

Kvantová, atómová a subatómová fyzika

**1. Kvantové vlastnosti EM pola
a vlnové prejavy častíc**

Veličiny a jednotky

Energiu budeme často merať v elektrónvoltoch (eV, keV, MeV...)

$$1 \text{ eV} = 1,602\ 176 \cdot 10^{-19} \text{ C} \cdot \text{V} = 1,602\ 176 \cdot 10^{-19} \text{ J}$$

Hmotnosť sa dá premeniť na energetické jednotky, pretože

$$E = mc^2$$

takže hmotnosť sa dá merať v eV/c^2

Typické čísla:

$$N_A = 6,022\ 140\ 76 \cdot 10^{23} \text{ mol}^{-1} \text{ (presne!)}$$

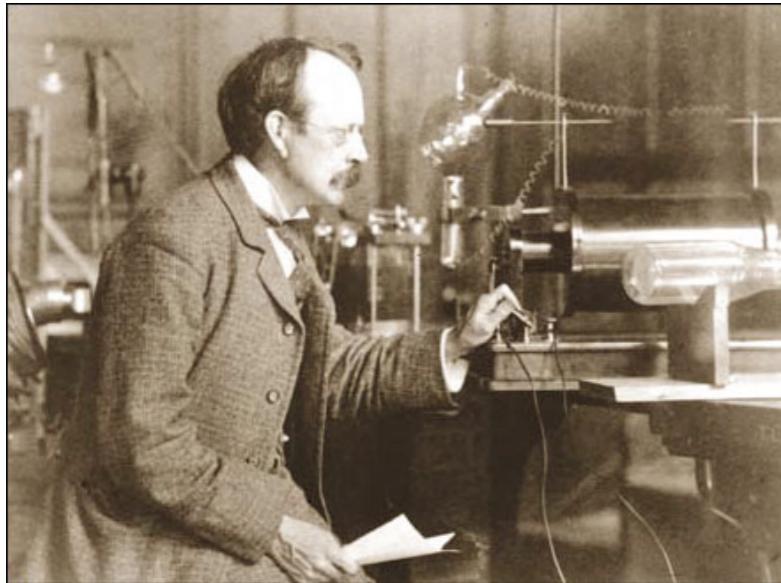
$$u = 1,660\ 565 \cdot 10^{-27} \text{ kg} = 931,508 \text{ MeV}/c^2$$

$$c = 299\ 792\ 458 \text{ m.s}^{-1} \text{ (presne!)}$$

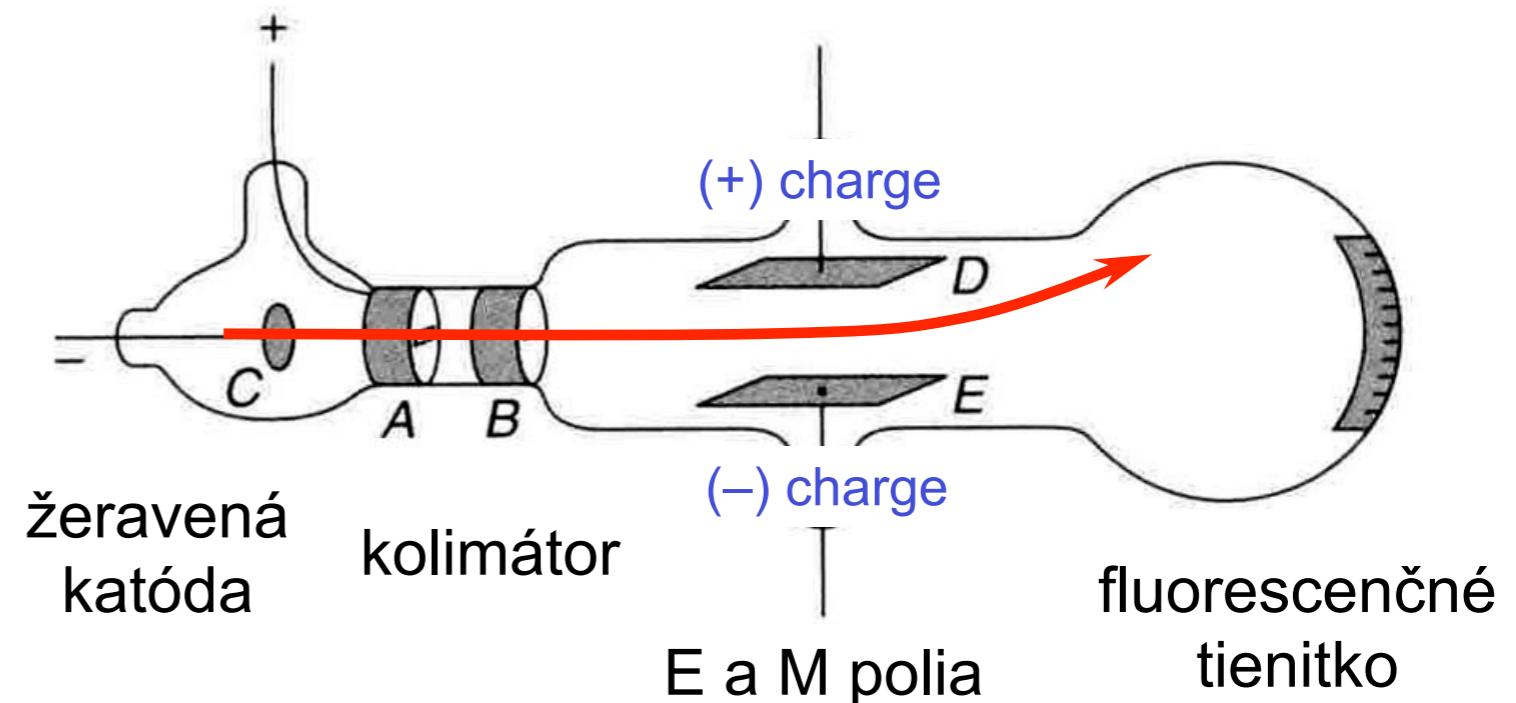
veľkosť atómu: 10^{-9} m

Objav elektrónu

Joseph John Thompson,
1897 (NC 1906)



Katódová trubica použitá na výrobu katódového žiarenia (elektrónov), ich vychýlenie v E a M poli a meranie e/m

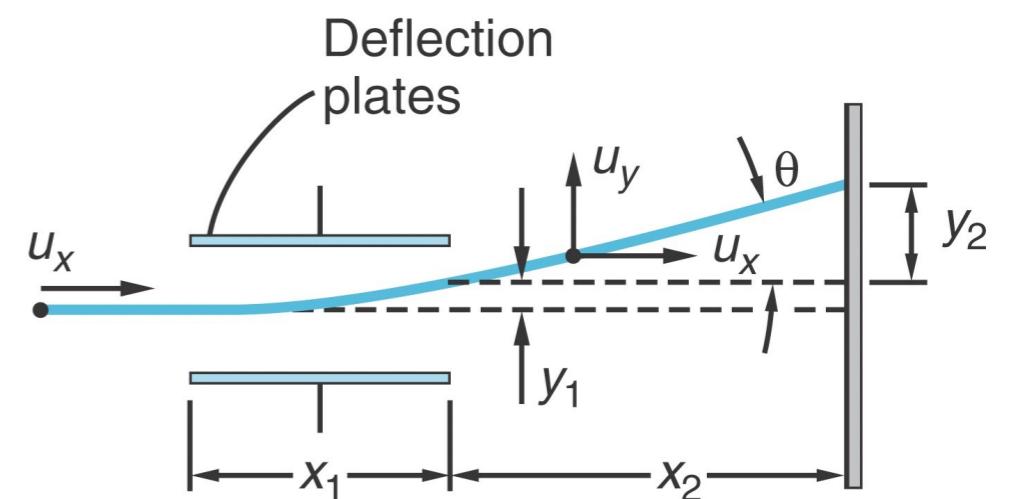


Napred nastaviť polia tak, aby nebola odchýlka

$$evB = eE \quad v = \frac{E}{B}$$

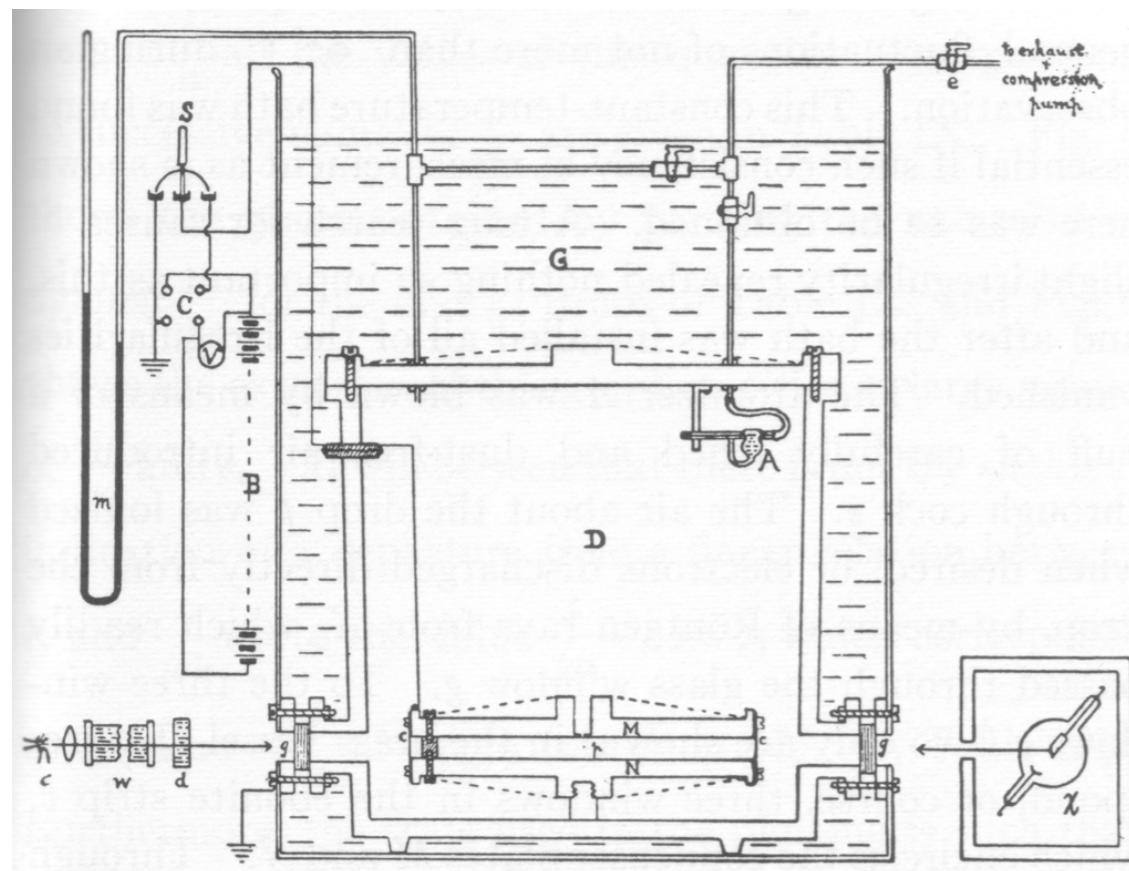
Potom vypnúť mg pole a zmerať odchýlku

$$y_1 + y_2 = \frac{e}{m} \frac{B^2}{E} \left(\frac{x_1^2}{2} + x_1 x_2 \right)$$



Meranie náboja elektrónu

R.A. Millikan, 1911



Olejové kvapky padajú stálou rýchlosťou

$$G = R + A$$

Po ožiarení RTG pôsobí na kvapky E pole, kvapky padajú inou rýchlosťou.

$$G = R + A + F$$

$$G = \frac{4}{3}\pi r^3 \rho g$$

$$R = 6\pi\eta r u$$

$$A = \frac{4}{3}\pi r^3 \sigma g$$

$$F = Eq$$

Napred treba vyjadriť polomer kvapky r a potom môžeme vyjadriť náboj q .

$$q = \frac{18\pi\eta}{E} \sqrt{\frac{\eta v}{2g(\rho - \sigma)}} (v - u)$$

Žiarenie čierneho telesa

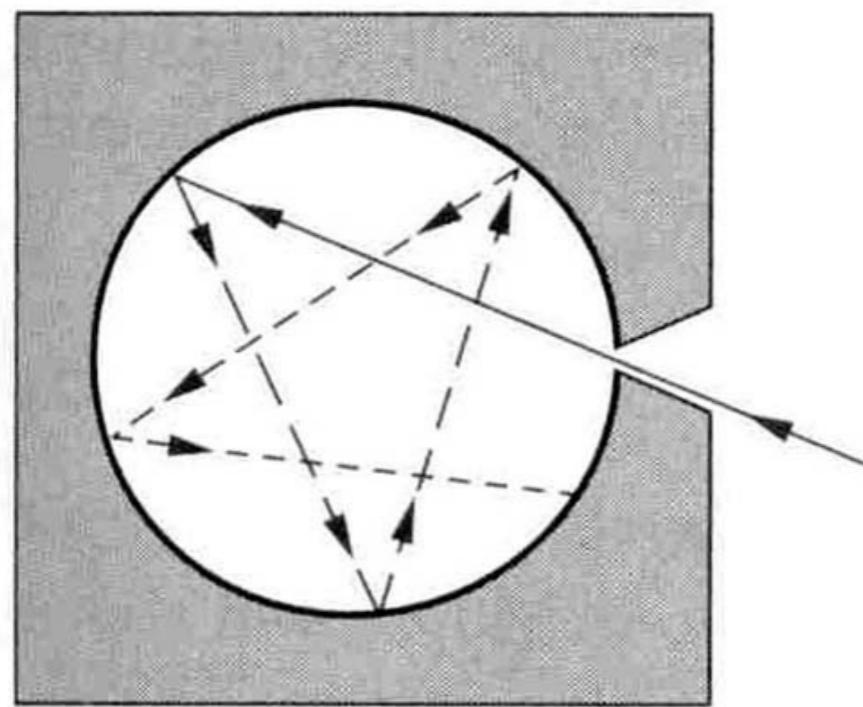
Vyžarovanie alebo absorpcia žiarenia, pomocou ktorého teleso s teplotou T udržiava rovnováhu s prostredím.

Pri izbových teplotách v infračervenej oblasti.

Pri vyšších teplotách ho možno pozorovať.

Využitie: termokamery, nočné videnie, teplomery

Ideálne čierne teleso



Žiarenie čierneho telesa: Stefanov-Boltzmannov zákon a Wienov zákon

Intenzita vyžarovania:

výkon z jednotkovej plochy

Stefanov-Boltzmannov zákon

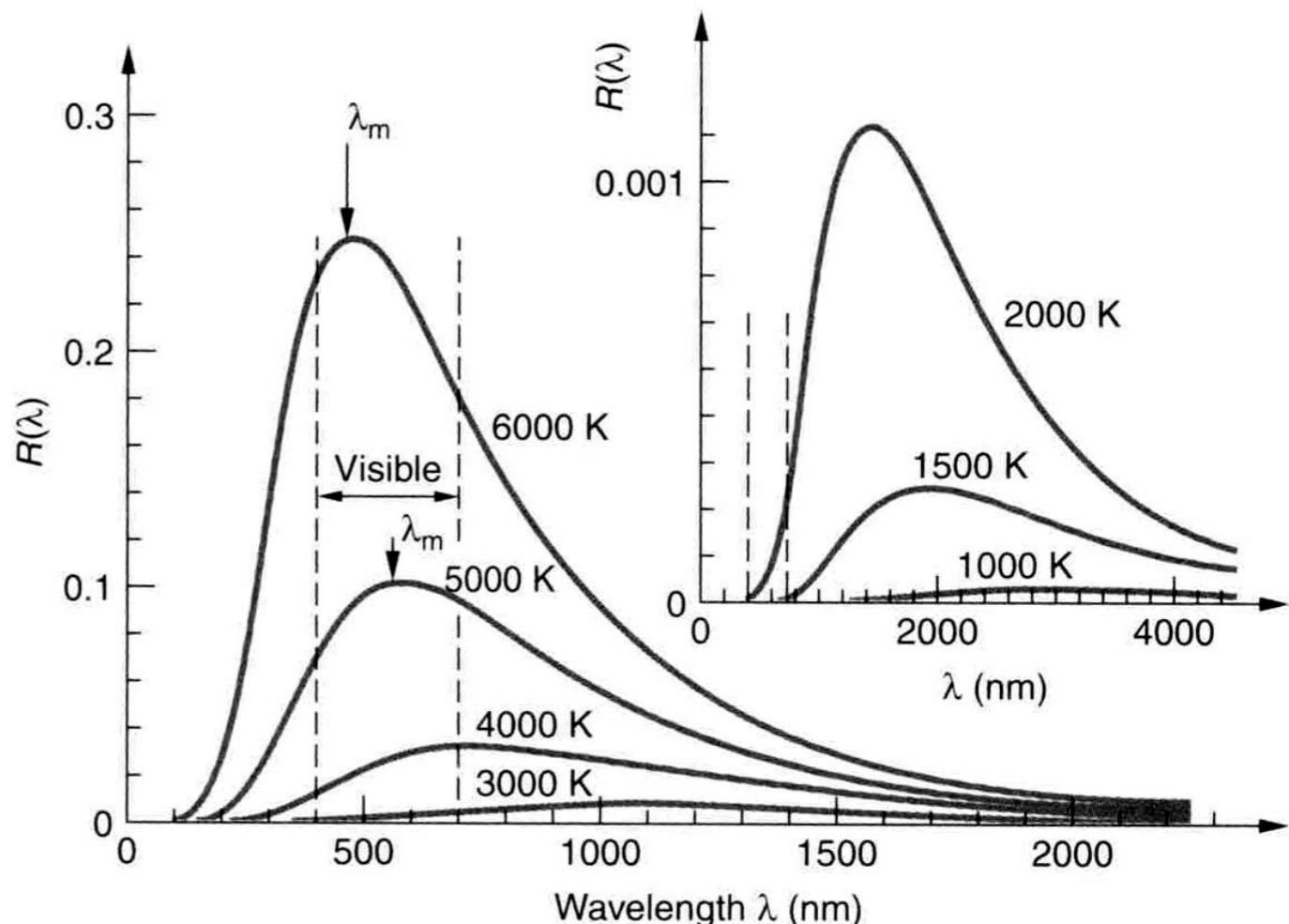
$$R = \sigma T^4$$

Stefanova konšstanta

$$\sigma = 5,67 \times 10^{-8} \text{ W.T}^{-4}$$

Poloha maxima spektra:
Wienov posunovací zákon

$$\lambda_{\max} = \frac{2,9 \times 10^{-3} (\text{m.K})}{T (\text{K})}$$



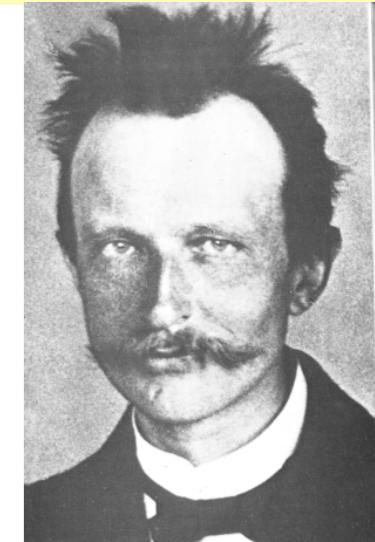
Slnko: $T=6000 \text{ K}$, $\lambda_{\max} = 480 \text{ nm}$

Žiarenie čierneho telesa: Planckov vyžarovací zákon

Spektrálna hustota hustoty energie:

hustota energie v dutine pripadajúca na jednotkový interval vlnových dĺžok

$$u_\lambda = \frac{8\pi hc\lambda^{-5}}{\exp(hc/\lambda kT) - 1}$$



Spektrálna hustota intenzity vyžarovania:

vyžarovaný výkon z jednotkovej plochy pripadajúci na jednotkový interval vlnových dĺžok

$$\frac{d\phi}{dS d\lambda} = \frac{c}{4} u_\lambda = \frac{2\pi hc^2 \lambda^{-5}}{\exp(hc/\lambda kT) - 1}$$

Vzťah napred nafitovaný (Max Planck, 1900), potom argumenty:
elektromagnetická vlna s vlnovou dĺžkou λ môže mať energiu len v násobkoch

$$E = \frac{hc}{\lambda} = h\nu$$

Planckova konštanta $h=6,626\ 070\ 15 \cdot 10^{-34}\text{ J.s}$ (presne)

oscilátory v stenách môžu vyžarovať energiu len po kvantoch (Einstein)

Fotoelektrický jav

Jav náhodne objavený **Heinrichom Hertzom** v roku 1887

Pozorovanie: ak je záporne nabité teleso ožiarené UV žiarením, jeho náboj klesá

Presné pozorovanie a zmerané e/m : **Joseph John Thompson** (Nobelova cena 1906) a **Philipp Lenard** (Nobelova cena 1905)

Teoretické vysvetlenie podal **Albert Einstein** v roku 1905 (Nobelova cena 1921): elektróny sú vyrážané z materiálu čiastočkami svetla

Presné merania a potvrdenie Einsteinovej teórie vykonal **Robert A. Millikan** (Nobelova cena 1923)



Hertz



Thompson



Lenard

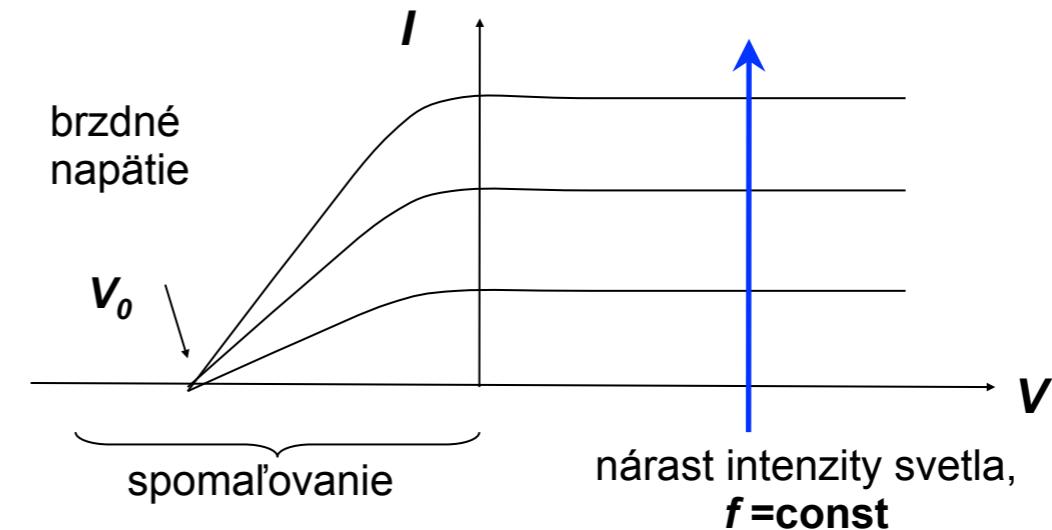
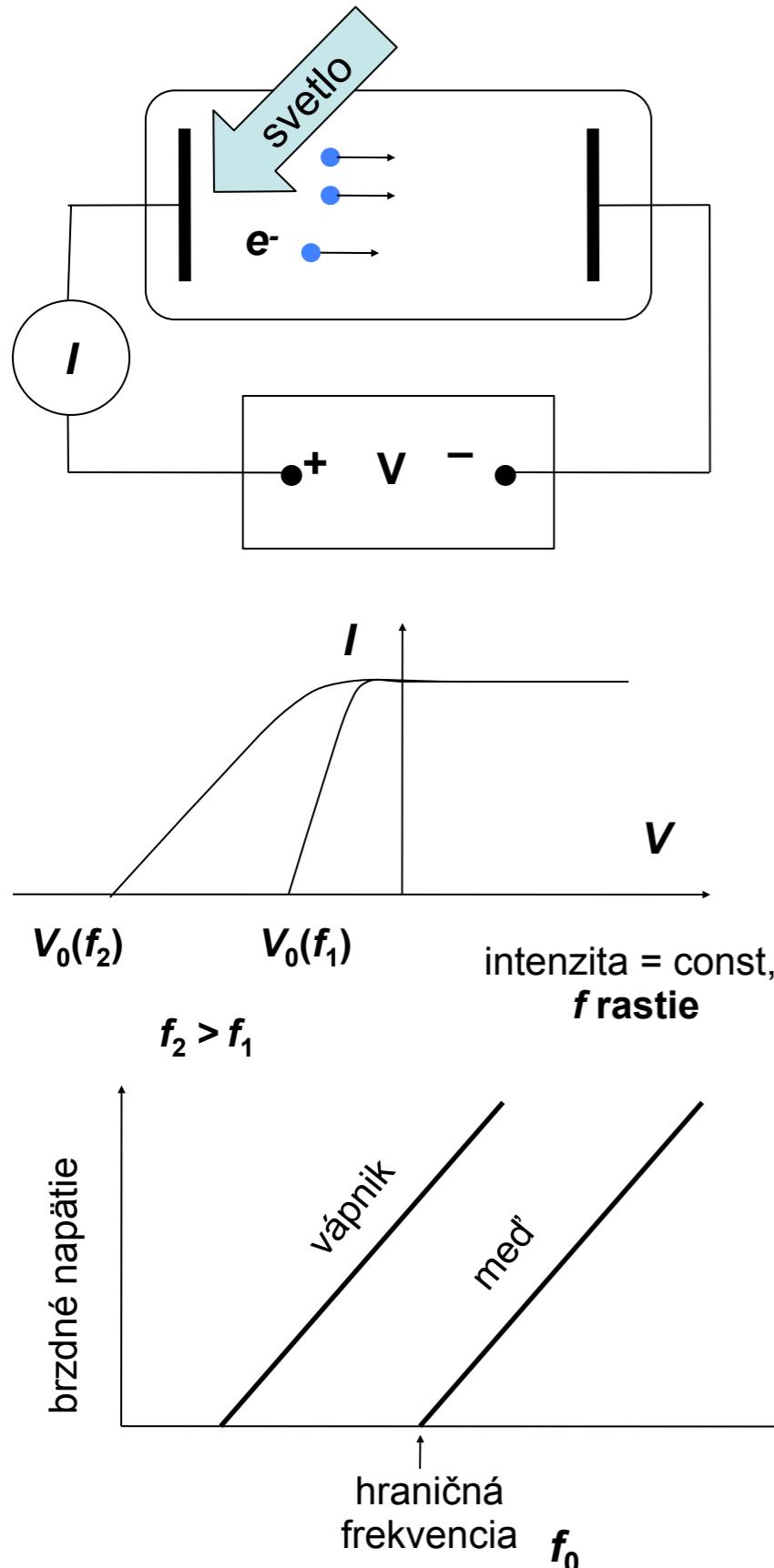


Einstein



Millikan

Fotoelektrický jav: pozorovanie



Pozorujeme:

1. V danom materiáli nezávisí **brzdné napätie** od intenzity dopadajúceho svetla.
2. Pri $f = \text{const}$ je saturovaný prúd úmerný intenzite svetla.
3. Pre každý materiál existuje jeho hraničná frekvencia: nulový fotoprúd pri $f < f_0$.
4. Okamžitá reakcia: pri ožiarení máme hned' prúd (táto vlastnosť je využívaná v aplikáciách).

Fotoelektrický jav: interpretácia

Vysvetlenie pomocou klasickej fyziky zlyháva!

Energia elektrónu by závisela od *intenzity* dopadajúceho žiarenia, **ale ona nezávisí**.

Nie je dôvod, prečo by mala existovať *hraničná frekvencia*.

Absorpcia energie potrebnej na uvoľnenie jedného elektrónu z *elektromagnetických vĺn* by trvala mnoho minút (pozri HRW príklad 39.2), **ale efekt je okamžitý**.

Kvantová interpretácia

Jedno kvantum svetla (fotón) vyrazí elektrón z kovu. Energia fotónu sa pritom spotrebuje na vytrhnutie elektrónu z materiálu a na kinetickú energiu elektrónu.

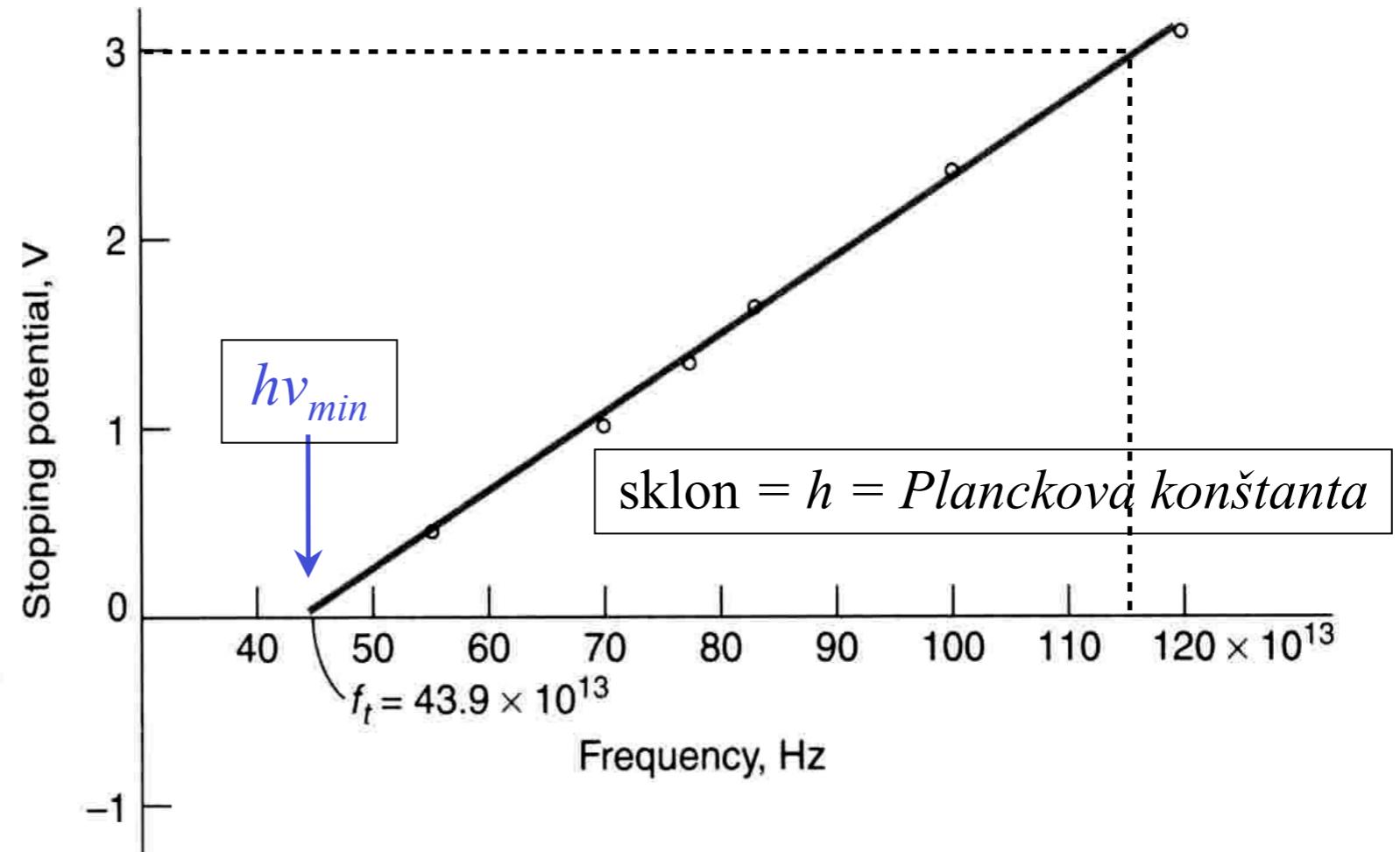
$$h\nu = E_k + A$$

Fotoelektrický jav: meranie h

$$h\nu = E_k + A$$

$$E_k = U_b e$$

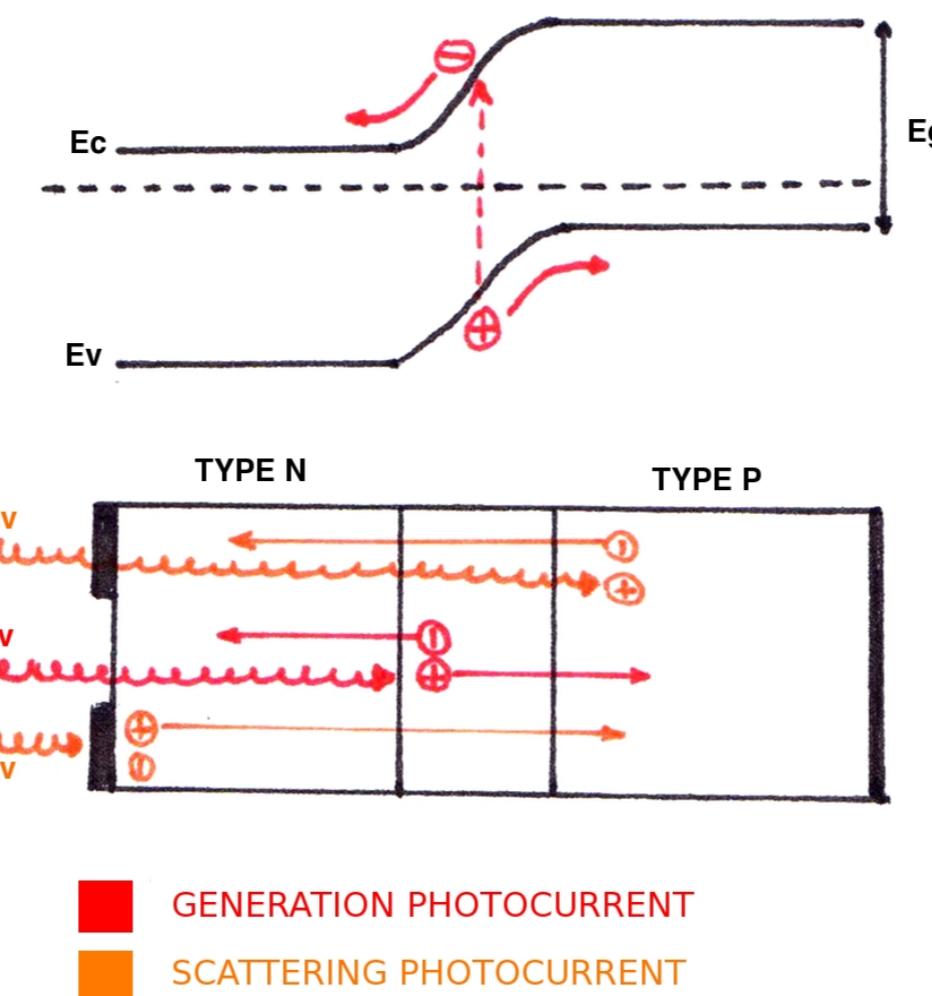
$$U_b e = h\nu - A$$



$$h = \frac{3 \text{ eV}}{(116 - 44) \times 10^{13} \text{ Hz}} = 4,1 \times 10^{-15} \text{ eV.s} = 6,6 \times 10^{-34} \text{ J.s}$$

Fotoelektrický jav: a načo je to dobré?

Vnútorný fotoelektrický jav je základom fungovania fotovoltických panelov



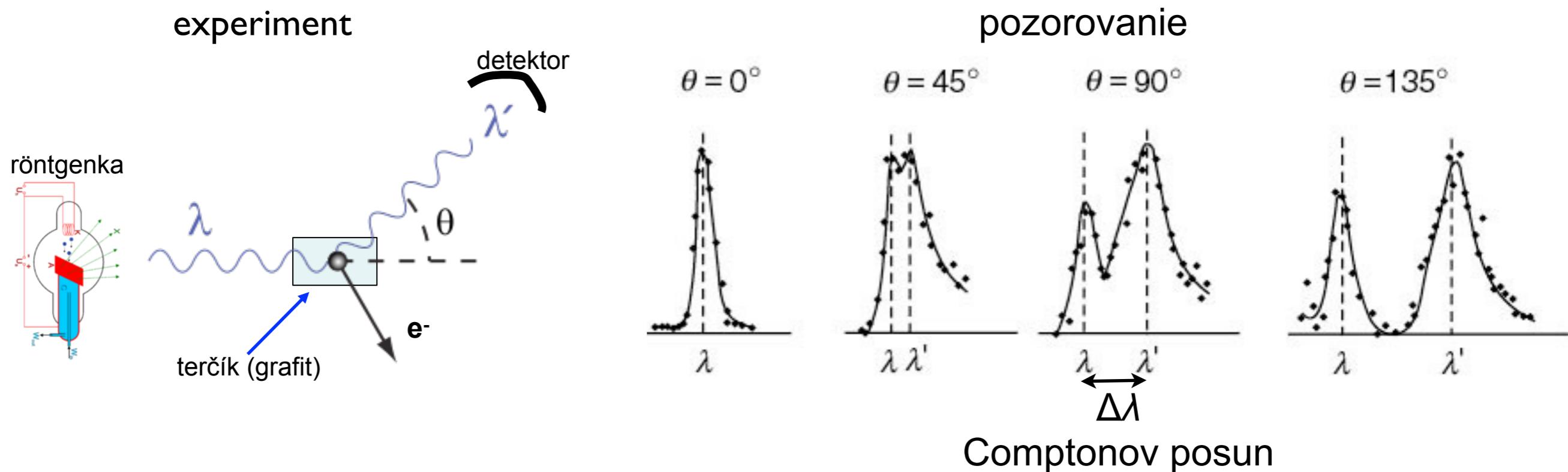
Fotóny svojou energiou excitujú elektróny na prechode medzi p a n polovodičom. Tie sa stávajú vodivostnými a sú vďaka napätiu na prechode transportované.

Comptonov jav



Arthur Compton, 1923 (Nobelova cena 1927)

Ostreľoval uhlíkový terč röntgenovými lúčmi
 $\lambda = 71,1 \text{ pm}$



Výsledky sa nedajú interpretovať klasicky

Svetlo by rozmotalo nabité častice a tie by následne vyžarovali s rovnakou frekvenciou, ako je frekvencia dopadajúceho svetla.

Comptonov jav: interpretácia

Nepružný rozptyl fotónu na slabo viazanom elektróne

Výpočet: zákon zachovania energie a zákon zachovania hybnosti

$$h\nu = h\nu' + E'_k = h\nu' + \sqrt{p'^2 c^2 + m^2 c^4} - mc^2$$

$$p' = \left(\frac{h\nu}{c}\right)^2 + \left(\frac{h\nu'}{c}\right)^2 - 2\frac{h^2}{c^2}\nu\nu' \cos\theta$$

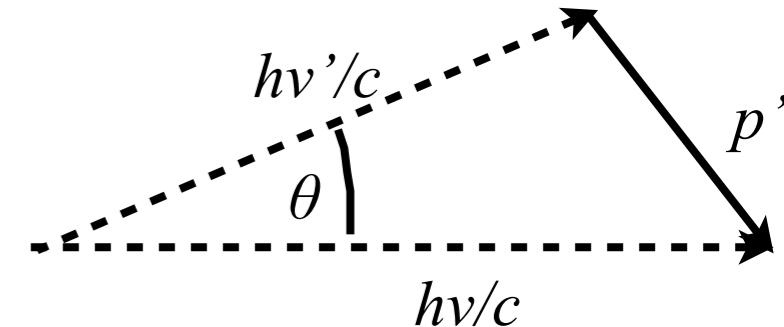
Z prvej rovnice vyjadríme p' a dosadíme do druhej. Dostaneme

$$(\nu - \nu') = \frac{h}{mc^2}\nu\nu'(1 - \cos\theta)$$

$$\nu = \frac{c}{\lambda} \quad \nu' = \frac{c}{\lambda'}$$

$$\lambda' - \lambda = \frac{h}{mc}(1 - \cos\theta)$$

$$\frac{h}{mc} = \lambda_c \quad \text{Comptonova vlnová dĺžka}$$

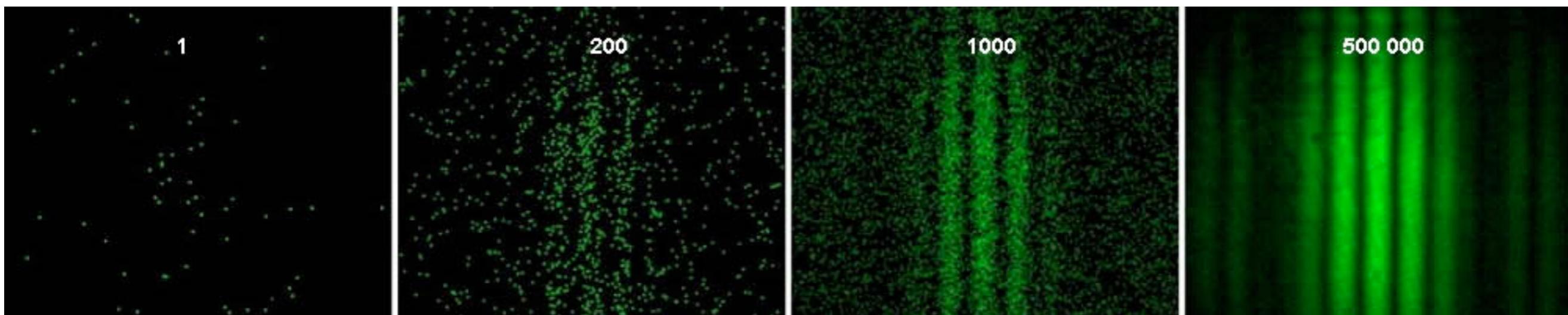


Pík pri pôvodnej vlnovej dĺžke: rozptyl na elektróne blízko jadra sa chová ako rozptyl na celom atóme s veľmi veľkou hmotnosťou.

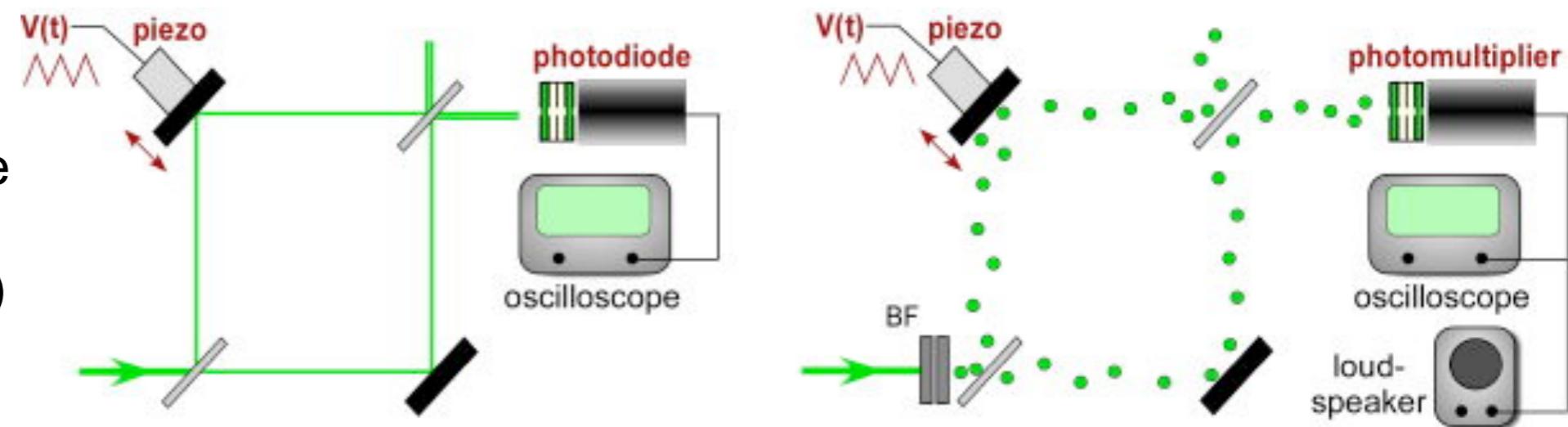
Svetlo ako vlna pravdepodobnosti

Aj jeden fotón interferuje!!!!

Dvojštrbinový experiment s veľmi slabým zdrojom svetla - len jeden fotón v aparátúre
(G.I. Taylor, 1909)
tento výsledok: A. Weis a R. Wynands, 2003



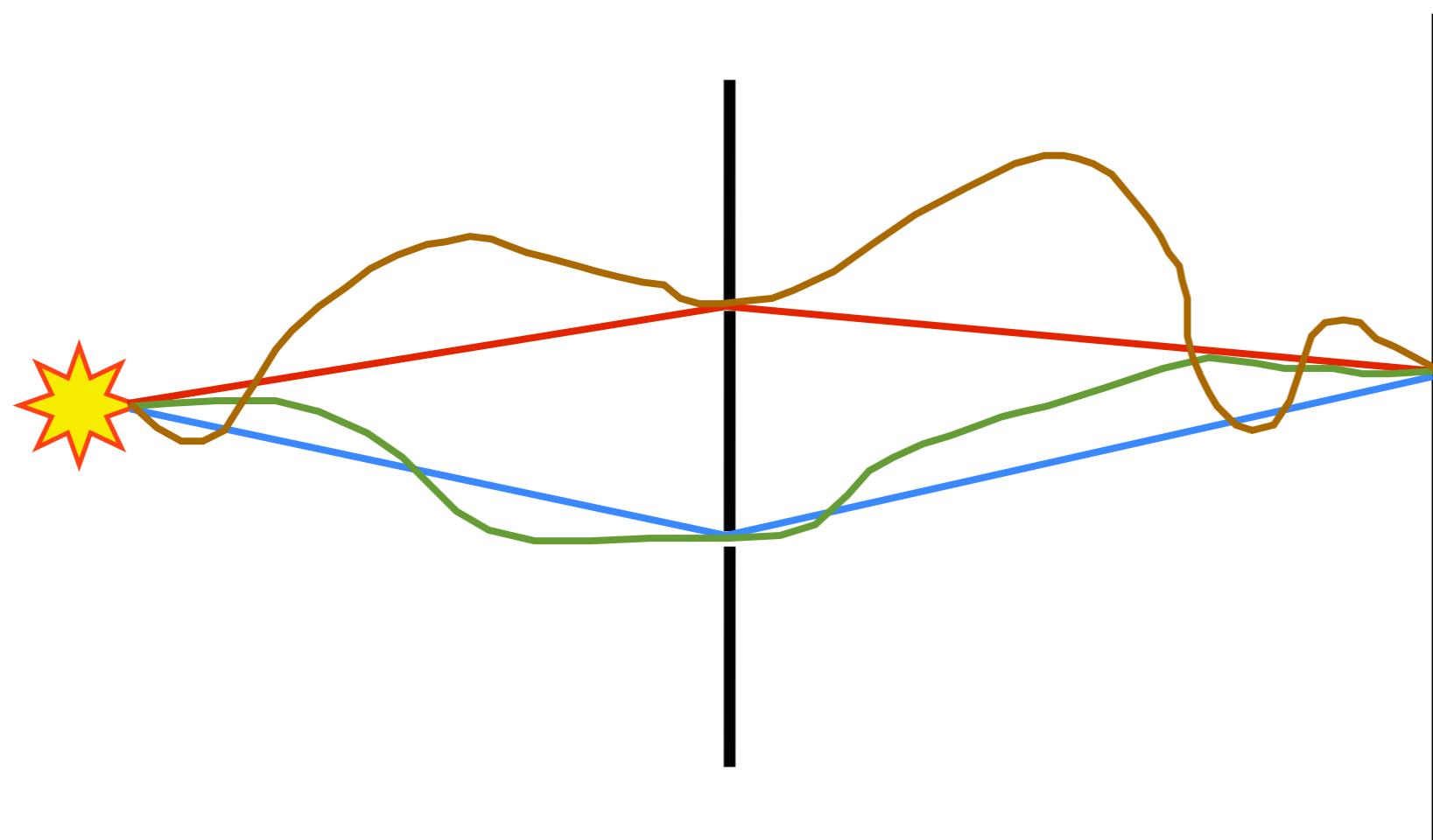
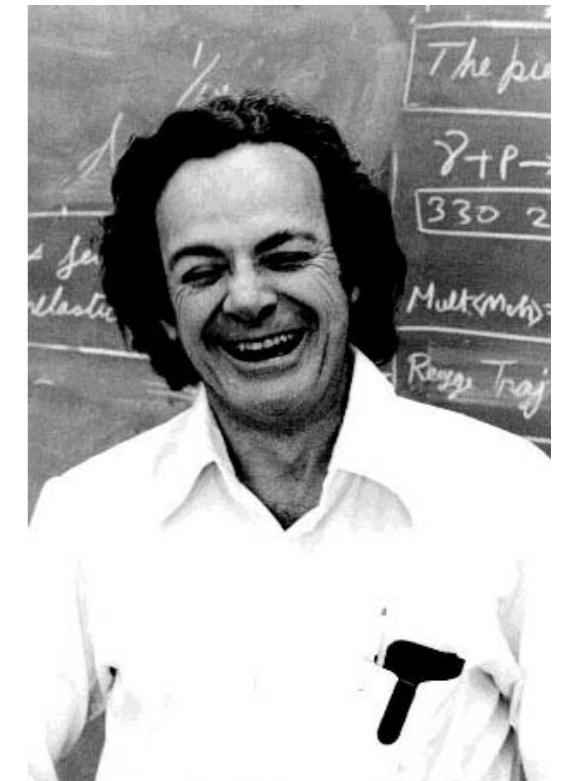
Alternatívna verzia: rôzne optické dráhy
(tu: T. Dimitrova, A. Weis)



Šírenie fotónov všetkými dráhami

R.P. Feynman:

Častica sa šíri z A do B všetkými možnými dráhami, pričom amplitúdy pre rôzne dráhy interferujú.



Elektróny (a iné častice) ako vlny

Louis de Broglie (1924, Nobelova cena 1929):
častice sa správajú ako vlny s vlnovou dĺžkou a
frekvenciou danými hybnosťou a energiou



Louis-Victor 7e duc de Broglie

$$\lambda = \frac{h}{p}$$

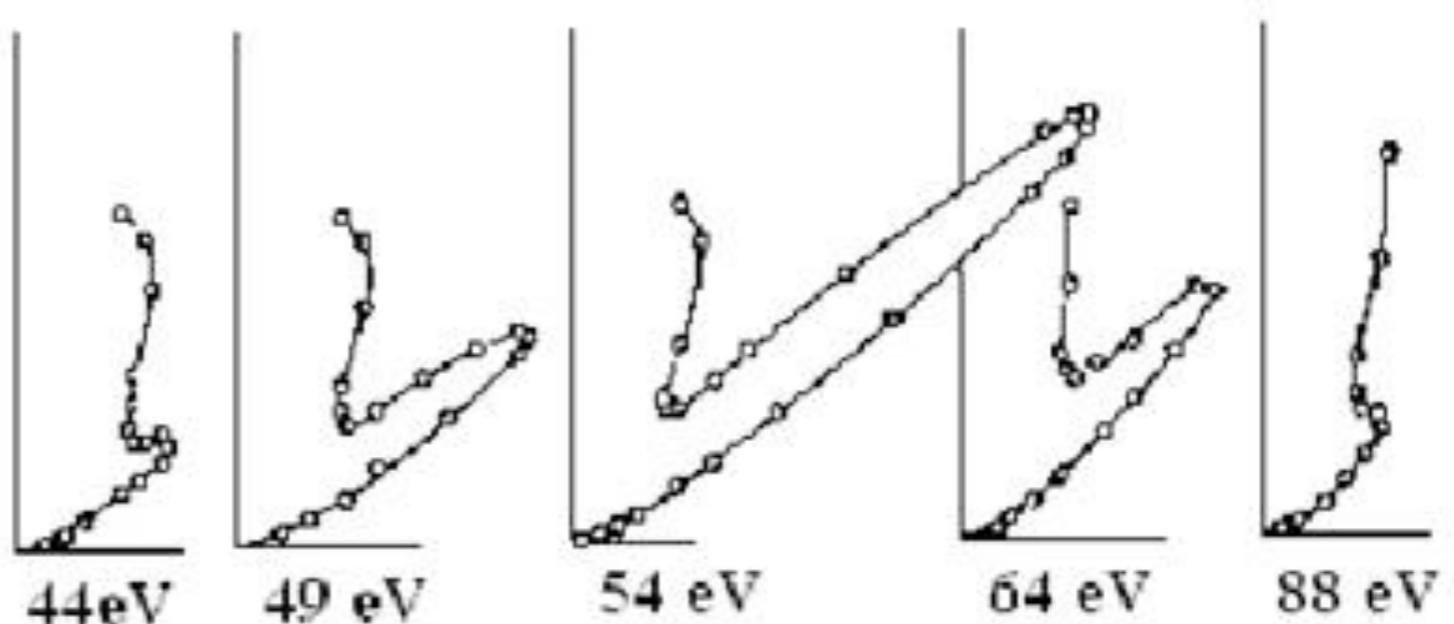
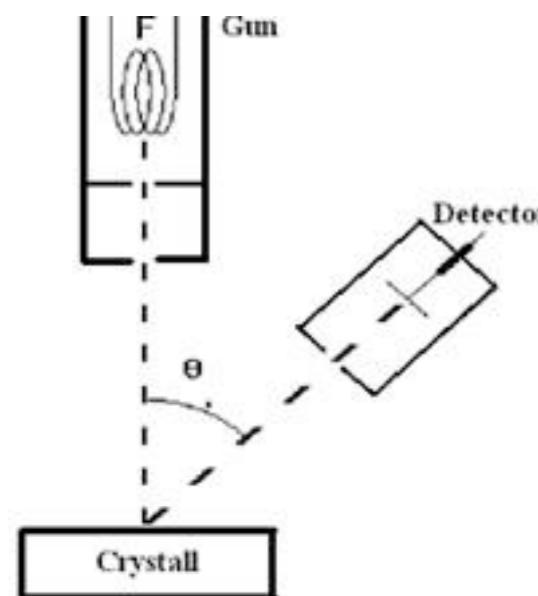
$$\nu = \frac{E}{h}$$

Davissonov a Germerov experiment

(Clinton Joseph Davisson & Lester Halbert Germer, 1927)

Ostreľovanie kryštálu Ni elektrónmi urýchlenými napäťom U .

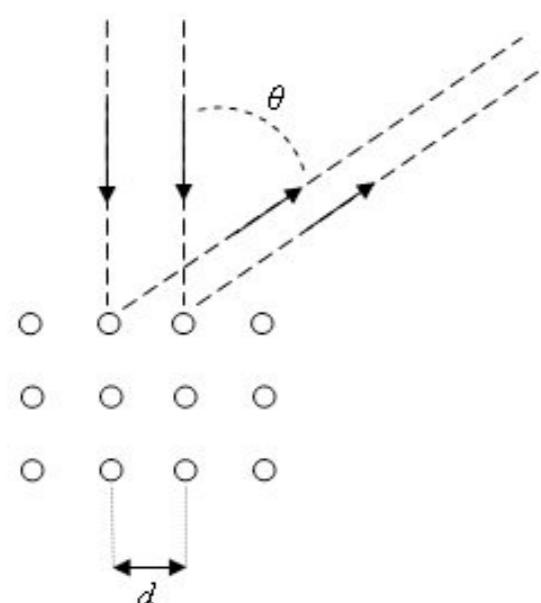
Pozoruje sa maximum odrazenej intenzity pri $U=54$ V pod uhlom 50 stupňov.



Podmienka interferencie:
dráhový rozdiel násobkom vlnovej dĺžky

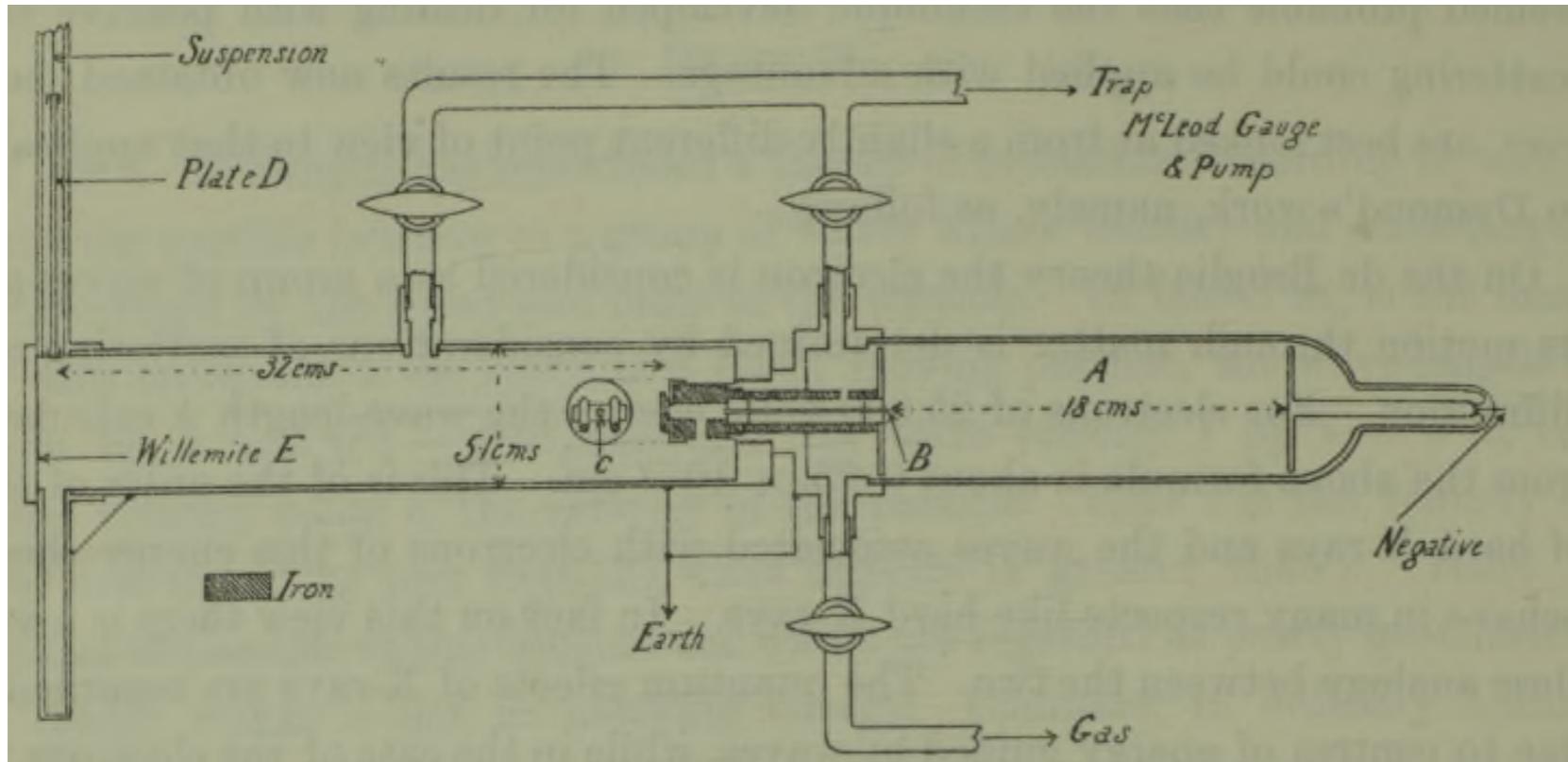
$$n\lambda = d \sin \theta$$

$$\lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{\sqrt{2meU}}$$



Difrakcia elektrónov

(George Paget Thompson, 1927)



Vzorka: tenká fólia v polohe C

Podľa Braggovej formuly je polomer obrazca na tienitku E

$$D = 2n \frac{\lambda}{d} L$$

FIG. 4.—Gold.

Dvojštrbinový experiment s elektrónmi

Pozoruje sa aj pre elektróny individuálne prechádzajúce dvojštrbinou.

pozoruje sa aj pre ľažšie častice:
molekuly I₂ (1994), C₆₀ a C₇₀ (1999)

Využitie interferencie častíc:

RTG žiarenie na výskum elektrónovej štruktúry matriálu

Elektróny na výskum vlastností povrchu, pretože prenikajú len do malej hĺbky.

Neutróny interagujú len s jadrom a preto sú vhodné na štúdium rozloženia jadier atómov. Vďaka veľkej hmotnosti majú malú vlnovú dĺžku a dobré rozlíšenie.

