

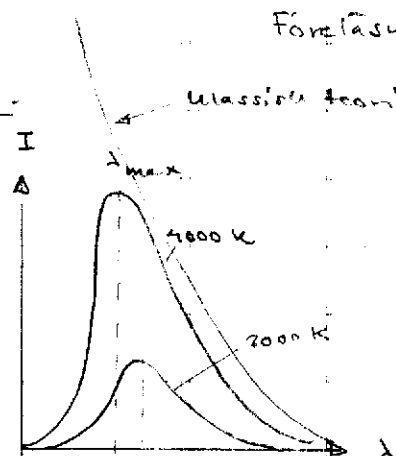
Föreläsning 5.

Introduktion till kvantfysiken.

Runt år 1900:

Stjärnkroppstrålning

Välkänt spektrum. Omöjligt att
förklara med kända fysikaliska lagar.



Klassisk teori: atomerna behandlas som en samling oscillatorer
som emitterar strålning vid alla våglängder.
Stämmer bra vid långa våglängder, men
ger "ultraviolett katastrof".

För att få "rätt svar" gjorde Max Planck följande två
antaganden:

- 1) Atomerna kan endast anta diskreta energier E_n
givna av:

$$E_n = nhf \quad n = \text{positivt heltal}$$

$$E_1 = hf, E_2 = 2hf, E_3 = 3hf, \dots$$

- 2) Atomerna emitterar eller absorberar energi i diskreta
paket (fotoner)

$$\Rightarrow I(\lambda, T) = \frac{2\pi h c^2}{\lambda^5 \left(e^{hc/\lambda T} - 1 \right)}$$

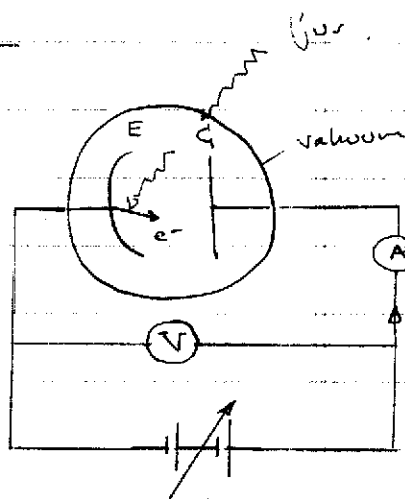
(Plancks strålningslag)

I början betraktades Plancks insats enbart som
ett matematiskt trick, utan att någon (inte ens
Planck själv) trodde att det fanns någon fysikalisk
bakgrund till antagandet.

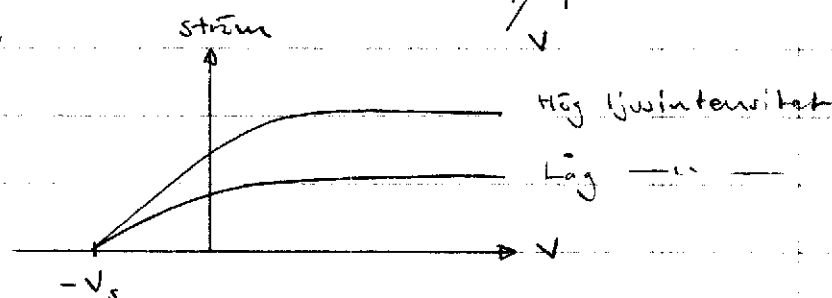
Kvantiserade energinivåer viktigt steg.

Fotoelektriska effekter.

Ljus har partikelegenskaper.

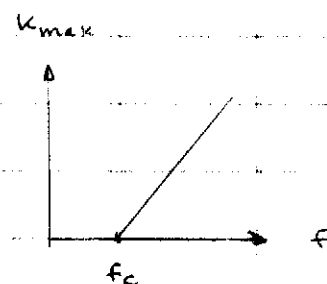


Experiment:

Maximal kin. energi hos elektronerna: $E_{\max} = eV_s$

Klassisk fysik oförmögen att förklara

- 1) Ingen emission om $\text{ljus frekv.} < f_c$. Högre intensitet hjälper ej
- 2) $E_{\max}$ oberoende av I
- 3) $E_{\max}$ ökar med ökande f



Einstein: Ljus är en ström av

fotoner $E = hf$ Fotonen avger all sin energi till en elektron

$$K_{\max} = hf - \phi$$

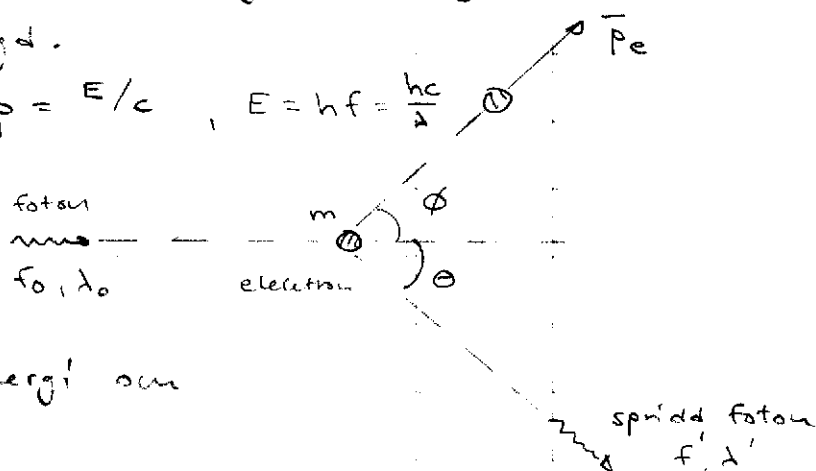
 ϕ = utträdesarbetet.

Compton-effekten - spridning av röntgenstrålning mot elektroner

Fotonen har rörelsemängd.

Einsteins hypotes: $p = E/c$, $E = hf = \frac{hc}{\lambda}$ ①

Experiment:



Bevarande av total energi och rörelsemängd

Energikonservering: $\frac{hc}{\lambda_0} = \frac{hc}{\lambda'} + K_e$

Relativitetsteori: $K = \frac{mc^2}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}} - mc^2$ = kinetiska energin hos part med vilomassa m som rör sig med hast v

$$\therefore \boxed{\frac{hc}{\lambda_0} = \frac{hc}{\lambda'} + \gamma mc^2 - mc^2} \quad \text{där} \quad \gamma = \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{v^2}{c^2}}}$$

Rörelsemängdkonservering.

$$x\text{-led:} \quad \frac{h}{\lambda_0} = \frac{h}{\lambda'} \cos \theta + \gamma mv \cdot \cos \phi$$

$$y\text{-led:} \quad 0 = \frac{h}{\lambda'} \sin \theta - \gamma mv \cdot \sin \phi$$

$$= \lambda_c = 0,0243 \text{ \AA}$$

$$\text{Diverse algebra} \Rightarrow \boxed{\Delta \lambda = \lambda' - \lambda_0 = \frac{h}{mc} (1 - \cos \theta)}$$

Perfekt överensstämmelse mellan teori och experiment

$\Rightarrow$ kvantteorin blev allmänt accepterad

Bohrmodellen.

I slutet av 1800-talet : mängder av spektroskopiska data

empiriska formler uppställda

ex vätes emissionspectrum

$$\frac{1}{\lambda} = R \left| \frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right| \quad n_f \text{ och } n_i \text{ heltal}$$

$$R = 1,096 \dots \cdot 10^{-3} \text{ \AA}^{-1}$$

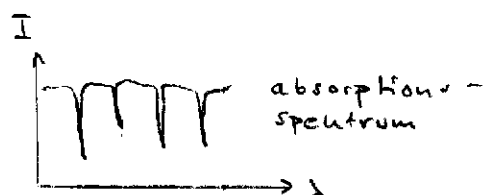
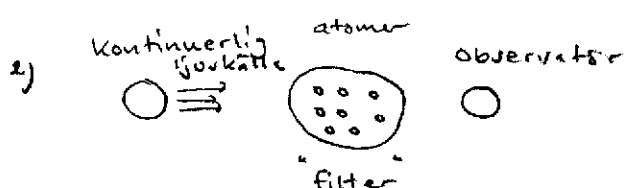
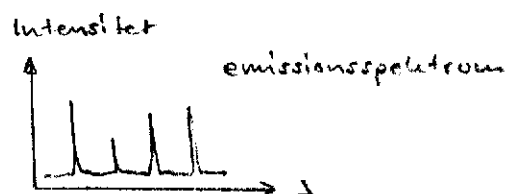
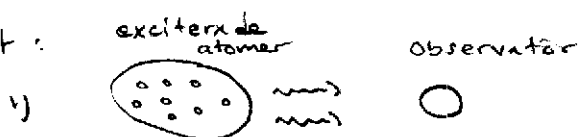
Linjer med

$n_f = 1$ och $n_i = 2, 3, 4, \dots$ UV-ljus Lymanserien

$n_f = 2$ och $n_i = 3, 4, 5, \dots$ synligt Balmerserien

$n_f = 3$ och $n_i = 4, 5, 6, \dots$ IR Paschen-serien

Allmänt :

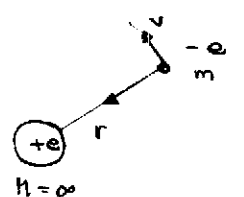


Hur förklarar man de olika spektrala utseende? Vi koncentrerar oss på den allra enklaste atomen ; väteatomen.

Klassisk behandling :

$$F_c = m \frac{v^2}{r}$$

$$\text{dvs } \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r^2} = m \frac{v^2}{r} \quad (1)$$



Cirkulär centralbärelse med acceleration $\frac{v^2}{r}$

Coulombkraft

$$F_c = \frac{e \cdot e}{4\pi\epsilon_0 \cdot r^2}$$

≈ 0 skärmade kärna

Hela systemets energi : $E_{\text{tot}} = \frac{1}{2} M \cdot v_h^2 + \frac{1}{2} m v^2 + E_{\text{pot}}$

Ehv. ① ger $\frac{1}{2} m v^2 = \frac{e^2}{2 \cdot 4\pi\epsilon_0 r}$, $E_{\text{pot}} = - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r}$

$$\Rightarrow E_{\text{tot}} = \frac{e^2}{2 \cdot 4\pi\epsilon_0 r} - \frac{e^2}{4\pi\epsilon_0 r} = - \frac{e^2}{8\pi\epsilon_0 r}$$

Olika banradier ger olika värden på E_{tot} och inget verkar hindra kontinuerlig fördelning av banradier.

$\Rightarrow$ Ingen kvantisering av tillåtna energier.

⑤

Denna modell kan inte:

- 1) Beräkna r
- 2) Förklara varför elektronen kan snurra runt utan att el. magnetisk strålning emitteras.

Bohrs postulat.

- a) elektronen kretsar runt kärnan i stabila banor utan att stråla, emittera
- b) då el. övergår från en stabil bana (energi E_i) till en annan stabil bana (energi E_j) absorberar eller emitterar den energi

$$|E_i - E_j| = h\nu_{if}$$

- c) Integralen av elektronernas rörelsemängd runt hela banan är en heltalsmultipl av h

$$\oint p \cdot ds = nh$$

c) leder till

$$p \cdot 2\pi r = 2\pi mvr = nh$$

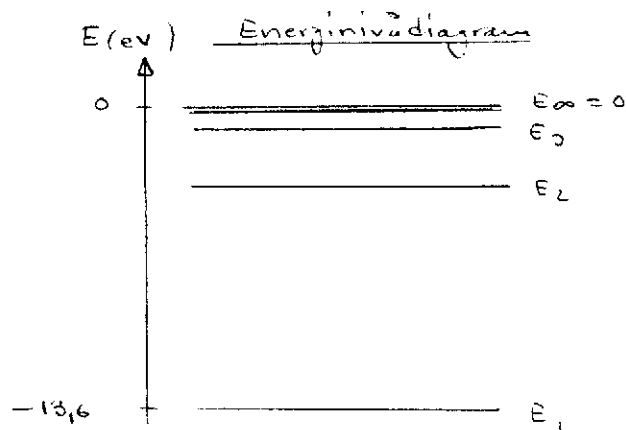
$$\Rightarrow mvr = n \frac{h}{2\pi} \quad \Rightarrow r = n \frac{h}{2\pi mv} \quad \left. \begin{array}{l} \uparrow nh = L \\ \end{array} \right\} \Rightarrow$$

men $\frac{1}{2}mv^2 = \frac{e^2}{2 \cdot 4\pi\epsilon_0 r}$

$$\Rightarrow r_n = n^2 \frac{\epsilon_0 h^2}{\pi e^2 m} = n^2 \cdot 0,529 \text{ Å} = n^2 \cdot a_0$$

$\uparrow$
Bohrradien

$$E_{\text{tot}} = \frac{-e^2}{8\pi\epsilon_0 \cdot r_n} = -\frac{me^4}{8\epsilon_0^2 h^2} \frac{1}{n^2} = \text{konst} \cdot \frac{1}{n^2} = -13,6 \frac{1}{n^2} (\text{eV})$$

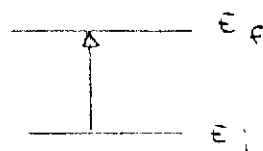


Energien är kvantiserad
och för bundna tillstånd
är energin negativ

$n =$ huvudkvanttalet.

6

Energiskillnader:



$$E_i - E_f = \frac{m_e c^4}{8 \epsilon_0^2 h^2} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) = h \nu_{if} = \frac{hc}{\lambda_{if}}$$

$$\Rightarrow \frac{1}{\lambda_{if}} = \frac{m_e c^4}{8 \epsilon_0^2 h^3 c} \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right) = R_\infty \left(\frac{1}{n_f^2} - \frac{1}{n_i^2} \right)$$

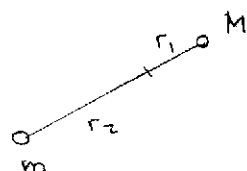
$$R_\infty = \text{Rydbergskonstanten (vid oändlig kärnmassa)} = 1.0974 \cdot 10^7 \text{ m}^{-1}$$

egentligen $M = 1836 m$

$$M = 1.68 \cdot 10^{-27} \text{ kg}$$

$$m = 9.11 \cdot 10^{-31} \text{ kg}$$

Tag hänsyn till detta genom att ersätta m med den reducerade massan μ i uttrycken



$$\left. \begin{aligned} m \cdot r_1 &= M \cdot r_2 \\ r_1 + r_2 &= r \\ \mu r^2 &= M r_1^2 + m r_2^2 \end{aligned} \right\}$$

$$\mu = \frac{m}{1 + \frac{m}{M}} = 0.9995 m$$

$$R = R_\infty \frac{1}{1 + \frac{m}{M}}$$

När kan Bohrmodellen användas?

Väteliknande system

ex. joniserad He-atom He^+

e^-



dubbeljoniserad Li-atom Li^{2+}

$$\text{märk: } e^4 \sim (Ze)^2 \cdot e^2$$

$$\text{He}^+ : Z = 2, \quad \text{Li}^{2+} : Z = 3$$

$$\text{jon. en: } 13.6 \cdot 4, \quad 13.6 \cdot 9$$

även alkaliatomer Na:

ensam elektron utanför slutna skal

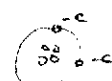
(10)

$$Z \sim Z_{\text{eff}}$$

Bohrmodellens brister

1) klarar inte icke-vätelikn. atomer

ex. He



2) Överskrider schellingens Tuff schellingens