

Kvantová, atómová a subatómová fyzika

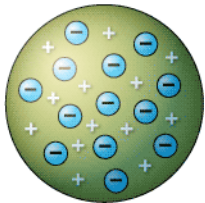
Atóm vodíka - východiská atómovej fyziky

Thompsonov (pudingový) model atómu

J.J. Thompson:
1897 - objav elektrónu, atóm je však elektricky neutrálny

Pudingový model: (pozor, anglický „pudding“ je vlastne koláč)
Kladný náboj je rovnomerne rozdelený po celom objeme atómu. Elektróny sú tiež
rozmieštané rovnomerne v celom objeme (ako slivky v koláči-puding) a kmitajú okolo
pevných bodov. (U nás by sme asi skôr hovorili o hrozienkach v koláči)

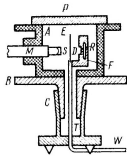
Ak by sme takýto atóm ostreovali kladne nabitými časticami, kladný náboj rozdelený po
celom jadre by dopadajúce častice odchytili len nepatrne.



Geigerov-Marsdenov experiment

1909, Hans Geiger (D), Ernest Marsden (NZ), Manchester, asistenti Ernesta Rutherforda

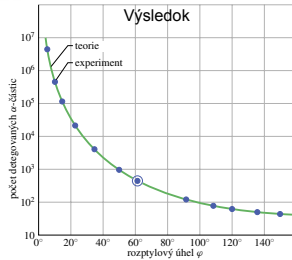
Rozptyl α -častic na zlatej fólii



R: zdroj α -častic: ^{214}Po
 F: tienenie Pb
 E: fólia Au, $0,5 \mu\text{m}$ (Au sa dá ľahko tvarovať na fóliu)
 S: scintilátor
 M: mikroskop
 A: železná schránka
 W: k výveve

Prekvapivý výsledok:
 veľmi veľa α -častic odrazených prakticky späť

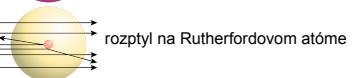
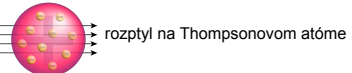
Ernest Rutherford (mierne parafrázovaný):
 Bol to najúžasnejší výsledok v mojom živote.
 Bolo to, ako keby ste vypálili 15 palcový náboj do toaletného papiera a ten sa od neho odrazil naspäť. Uvedomil som si ... že efekt je dôsledkom jedinej zrážky. Výpočet mi potom ukázal, že veľká časť hmotnosti atómu musí byť sústredená v miniatúrnej časti objemu.



3

Rutherfordova interpretácia: nový model atómu

α -častice sa rozptyľujú na veľmi malom kladne nabitom jadre

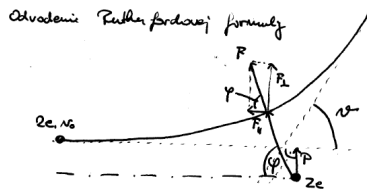


$$p = \frac{k}{mv_0^2} \cot \frac{\vartheta}{2}$$

$$dn = n N h \left(\frac{k}{2m v_0^2} \right)^2 \frac{1}{\sin^4 \frac{\vartheta}{2}} d\Omega$$

$$k = \frac{2Ze^2}{4\pi\epsilon_0}$$

p : parameter zrážky (pozri obrázok)
 n : počet dopadajúcich častic
 N : koncentrácia atómov vo fólii
 h : hrúbka fólie
 m : hmotnosť častice
 (odvodenie formúl na MOODLE)



4

Účinný prierez

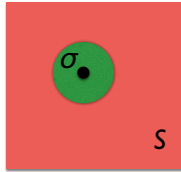
počet častíc, ktoré sa rozptýlia určitým spôsobom
častice sa tak rozptýlia, ak trafia do zeleného terča (ktorý zodpovedá okoliu jadra)

$$n = j \sigma \Delta t$$

j : prúd častíc = počet častíc, ktoré prejdú cez jednotku plochy za jednotku času

σ : účinný prierez, rozmer plochy

Δt : čas, po ktorý dopadá prúd častíc



účinný prierez pre rozptyl na uhol väčší ako θ

$$\sigma = \pi p^2 = \pi \frac{k^2}{4E_k^2} \cot^2 \frac{\theta}{2}$$

účinný prierez pre rozptyl na uhly z intervalu $(\theta, \theta+d\theta)$

$$\left| \frac{d\sigma}{d\theta} \right| = \pi \frac{k^2}{4E_k^2} \cot \frac{\theta}{2} \frac{1}{\sin^2 \frac{\theta}{2}}$$

5

Rozmer jadra z rozptylu α -častíc

Rutherfordova formula platí pre nízke energie α -častíc. Od určitej energie (urýchľovacieho napätia) prestáva platiť.

Najbližšie sa α -častice priblížia k jadrú pri nulovom parametri zrážky (keď nalietajú priamo na stred jadra a odrazia sa presne naspäť)

Najbližšie priblíženie z rovnosti kinetickej energie $E_k = e \cdot U$ a potenciálnej energie v bode obratu

$$R = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze^2}{E_k} = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{Ze}{U}$$

ak U je maximálne urýchľovacie napätie, kde Rutherfordova formula platí, toto je horný odhad pre polomer jadra

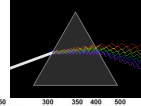
Rutherfordova formula prestáva platiť pre vysoké energie, pretože v takom prípade sa α -častice dostávajú blízko jadra a začínajú cítiť aj jadrové sily.

6

Spektrá

Spektrá:

- súvislé - vyžarujú tuhé telesá a husté plyny
- čiarové - typické pre atómy
- pásmové - pásma pozostávajú z mnohých čiar, vyžarujú molekuly



súvislé spektrum



čiarové spektrum



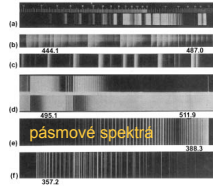
Continuous Spectrum



Emission Lines



Absorption Lines



Spektrá:

- absorpčné
- emisné (substanciu treba vybudíť k žiareniu)

Pre vlnové dĺžky sa udáva hodnota vo vákuu $\lambda_{vac} = n\lambda$

$$\text{vlnčet } \rho = \frac{\nu}{c} = \frac{1}{\lambda_{vac}}$$

7

Viditeľné spektrum vodíka: Balmerova séria



charakteristické čiary:

$H_\alpha = 6563 \text{ \AA} = 656,3 \text{ nm}$ (1853, Anders J. Ångström)

$H_\beta = 4861 \text{ \AA} = 486,1 \text{ nm}$

$H_\gamma = 4340 \text{ \AA} = 434,0 \text{ nm}$



Ångström



Balmer

Vlnové dĺžky možno vyjadriť (Johann J. Balmer, 1885)

$$\lambda = \frac{Gn^2}{n^2 - 4}$$

$G = 364,56 \text{ nm}$, $n = 3, 4, 5, 6, \dots$

$$\rho = \frac{1}{\lambda} = \frac{1}{G} \frac{n^2 - 4}{n^2} = \frac{4}{G} \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{n^2} \right)$$

$$\rho = R \left(\frac{1}{4} - \frac{1}{n^2} \right)$$

Rydbergova konštanta: $R = 10,97 \mu\text{m}^{-1}$ (Johannes R. Rydberg)



Rydberg

8

Celé spektrum vodíka

Aj ďalšie série sú možné:

$$\rho = R \left(\frac{1}{m^2} - \frac{1}{n^2} \right) \quad n > m$$

Série:

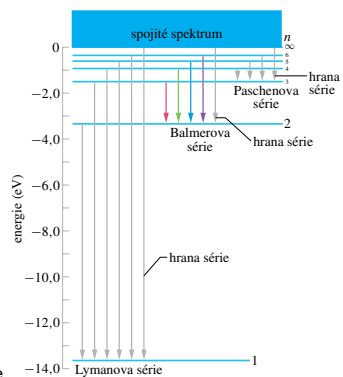
- Lymanova, $m = 1$
- Balmerova, $m = 2$
- Paschenova, $m = 3$
- Brackettova, $m = 4$
- Pfundtova, $m = 5$

Vlnovým číslom zodpovedajú energie fotónov:

$$\rho = \frac{1}{\lambda} = \frac{\nu}{c} = \frac{E}{hc}$$

Energii (vlnočtu) zodpovedá na grafe dĺžka čiary.

NB: v astrofyzikálnych pozorovaniach vidíme spektrá až do $n = 90 - 350$



9

Bohrov model atómu

Model je nesprávny, ale napriek tomu (vďaka šťastnej náhode) dáva dobré výsledky pre energie elektrónov v atóme a typické rozmery atómu. (Niels H.D. Bohr, 1913)

Klasický vzťah pre energiu elektrónu

$$E = E_{\text{kin}} + E_{\text{pot}} = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r}$$

Coulombovská sila plní rolu dostredivej sily - môžeme vyjadriť r

$$m r \omega^2 = \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2}$$

Energia vyjadrená cez kruhovú frekvenciu

$$E = -\frac{1}{2} \frac{(e^4 m \omega^2)^{1/3}}{(4\pi\epsilon_0)^{2/3}}$$



Postuláty

1. Elektróny v atóme sa pohybujú podľa klasickej fyziky, **ale len na niektorých dráhach.**
2. Pri pohybe po týchto dráhach elektróny nežiaria. Pri prechode z jednej dráhy na druhú vyžiarujú fotón s frekvenciou $\nu = (E_n - E_m)/h$.
(Tento postulát je v rozpore s klasicou fyzikou, lebo tam pri pohybe po kružnici nabitých častíc vyžarujú energiu.)

Energetické členy pritom sú:

$$E_n = -\frac{Rhc}{n^2}$$

10

Bohrov model atómu: určenie energetických hladín

Princíp korešpondencie:

Pri prechodoch medzi hladinami n a $n+1$ pre veľmi veľké n , musí frekvencia vyžiareného fotónu súhlasiť s predpoveďou klasickej fyziky.

To znamená, že musí byť rovná frekvencii obiehania elektrónu na danej orbite.

$$\nu = Rc \left(\frac{1}{(n-1)^2} - \frac{1}{n^2} \right) \approx \frac{2Rc}{n^3} \quad \omega = 2\pi\nu = \frac{4\pi Rc}{n^3} \quad -\frac{Rhc}{n^2} = -\frac{1}{2} \frac{(e^4 m \omega^2)^{1/3}}{(4\pi\epsilon_0)^{2/3}}$$
$$R = R_\infty = \frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^3 c}$$

Rydbergova konštanta: $R_\infty = 10,973\,731\,8\,(12)\,\mu\text{m}^{-1}$

Základné charakteristiky Bohrovho atómu:

$$E_n = -\frac{e^4 m}{32\pi^2 \epsilon_0^2 h^2} \frac{1}{n^2}$$

$$r_n = \frac{4\pi h^2 \epsilon_0}{e^2 m} n^2 = a n^2$$

Bohrov polomer: $a = 0,529 \times 10^{-10}\,\text{m} = 52,9\,\text{pm}$

11

Bohrov model atómu: poznámky

Podobné vzťahy máme pre vodíkpodobné atómy, len treba nahradiť $e^2 \rightarrow Ze^2$.
Vodíkpodobné sú také atómy, kde máme jeden elektrón.

Tieto vzťahy sa dajú odvodiť aj tak, že predpokladáme, že na klasickú orbitu elektrónu v atóme sa dá uložiť práve celočíselný násobok de Broglieho vln elektrónu.

$$2\pi r_n = n\lambda = n \frac{h}{p} = n \frac{h}{m\omega_n r_n}$$

Energia základného stavu: $E_1 = -13,59\,\text{eV}$

Rydbergove atómy: stavy s veľkým n - veľký polomer

Pozitrónium, miórium - zmenené hmotnosti
Antivodík - rovnaké spektroskopické vlastnosti ako vodík

12