4
2 Experiment	
– princip detekce, uspořádání experimentu, optimalizace parametrů	6
2.1 Experimentální uspořádání, synchronní detekce	6
2.2 Amplituda modulace magnetického pole	7
2.3 Absorpce mikrovlnného zážení a populace energiových hladin	7
2.4 Vliv prostředí na šířku a tvar spektrální čáry EPR	9
2.5 Parametry spektrální čáry EPR	9
2.6 Technické parametry spektrometru JEOL-JES-3B	11
2.7 Typické nastavení pro vybrané spektrální čáry	11
3 Nastavení a optimalizace parametrů EPR spektroskopu	12
3.1 Šířku a čas rozmítání magnetického pole	13
3.2 Doba odezvy (response time)	13
4 Kalibrace pomocí O₂	14
4.1 Z čeho při kalibraci vycházíme	14
4.2 Přepočet měřících parametrů	14
5 Úkoly do praktika	16
5.1 Dohasínající dusíkové plasma	16
5.2 Experimentální uspořádání	16
5.3 Úkoly měření	17