A5. Spektrometrie záření α

D. Nosek, J. Vrzal

30. září 2003

1 Úvod

Záření α vydává mnoho přirozeně radioaktivních prvků. Toto záření vzniká při α -rozpadu radioaktivních jáder, která emitují jednu nebo více α -částic s přesně definovanými energiemi. Je tvořeno jádry helia ⁴He, které mají klidovou energii $m_{\alpha}c^2=3.728$ GeV a nesou dva kladné elementární náboje. Částice α z přirozených radioaktivních zdrojů dosahují rychlostí kolem 2% rychlosti světla a jejich kinetické energie leží mezi 4 MeV a 9 MeV.

Při průchodu těžké nabité částice prostředím ztrácí tato částice energii především tak, že ionizuje atomy prostředí. Z teorie i pokusů plyne, že při stálé rychlosti nabité částice je její ztráta energie způsobená ionizací úměrná její dráze. Proto vhodnou veličinou, která energetické ztráty nabité částice v prostředí popisuje, je specifická ionizační ztráta

$$-\frac{dT}{dx} = f(T),\tag{1}$$

která udává ztrátu energie určité nabité částice na dráze jednotkové délky v daném prostředí. Specifické ionizační ztráty nabité částice závisí na náboji ionizující částice, na její hmotnosti a na vlastnostech prostředí, jímž prochází, na hustotě prostředí, na počtu elektronů v obalu atomů prostředí a na jejich ionizačním potenciálu. Vedle toho závisí na okamžité kinetické energii ionizující částice T. Specifické ionizační ztráty lze popsat tak zvanou Bethe–Blochovou formulí [1, 2].

Protože okamžitá kinetická energie i rychlost částice klesá s rostoucí dráhou uraženou částicí v prostředí k nule, lze specifické ionizační ztráty zjistit nepřímo za závislosti specifické ztráty energie na uražené dráze. Taková závislost, $-\frac{dT}{dx} = h(x)$, tak zvaná Braggova křivka, má svůj typický průběh. Se zvětšující se dráhou částice v prostředí roste ionizace do maxima a pak prudce klesá k nule. Vzdálenost, kde ionizace částice vymizí a částice se zastaví, je zbytkový dolet. Je to délka dráhy, na které částice ztratí veškerou počáteční kinetickou energii

$$R = \int_{0}^{R} dx = \int_{0}^{T_0} \frac{dT}{f(T)} = R(T_0), \tag{2}$$

kde T_0 je počáteční kinetická energie nabité částice vstupující do prostředí.

V mnoha případech jsou specifické ionizační ztráty a dolet nabitých částic tabulovány nebo jsou zakresleny v grafech. Pro některé typy částic a prostředí vystačíme i s empirickou závislostí. Pro dolet α -částic o kinetických energiích z intervalu 4 MeV až 7 MeV ve vzduchu při normálních podmínkách lze použít jednoduchou empirickou formuli [2]

$$R = \xi T_0^{\frac{3}{2}}, \qquad \qquad \xi = 0.31 \text{cm} \cdot \text{MeV}^{-\frac{3}{2}}, \qquad \qquad T_0 \in 4,7 > \text{MeV}.$$
 (3)

Energetické spektrum částic α emitovaných radioaktivními jádry lze změřit rozličnými metodami α -spektrometrie. Neuvažujeme-li nejpřesnější a absolutní měření magnetickým spektrometrem, pak v dnešní době je nejpoužívanější polovodičový detektor s amplitudovým analyzátorem. Křemíkové detektory s povrchovou bariérou se používají na detekci a spektrometrii nabitých částic v širokém rozsahu energií od asi 20 keV až po 200 MeV.

Polovodičový detektor charakterizujeme třemi základními parametry. Jsou to energetické rozlišení, citlivá plocha a tloušťka ochuzené vrstvy. V uspořádání úlohy při detekci α -částic z radioaktivního zdroje ²⁴¹Am se energetické rozlišení křemíkového bariérového detektoru pohybuje v mezích 16–60 keV. Citlivá plocha je několik mm² až několik cm². Tlušťka ochuzené vrstvy je v rozmezí několika desítek μ m až několik mm a dá se v jistém rozsahu měnit změnou napětím na detektoru. Pro správné určení energie nabité částice je nutné, aby tato tloušťka byla větší než dolet částice v křemíku. Například α -částice s energií 5.5 MeV má v křemíku dolet asi 27 μ m.

2 Experimentální uspořádání

Spektrometr α –částic je složen z planárního polovodičového křemíkového detektoru s povrchovou bariérou, nábojově citlivého předzesilovače, spektroskopického zesilovače a mnohakanálového analyzátoru. Samotný detektor je napájen zdrojem vysokého napětí a je umístěn v komoře pod skleněným zvonem s ochranným krytem. Protože je detektor citlivý na světlo je stíněn černým převlekem. Komoru je možné odčerpávat rotační olejovou vývěvou. Podtlak v komoře se měří vakuometrem.

3 Postup měření

Kalibrační radioizotop 241 Am či α –zářič 238,239 Pu je umístěn v držáku v komoře ve vzdálenosti asi 3 cm od vstupního okénka detektoru. Na detektoru nastavíme požadované napětí asi 50 V, lze upravit zesílení zesilovače a diskriminační úroveň. Spektrum α –částic měříme mnohakanálovým analyzátorem.

Komora s α –zářičem je uzavřena skleněným zvonem s ocharanným krytem a stínícím černým převlekem a je vyčerpána rotační vývěvou. Při vyčerpávání komory nastavíme třícestný ventil do polohy vývěva–okolí a vývěvu spustíme. Za chvíli otočíme ventil do polohy vývěva–komora. Okamžik, kdy je komora odčerpána, lze poznat na vakuometru i podle charakteristického zvuku vývěvy. Otočíme ventil do polohy vývěva–okolí a po chvíli ji vypneme a necháme zavzdušnit. Spektra α –částic z rozpadu 241 Am při různých tlacích získáme tak, že do komory postupně připoštíme vzduch z okolí.

4 Zpracování

Energetickou kalibraci spektrometru provedeme pomocí polohy těžiště nejintenzivnějšího vrcholu α –částic z rozpadu ²⁴¹Am a nulového kanálu spektra při vyčerpané komoře. Energetické rozlišení spektrometru snadno určíme z pološířky proměřeného píku α –částic z rozpadu ²⁴¹Am. Uveďte jej jako relativní veličinu.

Absolutní aktivitu ²⁴¹Am určíme z naměřeného počtu impulzů v naměřeném vrcholu a z geometrického faktoru daného rozměry vstupního okénka detektoru a jeho vzdálenosti od zářiče.

Z naměřené závislosti energetických ztrát α -částic ve vzduchu na tlaku vzduchu $\Delta T = \Delta T(P)$ získáme snadno závislost energetických ztrát na tloušťce vzduchového sloupce při normálním tlaku $\Delta T = \Delta T(x)$ i závislost zaregistované kinetické energie α -částice po průchodu vzduchem při normálním tlaku T = T(x), kde $T = T_0 - \Delta T$ je kinetická energie α -částic po průchodu vzduchem, tedy zaregistrovaná energie α -částic, a T_0 je energie α -částic vyslaných z radioaktivního zdroje ²⁴¹Am.

Přitom je třeba uvažovat, že zvyšování tlaku v komoře je ekvivalentní zvětšování tloušťky vzduchového sloupce při normálním tlaku. Vzduch přitom považujeme v prvním přiblížení za ideální plyn. Záporně vzatá směrnice křivky T=T(x) je pak Braggova křivka $-\frac{dT}{dx}=h(x)$. Ze závislosti kinetické energie α -částic po průchodu vzduchovým sloupcem v komoře na tloušťce tohoto sloupce, T=T(x), pak lze získat i závislost specifických ionizačních ztrát na kinetické energii α -částic při normálním tlaku, a sice závislost $-\frac{dT}{dx}=f(T)$. Tuto závislost je pak možné porovnat se závislostí získanou z empirické formule (3) pro dolet α -částic ve vzduchu při normálních podmínkách.

Radioaktivní vzorek izotopu ²³⁹Pu byl připraven chemickou separací a obsahuje malou příměs radioaktivního izotopu ²³⁸Pu. Relativní zastoupení ²³⁸Pu ve vzorku ^{238,239}Pu se stanoví z naměřených četností. Aby bylo dosaženo požadované přesnosti výsledku, je třeba zvolit dostatečnou dobu měření.

5 Chyby měřění

Hlavním bodem měření je stanovení kinetické energie α -částic, které procházejí od vzorku k detektoru sloupcem vzduchu o různé hustotě. K tomu účelu slouží spektrometrické zařízení, které registruje energii jednotlivých částic α a vytváří jejich histogram, který odpovídá rozdělení zaregistrovaných α -částic podle jejich kinetické energie. Předpokládáme, že toto rozdělení je normální (gaussovské). Pak naměřený histogram o celkovém počtu bodů n lze považovat za výběr bodů $\{T_i\}_{i=1,n}$, které lze popsat Gaussovou křivkou ve tvaru

$$H(T) = Ve^{-\frac{(T-\mu)^2}{2\sigma^2}},$$
 (4)

kde T je kinetická energie α -částice, V, μ a σ^2 jsou parametry Gaussovy křivky.

5.1 Energie α -částic

Z naměřeného histogramu (4) je třeba určit střední hodnotu kinetické energie částic α a její chybu. Protože podle předpokladu je měření výběrem z normálního rozdělení, má průměrná hodnota kinetické energie normální rozdělení $\overline{T} \propto N\left(\mu, \frac{\sigma^2}{n}\right)$, tedy s parametry μ a $\frac{\sigma^2}{n}$ (viz např. [3], kapitola V). Střední hodnota kinetické energie částic α je odhadnuta průměrnou hodnotou naměřených bodů histogramu (odhad parametru μ). Chybu střední hodnoty kinetické energie částic α je pak třeba odhadnout pomocí výběrového rozptylu bodů naměřeného histogramu S^2 (odhad parametru σ^2) tak, že $\sigma_T^2 \approx \frac{S^2}{n}$. Pro odhad střední hodnoty kinetické energie částic α a pro odhad její chyby pak dostáváme

$$\overline{T} = \frac{1}{n} \sum_{i=1}^{n} T_i, \qquad \delta \overline{T} \approx \sigma_T \approx \frac{S}{\sqrt{n}}, \qquad S^2 = \frac{1}{n-1} \sum_{i=1}^{n} (T_i - \overline{T})^2.$$
 (5)

5.2 Rozlišení spektrometru

Rozlišením spektrometru zpravidla rozumíme pološířku histogramu (4), tedy šířku Gaussovy křivky v polovině její výšky. Označme tuto veličinu Γ. Snadno zjistíme, že platí

$$\Gamma = 2\sigma\sqrt{2\ln 2}.\tag{6}$$

Náhodná veličina $\frac{(n-1)S^2}{\sigma^2}$, kde S^2 je výběrový rozptyl (viz vztah (5)), má tak zvané χ^2 rozdělení s n-1 stupni volnosti, $\frac{(n-1)S^2}{\sigma^2} \propto \chi^2_{n-1}$ (viz [3], kapitola V). Střední hodnota a rozptyl náhodné veličiny s χ^2_{n-1} rozdělením jsou n-1 a 2(n-1). Odhadem parametru σ^2 ve vztahu (4) je pak výběrový rozptyl S^2 . Chybu v odhadu parametru σ^2 pak určíme pomocí rozptylu výběrového rozptylu S^2 tak, že

 $\sigma_{S^2}^2 \approx \frac{2S^4}{n-1}$ a tudíž $\sigma_S^2 \approx \frac{\sigma_{S^2}}{4\sigma^2} \approx \frac{S^2}{2(n-1)}$. Pro odhad pološířky histogramu Γ (viz (6)) a pro odhad její chyby pak máme

$$\overline{\Gamma} \approx 2S\sqrt{2\ln 2}, \qquad \delta\overline{\Gamma} \approx 2\sigma_S\sqrt{2\ln 2} \approx \frac{2S\sqrt{\ln 2}}{\sqrt{n-1}}.$$
 (7)

5.3 Aktivita vzorku

Ke stanovení aktivity vzorku je třeba znát celkový počet zaregistrovaných částic α v detektoru. Tento údaj lze získat z plochy histogramu (4). Předpokládejme, že zkoumaný α -rozpad je procesem o velkém počtu událostí s malými pravděpodobnostmi. Takový proces lze charakterizovat Poissonovým rozdělení počtu zaregistrovaných částic α . Pravděpodobnost, že registrujeme N událostí je v tomto případě $p_N = \frac{a^N}{N!}e^{-a}$, kde a je parametr rozdělení. Střední hodnota a rozptyl náhodné veličiny s Poissonovým rozdělením (zde počtu registrovaných částic) jsou rovny parametru a. Pak, pokud zaregistrujeme v detektoru n částice, lze předpokládat, že jde o realizaci Poissonova rozdělení, jehož střední hodnotu odhadneme naměřeným počtem n. Rozptyl počtu částic zaregistrovaných α -částic pak lze odhadnout týmž číslem n, $\sigma_N^2 \approx n$. Dostáváme

$$\overline{N} \approx n, \qquad \delta \overline{N} \approx \sigma_N \approx \sqrt{n}.$$
 (8)

5.4 Praktická poznámka

Při měření spektrometrické zařízení poskytuje řadu užitečných údajů. Jsou to těžiště naměřeného vrcholu, tedy \overline{T} , jeho pološířka $\overline{\Gamma}$, plocha \overline{N} a relativní chyba plochy $\frac{\delta \overline{N}}{\overline{N}}$. Tato relativní chyba je navíc korigována na pozadí pod naměřeným histogramem. Z těchto údajů a za předpokladů vypsaných výše lze pak snadno určit přesnost měření kinetické energie α -částic, přesnost v určení rozlišení spektrometrického zařízení a přesnost, s jakou je měřena aktivita zdroje částic α .

6 Aparatura a pomůcky

- Komora s polovodičovým křemíkovým detektorem.
- Rotační olejová vývěva s příslušenstvím.
- Mnohakanálový analyzátor.
- Kalibrační α –zářič ²⁴¹Am.
- Vzorek α –záření obsahující ^{238,239}Pu.
- Atlas α -spekter.
- Měřítko.

Reference

- [1] I. Úlehla, M.Suk, Z.Trka, Atomy, jádra, částice, Akademia Praha 1990
- [2] W.R.Leo, Techniques for Nuclear and Particle Physics Experiments, Springer Verlag Berlin–Heidelberg 1987
- [3] J.Anděl, Matematická statistika, SNTL Praha 1985