NUCLEAR INDUSTRY



Detekce a měření ionizujícího záření

Přednášející: RNDr. Aleš Jančář, Ph.D.

MUNI





lonizující záření je pouhým okem neviditelné. Abychom se o jeho existenci mohli přesvědčit, je třeba jej detekovat.

Principy detekce ionizujícího záření jsou založeny na souhrnu fyzikálních vlastností a jevů.



Z principu detekce ionizujícího záření je odvozena metoda měření, jejíž přesnou realizaci popisuje postup měření.

Jaké základní druhy IZ lze detekovat a měřit:

SCI

1/ Záření ALFA (jádra helia)
2/ Záření BETA (elektrony, pozitrony)
3/ Záření GAMA (fotony)
4/ NEUTRONOVÉ záření (neutrony)





Koncem 19. století došlo k několika významným objevům v oblasti IZ:

1895 (Röntgen) objevil tzv. paprsky X.

<u>**1896</u>** (Becquerell) objevil přirozenou radioaktivitu studiem uranové rudy.</u>

1897 (Rutherford) rozlišil radioaktivní záření alfa a beta.

<u>1898</u> (Sklodowská, Curie) objev radioaktivních prvků polonium a radium.





Alfa záření bylo již v roce 1908 detekováno pomocí scintilačních materiálů. Jedná se o historicky nejstarší způsob detekce IZ.

<u>1908</u> (Crookes, Regener) počítání záblesků na stínítku pokrytého ZnS(Ag) pomocí mikroskopu.





MUNT





MUNT





<u>**1911</u>** (Rutherford) publikoval experiment (Geiger, Marsden) zabývající se rozptylem alfa částic na tenké fólii a formuloval planetární model atomu (jádro = slunce, elektrony = planety).</u>





MUNT



<u>1900</u> (Villard) objevil při studiu uranu záření, které není ohýbáno v magnetickém poli.

<u>1910</u> (Bragg) dalším zkoumáním tohoto záření zjistil, že má vlnový charakter tím, že ionizuje plyn.



<u>1914</u> (Rutherford, Andrade) dokázali změřením vlnové délky, že se jedná o elektromagnetické záření. Pojmenovali jej záření gama.



<u>1921</u> (Einstein) zákonitosti fotoelektrického jevu a speciální teorie relativity.

<u>1927</u> (Compton) zákonitosti rozptylu fotonů na volných nebo slabě vázaných elektronech.







<u>1930</u> (Chadwick) objevil záření s vysokou pronikavostí až 10 cm do olova, když alfa částicemi ostřeloval berylliový terč.







Zjistil, že se nejedná o fotony záření gama, protože se nechovají v souladu s fotoelektrickým jevem. Když tomuto záření vystavil parafínovou desku bohatou na protony, zjistil, že jsou protony uvolňovány ve vysoké rychlosti z parafínu.

MIINT







Záření alfa (jádra hélia)

 Při alfa rozpadu emituje jádro He (helion). Hmotnostní číslo se zmenší o 4, protonové číslo o 2 a prvek se posune o dvě místa vlevo v periodické soustavě prvků:

$$_{Z}^{A}X \rightarrow _{-} + _{-}$$



- Energie 4 až 9 MeV
- Krátký dolet (plyn několik cm, kapalina zlomky mm)
- Vysoký stupeň ionizace
- Ochrana před alfa zářením, postačí list papíru





Záření beta (elektrony)

 Pokud jádro emituje elektron, pak dochází v jádře k přeměně neutronu na proton, elektron a antineutrino. Hmotnostní číslo se nezmění, protonové číslo se zvětší o 1 a prvek se posune o jedno místo vpravo v periodické soustavě prvků:

 $n \rightarrow + +$







Záření beta (pozitrony)

 Pokud jádro emituje pozitron, pak dochází v jádře k přeměně protonu na neutron, pozitron a neutrino. Hmotnostní číslo se nezmění, protonové číslo se zmenší o 1 a prvek se posune o jedno místo vlevo v periodické soustavě prvků:

$$p \rightarrow + +$$









Záření beta

- Energie 2 MeV
- Spojité spektrum
- Dolet (vzduch 8 m, kapalina 1 cm, hliník 4 mm)
- Brzdné záření, vyšší pronikavost
- Anihilace, pozitron ztratí energii a spojí se s elektronem = 2 fotony gama záření 511 keV

SCT

- Ochrana před beta zářením hliník, plexisklo, aj.







Záření gama

 Jedná se o elektromagnetické záření (fotony) s velmi krátkou vlnovou délkou. Vzniká při jaderných reakcích nebo při radioaktivním rozpadu přechodem jádra z vyššího energetického stavu do nižšího, kdy se jádro zbavuje své excitační energie (izomerní přechod).





Záření gama (fotony)

- Energie fotonů gama je dána vztahem:

$$E = \int_{\lambda}$$

kde



- h Planckova konstanta [6,626 068 96·10⁻³⁴ J·s]
- c rychlost elektromagnetického záření ve vakuu [299 792 458 m·s⁻¹];

- $\lambda v \ln o v \dot{a} d \dot{e} k a z \dot{a} r e n i \begin{pmatrix} \end{pmatrix};$
- v frekvence elektromagnetického záření.



Záření gama (fotony)

 Záření gama má čárové spektrum, to znamená, že daný radionuklid emituje pouze fotony s určitými energiemi, které jsou pro jeho přeměnu charakteristické.







FPC

Druhy ionizujícího záření

Rentgenovo záření

- Elektromagnetické záření s velmi krátkou λ
- Vzniká zabrzděním rychle letících elektronů v těžkých kovech
- Zdrojem záření jsou nejčastěji RTG trubice







Rentgenovo záření

Rozlišujeme charakteristické a brzdné záření



 Brzdné záření vzniká zpomalováním pohybu urychlených elektronů, nezávisí na materiálu anody (terčíku), ale jen na urychlovacím napětí. Důsledkem zpomalování je vyzařování elektromagnetických vln, jejichž frekvence se mění spojitě - má spojité spektrum



Rentgenovo záření

- Charakteristické záření souvisí se změnami energie atomu. Vzniká při přechodech elektronů v atomovém obalu
- Elektrony dopadající na anodu (terčík) vyráží elektrony, prázdné místo je zaplněno elektronem z vyšší hladiny a přebytek energie je vyzářen ve formě charakteristického záření

- Toto záření má čárové spektrum a jeho energie závisí na materiálu anody



Rentgenovo záření

- Spojité a čárové spektrum záření X



MUNI





Rentgenovo záření

Vlnová délka záření X určuje jeho základní vlastnosti:

a) Schopnost pronikat látkamib) Vyvolat ionizaci látky



Čím kratší je vlnová délka tím lépe záření proniká látkami a má větší ionizační účinky.



Neutronové záření

- Elementární částice bez elektrického náboje, mající přibližně stejnou hmotnost jako protony
- <mark>Složení ze</mark> dvou kvarku d a jednoho kvarku u
- Vysoká pronikavost
- Spojité spektrum









Neutronové záření

| Chladné neutrony | < 0,002 eV |
|-------------------------------------|------------------|
| Teplené neutrony | (0,002 ÷ 0,5) eV |
| Nadtepelné neutrony | (0,5 ÷ 1) eV |
| Epitermální neutrony | (1÷10) eV |
| Nadepitermální neutrony | (10 ÷ 50) eV |
| Nízké rezonanční neutrony | (50 ÷ 100) eV |
| Střední rezonanční neutrony | (0,1 ÷ 1) keV |
| Rezonanční neutrony | (1÷10) keV |
| Vysoké rezonanční neutrony | (10 ÷ 100) keV |
| Rychlé nadrezonanční neutrony | (0,1÷1) MeV |
| Štěpné, rychlé neutrony | (1 ÷ 3) MeV |
| Neutrony s vysokými energiemi | (3 ÷ 50) MeV |
| Neutrony s velmi vysokými energiemi | > 50 MeV |

MUNI SCI

Fotoelektrický jev







Foton gama záření předá kvantum energie hv elektronu v atomovém obalu. Pokud je tato energie větší jak výstupní práce elektronu W_v dojde k jeho uvolnění z obalu a elektron získá kinetickou energii E_k .

$$E_k = \frac{1}{2}m_e v^2 = h\frac{c}{\lambda} - W_v.$$





Fotoelektrický jev

Fotoefekt – prakticky úplná absorpce záření gama např. ve scintilátoru, jíž pak odpovídá v amplitudovém spektru pík totální absorpce tzv. fotopík

Kinetická energie fotoelektronů je přímo úměrná frekvenci záření, přičemž nezávisí na intenzitě.



Velikost fotoproudu, tj. počet uvolněných elektronů je přímo úměrný intenzitě záření.

Pravděpodobnost fotoelektrického jevu se zvyšuje s atomovým číslem materiálu.

Comptonův rozptyl







Comptonův rozptyl nastává, když foton záření gama předá část své energie hv volnému nebo slabě vázanému elektronu.

Energie se tedy rozdělí mezi rozptýlený foton a elektron v závislosti na úhlu.

MUNT



Comptonův rozptyl

Rozptýlený foton má nižší energii a větší vlnovou délku.

Čím větší je úhel, tím větší je rozdíl:

 $\Delta \lambda = \lambda' - \lambda.$

Energie Comptonovy hrany (E_c) :

$$E_{c} = \frac{E_{ZIZ} \times 2 \times \lambda \times \sin^{2} \frac{\Phi}{2}}{2 \times \lambda \times \sin^{2} \frac{\Phi}{2} + \frac{hc}{E_{ZIZ}}}$$

SCI



 λ - Comptonova vlnová délka = h/m_ec²

Fotoefekt a Comptonův rozptyl v praxi



Do scintilačního detektoru Nal(Tl) dopadají monoenergetické fotony s energií 662 keV, které emituje radionuklid Cs-137. Celá energie fotonu se deponuje ve scintilátoru a jí pak odpovídá pík totální absorpce. Comptonova hrana odpovídá maximální předané energii elektronu, která nastane při rozptylu kvanta záření hv pod úhlem 180 °.







Veličiny a jednotky atomové a jaderné fyziky

Základní rozdělení



- Veličiny charakterizující zdroje IZ
- Veličiny charakterizující pole záření
- Veličiny charakterizující působení záření na látku
- Veličiny popisující interakce IZ s látkou
- Veličiny používané v radiační ochraně





Aktivita (A)

Aktivita radioaktivní látky (zářiče) je počet samovolných radioaktivních přeměn (rozpadů) v této látce za jednotku času. Jednotkou je Bq (1 Ci = 3,7E+10 Bq).



Aktivita radionuklidu s časem klesá:

$$A = -\frac{dn}{dt} = \lambda n$$
$$\lambda n = \lambda n_0 e^{-\lambda t}$$
$$A = A_0 e^{-\lambda t}$$



Aktivita (A)

Aktivita se vztahuje k radionuklidu jako celku, nezávisle na jeho tvaru, rozměrech nebo hmotnosti.

Pro bližší charakterizaci je nutné vztáhnout aktivitu ke vhodné jednotce (Bq/kg, Bq/m³, Bq/cm²).





Emise zdroje (1/s)

Počet přeměn udávaných aktivitou nemusí být stejný jako počet emitovaných částic.

Skutečný počet emitovaných částic se zdroje za jednotku času vyjadřuje veličina emise.

U zapouzdřených zdrojů ovlivňuje počet emitovaných částic:

- a) Absorbce v pouzdře
- b) Samoabsorbce ve zdroji
- c) Vznik sekundárních částic při různých interakcích





Energie emitovaných částic (eV)

- jednoznačně charakterizuje radionuklid, který tyto částice emituje
- Vlastnosti záření jako např. interakce závisí na energii
- Jednotkou je 1 eV, tj. kinetická energie kterou získá elektron urychlený ve vakuu napětím jednoho voltu

1 eV= 1,602176634.10⁻¹⁹ J


Veličiny charakterizující pole IZ



Fluence částic (1/m²)

Fluence neboli hustota prošlých částic:

 $\Phi = \frac{da}{da}$

Kde dN je počet částic, které vstoupily do koule s plošným obsahem da.

Pro široký homogenní svazek záření lze zjednodušeně definovat počet částic, které prošly plochou 1 m² MUNI postavenou kolmo ke směru šíření částic. SCI



Veličiny charakterizující pole IZ



Příkon fluence částic (1/m²s)

Příkon fluence neboli hustota toku částic:

$$\phi = \frac{dt}{dt}$$



Udává jak rychle se v daném bodě mění fluence částic.

SCI



Dávka (Gy)



Je definována jako poměr střední energie de předané přímo ionizujícím zářením elementu látky o hmotnosti dm a hmotnosti tohoto elementu:





Dávka (Gy)

Zjednodušeně lze říci, že dávka je energie záření absorbovaná v hmotnostní jednotce ozařované látky. Jednotkou dávky je Gy s rozměrem J/kg.







Dávkový příkon

Udává jak rychle se dávka mění v čase. Veličina dávkový příkon je spjata s přímo ionizujícím zářením. Jednotkou je Sv/h.



 $\dot{D} = \frac{Jr}{dt}$



MUNT

SCI



Kerma (Gy) kinetic energy released per unit mass

$$K = \int_{dm}^{JE}$$



Je definována jako součet počátečních kinetických energií všech nabitých částic uvolněných nenabitými částicemi v uvažovaném objemu látky o hmotnosti dm. Jednotkou je Gy.



Kermový příkon (Gy/h)

$$\dot{K} = \frac{J\nu}{dt}$$



Udává jak rychle se kerma mění v čase. Veličina kermový příkon je spjata s nepřímo ionizujícím zářením. Jednotkou je Gy/h.





Kermová gama konstanta (mGy.m².GBq⁻¹.h⁻¹)

$$\Gamma = \begin{matrix} V & & A \\ D = & \\ A & r^2 \end{matrix} \quad v / n$$



 $V_{k,\delta}$ - kermová vydatnost bodového zdroje IZ A – aktivita (Bq) zdroje IZ

Číselná hodnota gama konstanty udává kermový příkon fotonového záření v mGy/h ve MUNI vzdálenosti 1 m od zdroje IZ o aktivitě 1 GBq.



Veličiny popisující interakce IZ s látkou

Lineární a hmotnostní absorpční koeficient

Interakce IZ s prostředím = ztráta energie ---- absorpce

Absorpční zákon:

 Φ - fluence částic po průchodu vrstvou (m⁻²)

 $\Phi = \Phi$

 Φ_0 - fluence částic dopadající na vrstvu materiálu (m⁻²)

SCI

- d tloušťka vrstvy materiálu (m)
- µ lineární absorpční koeficient (m⁻¹)





Dávkový ekvivalent

H =

Q – jakostní činitel

D – dávka v uvažovaném bodě tkáně



- Bodová veličina vyjádřena v (Sv)
- Vyjadřuje rozdílnou biologickou účinnost různých druhů záření





Dávkový ekvivalent

• Je funkcí lineárního přenosu energie



| L (keV/μm) | Q (L) | | | |
|------------|-----------------------------|--|--|--|
| < 10 | 1 | | | |
| 10 - 100 | 0,32L – 2,2 | | | |
| > 100 | 300L ^{-0,5} | | | |





Příkon dávkového ekvivalentu

 $\dot{H} = \frac{Jrr}{dt} / h)$

Rozlišujeme v základu:



- Osobní dávkový ekvivalent
- Prostorový dávkový ekvivalent
- Fotonový dávkový ekvivalent
- Směrový dávkový ekvivalent



Ekvivalentní dávka ve tkáni nebo orgánu

 $H_{\tau} =$

 D_T – střední dávka záření ve tkáni nebo orgánu w_R – radiační váhový faktor pro daný typ záření



Radiační váhový faktor vyjadřuje relativní biologickou účinnost jednotlivých typů záření vzhledem k fotonovému. Jednotkou ekvivalentní dávky je Sv.



Efektivní dávka

$$E = \sum_{T}$$

 H_T – ekvivalentní dávka záření ve tkáni nebo orgánu w_T – tkáňový váhový faktor



Tkáňový váhový faktor vyjadřuje relativní příspěvek daného orgánu nebo tkáně k celkové zdravotní újmě.

SCT

Jednotkou ekvivalentní dávky je Sv.



Přehled vybraných veličin

| Veličina | | Hlavní jednotka (Evropa) | | Hlavní jednotka (USA) | | | |
|------------------------------|--------|--------------------------|--------------------|-----------------------|-----------------------|---------------------|--|
| Název | Značka | Název | Značka | Rozměr | Název | Značka | Převodní vztah |
| Aktivita | А | becquerel | Bq | S ⁻¹ | Curie | Ci | 1 Ci = 3,7.10 ¹⁰ Bq |
| Expozice | Х | coulomb na kilogram | C.kg ⁻¹ | C.kg ⁻¹ | Rentgen | R | 1 R = 2,58.10 ⁻⁴ C.kg ⁻¹ |
| Expoziční příkon | | ampér na kilogram | A.kg⁻¹ | A.kg⁻¹ | Rentgen za sekundu | R.s ⁻¹ | 1 R.s ⁻¹ = 2,58.10 ⁻⁴ A.kg ⁻¹ |
| Dávka | D | grey | Gy | J.kg⁻¹ | Rad | rad | 1 Rad = 10 ⁻² Gy |
| Dávkový příkon | | grey za sekundu | Gy.s⁻¹ | W.kg ⁻¹ | Rad za sekundu | rad.s⁻¹ | 1 rad.s ⁻¹ = 10 ⁻² Gy.s ⁻¹ |
| Ekvivalentní dávka | н | sievert | Sv | J.kg⁻¹ | Rem | rem | 1 Rem = 10 ⁻² Sv |
| Příkon ekvivalentní dávky | | sievert za sekundu | Sv.s ⁻¹ | W.kg ⁻¹ | Rem za sekundu | rem.s ⁻¹ | rem.s ⁻¹ = 10 ⁻² Sv.s ⁻¹ |



Existují tři způsoby ochrany před zevním zářením:

- Ochrana vzdáleností
- Ochrana časem
- Ochrana stíněním



TYPES OF RADIATION AND PENETRATION





Ochrana vzdáleností

Je založena na skutečnosti, že dávka, resp. dávkový příkon klesá s druhou mocninou vzdálenosti.



Např. dávkový příkon v 10 cm je 100x větší než v 1 m a 10 000x jak příkon v 10 m.

SCI

$$\dot{D} = \frac{\Lambda \Gamma}{r^{2}} \qquad v / n \qquad \qquad \Gamma = \frac{V}{A}$$





Ochrana vzdáleností

Princip radiační ochrany tedy vyžaduje, abychom pracovali co nejdále od zdroje v dostatečné vzdálenosti těla a rukou za použití k tomu určených přípravků a pomůcek (pinzety, stojánky, svěrky, fyzické bariéry atp.).

Příklad:

Ve vzdálenosti 10 cm od zdroje Co-60 byl změřen DP = 500 mGy/h. Jaký bude DP ve vzdálenosti 100 cm?





Ochrana časem

Radiační zátěž pracovníka roste s dobou pobytu v prostoru, kde se vyskytuje IZ. Na základě principu radiační ochrany časem se pracovník snaží o co nejkratší dobu práce se zdrojem IZ.

Při zvlášť rizikových pracích lze dosáhnout podstatného snížení úvazku dávky důsledným střídáním pracovníků.





Ochrana časem

Při činnostech, kdy např. chirurg musí mít ruce pod RTG je ochrana časem jediný způsob ochrany před IZ.

V případě povrchové kontaminace pracovníka představuje ochrana časem co nejrychlejší odložení kontaminovaného oděvu a ochranných pomůcek a především co nejrychlejší provedení dekontaminace.





Ochrana stíněním

Tato ochrana se provádí tak, že se mezi zdroj IZ a pracovníka umístí vhodný stínací materiál. Jeho tloušťka se volí podle druhu záření a podle jeho energie.



MUNI SCI



Ochrana stíněním

Alfa záření



Postačí tenká vrstva např. gumy, plexisklo, atp. vzhledem k malé pronikavosti alfa částic. Absorpce alfa záření ve vzduchu jen několik cm.



Ochrana stíněním

Beta záření



Používají se látky s nízkou hustotou, vzhledem k tomu, že u těchto látek je výrazně nižší pravděpodobnost vzniku brzdného záření (hliník, plast).





Ochrana stíněním

Gama záření



Pro gama i rentgenovo záření platí, že při jeho průchodu prostředím dochází k fotoefektu, Comptonovu jevu a tvorbě párů.



Ochrana stíněním

Gama záření



Protože pravděpodobnost fotoefektu roste s protonovým číslem materiálu, kterým záření prochází, je zřejmé, že elektromagnetické záření bude nejvíce absorbováno v těžkých materiálech jako např. olovo nebo wolfram.

MUNI SCI



Ochrana stíněním

Neutronové záření



Při stínění neutronů je třeba docílit jejich zpomalení, aby mohly být pohlceny vhodným absorbátorem.

Neutrony se zpomalují látkami bohatými na vodík (např. parafín, polyetylen). Energi ztrácejí při pružném rozptylu na jeho jádrech. SCI



Ochrana stíněním

Neutronové záření



Pomalé neutrony (E < 0,4 eV) se absorbují nejlépe kadmiem, borem nebo indiem. Pro účinnou absorpci tepelných neutronů (E < 0,025 eV) postačuje vrstva kadmia o tloušťce 1 mm.

SCI

Ochrana stíněním

Neutronové záření



Protože při absorpci neutronů v jádrech kadmia vzniká gama záření, je třeba při návrhu stínění počítat rovněž s vrstvou olova.

Lze použít i kombinované materiály jako např. polyetylen s obsahem boru a doplnit ještě vrstvu olova jako ochrana před gamc zářením.



lonizující záření je schopné při průchodu látkou způsobit ionizaci, tj. vytvořit z původně elektricky neutrálních atomů kladné a záporné ionty (iontové páry).



lont – elektricky nabitá částice atomární velikosti, kde se celkový počet elektronů liší od celkového počtu protonů.





Elektronegativita

Vlastnost atomu, vyjadřující jeho schopnost přitahovat vazebné elektrony. Elektronegativita atomu je ovlivněna jeho atomovým číslem a vzdáleností valenčních elektronů od nabitého jádra.



Elektronegativita je opakem elektropozitivity, která určuje schopnost prvku darovat valenční elektrony.

MUNT



Přímo ionizující záření

je tvořeno nabitými částicemi záření alfa, beta a protonové záření, mající dostatečnou kinetickou energii k tomu, aby mohly vyvolat ionizaci.



Nepřímo ionizující záření

zahrnuje nenabité částice záření X a gama, dále též neutronové záření. Svou kinetickou energii předávají v látce nabitým částicím a teprve tyto částice přímými účinky na atomy látku ionizují.





V detektoru se mění energie dopadajícího ionizujícího záření na elektrický signál, který se dále zpracovává radiometrické aparatuře.



Radiometrická aparatura může pracovat tak, že měří střední hodnotu proudu na detektoru nebo registruje jednotlivé impulsy z detektoru.





Rozdělení detektorů IZ

Podle účelu měření lze přístroje rozdělit na:

- Radiometry slouží ke stanovení úrovně radioaktivity v daném prostoru
- Spektrometry měří energii IZ
- Průmyslová radiometrická zařízení jsou určena k nejrůznějšímu využití radionuklidů v průmyslu, obsahují vhodný zdroj IZ a měřící aparaturu



Rozdělení detektorů IZ

Rozlišujeme dva základní druhy detektorů:

Kontinuální – poskytují průběžnou informaci o hodnotě detekovaného záření. Po ukončení ozařování hodnota klesne na úroveň pozadí.



Integrální (dozimetry) – hodnota se zvyšuje po celou dobu kdy je detektor ozařován. Informace po ukončení ozařování zůstává v detektoru uchována.





První detektor ionizujícího záření

Wilsonova mlžná komora (1911) Nobelova cena v roce 1927



MUNI SCI



Rozdělení detektorů IZ

Pro účely dozimetrie rozdělujeme detektory podle principu detekce do tří skupin:

Scintilační – působením IZ vzniká luminiscenční záření



Elektrické – působením IZ se mění elektrické vlastnosti (ionizační komory, proporcionální a Geiger-Müllerovi počítače, krystalové a polovodičové detektory)

Samostatné – působením IZ mění své vlastnosti (barva, složení, objem). Jedná se vesměs o dozimetry.






Elektrické detektory

Jedná se o různě upravené válcové nebo deskové kondenzátory. Mezi deskami kondenzátoru mohou nastat tři následující stavy:

lonizace – ionty, které vytvoří ionizující záření, se pohybují k opačně nabitým elektrodám, v obvodu vzniká ionizační proud

Rekombinace – při setkání kladného a záporného iontu může vzniknout opět neutrální atom nebo molekula

Sekundární ionizace – primární ionty mohou být urychleny na vyšší energii, než je energie ionizačního plynu mezi deskami kondenzátoru a mohou vytvářet nárazovou ionizací další ionty.

MUNT

SCT

Obory ionizace – el. detektory



- Obor Ohmova zákona (I)
- Obor nasyceného proudu (II)
- Obor přídavné ionizace (III)



MUNT



Obory ionizace – el. detektory

Obor Ohmova zákona (I) – ionty vzniklé primární ionizací spolu rekombinují, rekombinace klesá s rostoucím napětím a tím roste ionizační proud úměrně s napětím. Pro detektory IZ se tento obor nevyužívá.

Obor nasyceného proudu (II) – rekombinace ustává, všechny primární ionty se účastní vedení proudu, sekundární ionty zatím ještě nevznikají. Ionizační proud je nezávislý na napětí. V tomto oboru pracují ionizační komory.



Obor přídavné ionizace (III) – primární ionty jsou urychleny do té míry, že vytvářejí další ionty nárazy na neutrální molekuly. Každý urychlený iont vytvoří K sekundárních iontů. Číslo K se nazývá koeficient zesílení.

SCT

Obory ionizace – el. detektory



Obor přídavné ionizace (III) rozdělujeme do tří částí:

Obor úplné proporcionality (III1) – proporcionální počítače



Obor částečné proporcionality (III2) – nevyužívá se pro detektory IZ

Obor Geiger-Müllerův (III3) – Geiger-Müllerovi počítače

SCT

Scintilační detektory

Jsou založeny na látkách v nichž působením IZ vzniká luminiscenční záření (scintilace – slabé světelné záblesky).

Scintilace jsou podmíněny existencí luminiscenčních center, která vznikají vniknutím iontů cizího prvku do krystalické mřížky iontového krystalu.

Tímto způsobem vzniká aktivovaný scintilátor, např. Nal(TI), ZnS(Ag), YAP(Ce), apod.



Scintilační detektory

Základní typy scintilačních detektorů:

a) Organické scintilátory (plastické, kapalné)

b) Anorganické krystaly (NaI:TI, YAP:Ce, CeBr)





| NA | SANTI | AN | |
|--|-------|--|------------|
| 1Pca | FS7 | ~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~~ | 20 |
| 5.4 | | A | The second |
| ¥ - | 6 | | 缶 |
| $\overline{\mathbf{z}} \ge \mathbf{z}$ | | | S |
| 5 | X | - | - I |
| • 2 | Q | 2 | • |
| THE HA | 0 | | Z |
| C S | | J/Y | S. |
| (TA) | | 1.8 | P |
| ⁿ S _{RF} | PLINA | NATU. | |
| | 10101 | 1.1 | |

· CADVK

Scintilační detektory

Základní procesy probíhající ve scintilátorech:

- absorpce energie IZ scintilátorem
- scintilační proces, tj. konverze energie IZ na energii emitovaných fotonů
- přenos fotonů emitovaných scintilátorem na fotocitlivý prvek (PMT, fotodioda)
- Absorpce fotonů na fotokatodě PMT nebo fotodiody





Základní rozdělení podle složení a struktury:

a) Krystalické scintilátory

– krystaly látek založené na bázi uhlovodíků



| Scintilátor | Chemický vzorec | Hustota [g/cm ³] | Vlnová délka [nm] |
|-------------|---------------------------------|------------------------------|-------------------|
| Antracen | C ₁₄ H ₁₀ | 1,25 | 447 |
| Stilben | C ₁₄ H ₁₂ | 1,16 | 410 |





Základní rozdělení podle složení a struktury:

b) Plastické scintilátory

polymerní látky, zejména polystyren (PST) a polyvinyltoulen (PVT) se scintilačními aktivátory a posunovači spektra



| Scintilátor | Hustota [g/cm ³] | Vlnová délka [nm] |
|-------------------------------|------------------------------|-------------------|
| PST + tetrafenylnutadien | 1,0 | 450 |
| PVT + pT + p,p difenylstilben | 1,0 | 380 |
| PVT + pT + tetrafenylnutadien | 1,0 | 445 |
| PVT + PBD + POPOP | 1,1 | 425 |
| PVT + pT + POPOP | 1,05 | 425 |

Základní rozdělení podle složení a struktury:

- c) Kapalné scintilátory
 - roztoky scintilačních aktivátorů v organických

rozpouštědlech s posunovači spektra

| Scintilátor | Hustota [g/cm ³] | Vlnová délka [nm] |
|--------------------------|------------------------------|-------------------|
| Toulen + pT + POPOP | 0,88 | 425 |
| Toulen + PBD | 0,88 | 365 |
| Toulen + PPO + POPOP | 0,88 | 425 |
| Xylen + PBD | 0,89 | 365 |
| Xylen + PBD + POPOP | 0,90 | 425 |
| Xylen + naftalen + POPOP | 0,87 | 425 |
| Dioxan + PPO + POPOP | 1,04 | 425 |





Scintilační proces

V organických scintilátorech je mechanismus scintilací vyvolán přechodem atomů molekul z jedné energetické hladiny na druhou.



Absorbovaná energie IZ se spotřebuje na ionizaci a excitaci elektronů v materiálu scintilátoru.





Excitace elektronů v důsledku absorpce kinetické energie nabitých částic.

FACULARS ARYKIANA BRUNENSIS

Deexcitace na hladinu S₁ vlivem vnitřní konverze, která nastává během několika pikosekund.





NIVERCE

FAC

Promptní fluorescence,

deexcitace elektronů při přechodu z hladiny S_{10} do základního stavu S_0 ($\tau \sim ns$).









Použití organických scintilátorů



SCI

Alfa/Beta nespektrometrická detekce

- tenké scintilátory 0,25 mm
- citlivost od nízkých energií (C-14~150 keV)



| Parametr | EJ-212 | ZnS(Ag) |
|---------------------------------------|--------|---------|
| Světelný výtěžek (% antracenu) | 65 | 300 |
| Vlnová délka při maximální emisi [nm] | 423 | 450 |
| Doba dosvitu [ns] | 2,4 | 200 |

Ukázka sondy se scintilačním detektorem Hliníkové tělo sondy PCB s elektronikou Konektor Fotonásobič ASTAS MASARY FULL AS RERUM N. Ochranný kryt mřížky MUNI Krycí mřížka Rámeček se Scintilátor SCI světlotěsnou fólií

Organické scintilátory









Anorganické scintilátory jsou založeny na zonální teorii krystalů.



Vniknutím iontů cizích prvků do krystalové mřížky krystalu mohou vzniknout v zakázané zóně luminiscenční centra a krystal se stává aktivovaným scintilátorem.





Při vniknutí částice o energii hu do aktivovaného krystalu mohou elektrony z valenčního pásu přejít do vodivostního pásu.

Při přechodu elektronů z excitovaného stavu do základního stavu dojde k vyzáření fotonu o energii hu'.



MUNT





Směr pohybu fotonů těchto scintilací je náhodný, proto se scintilátor obklopuje reflektorem s bílou difúzní barvou, která odráží vznikající fotony zpět do krystalu.

Fotony dopadající na fotokatodu fotonásobiče (PMT) z ní uvolňují elektrony, které se po urychlení elektrickým polem dostávají na první dynodu PMT. Na připojeném zatěžovacím odporu vznikne napěťový impuls.





MUNI SCI



Zonální teorie růstu krystalu

V průběhu růstu krystalu se k jeho povrchu postupně připojují stavební částice:



 Centrální část krystalu je nejstarší Povrchová vrstva je nejmladší Částice, které se připojily v relativně krátkém čase tvoří v krystalu určitou zónu Růst prvních několika cm trvá řádově dny





Zonální teorie růstu krystalu

Proces krystalizace neprobíhá nikdy za zcela konstantních podmínek. Mění se řada fyzikálně chemických parametrů:



Teplota, tlak, vlhkost
Chemické složení okolního prostředí

Krystaly se tedy od sebe svým chemickým složením a strukturou nepatrně liší.



Zonální teorie růstu krystalu

Zonální stavba krystalu je někdy pozorovatelná i makroskopicky (rozdílné zbarvení jednotlivých zón krystalu):











Základní rozdělení anorganických scintilátorů:

o Čisté monokrystaly

- alkalické halogeny (Nal, Csl, YAP, ...)
- scintilace při nízké teplotě (-170 °C)
- nízká účinnost, horší energetické rozlišení (FWHM)

Monokrystaly aktivované příměsí

- alkalické halogeny aktivované těžkými kovy (Tl, Eu, ...)

- Nal(TI), Csl(Eu), YAP(Ce) nevyžadují chlazení
- o Aktivované polykrystalické látky
 - sirníky ZnS nebo CdS
 - aktivace těžkými kovy Ag, Cu např. ZnS(Ag)



Základní parametry nejpoužívanějších anorg. scintilátorů

| Parametr | Hustota [g/cm ³] | Bod tání [K] | Tvrdost [Mho] | Hydroskopický | Vlnová délka [nm] | Index Iomu | Časová konstanta [ns] | Světelná výtěžnost [fotony/keVγ] | FWHM (662 keV) [%] |
|------------------------|---------------------------------|-----------------|------------------|---------------|----------------------|---------------|-----------------------------|--|--------------------------|
| Nal(Tl) | 3,67 | 924 | 2 | ano | 415 | 1,85 | 250 | 38 | 8,0 |
| CsI(TI) | 4,51 | 894 | 2 | ano | 550 | 1,79 | 1000 | 54 | 7,5 |
| LaBr ₃ (Ce) | 5,08 | 1116 | 3 | ano | 380 | 1,9 | 16 | 63 | 2,6 |
| CaF ₂ (Eu) | 3,18 | 1691 | 4 | ne | 435 | 1,47 | 940 | 19 | 8,4 |
| YAP(Ce) | 5,37 | 2148 | 8,6 | ne | 370 | 1,95 | 25 | 25 | 5,5 |
| CeBr ₃ | 5,10 | 995 | 2 | ano | 370 | 1,9 | 18 | 60 | 3,8 |

| Parametr | ET 9125SB | ET 9266SB | CeBr ₃ | YAP(Ce) |
|----------------------------|-----------|-----------|-------------------|-----------|
| Velikost fotokatody [mm] | 25 | 48 | Х | Х |
| Emisní maximum [nm] | 360 | 360 | 370 | 370 |
| Rozsah vlnových délek [nm] | 280 - 630 | 290 - 630 | 320 - 475 | 325 - 425 |
| Index lomu | 1,49 | 1,49 | 1,90 | 1,95 |
| Kvantová účinnost [%] | 28 | 30 | Х | Х |
| Temný proud [nA] | 0,2 | 0,3 | Х | Х |
| Teplotní rozsah [°C] | -30 - +60 | -30 - +60 | Х | Х |





Využití scintilátorů v praxi

Příklad konstrukce spektrometrické sondy

Spektrometrická sonda = vytvořený napěťový impuls je úměrný energii ionizujícího záření.







DETAIL VÍČKA SONDY OSAZENÉHO KONEKTOREM A ELEKTRONIKOU (sestavit dle výkresu 50-A-0013594)





MUNT

Využití scintilátorů v praxi





Příklad konstrukce spektrometrické sondy



Využití scintilátorů v praxi



Plynové detektory



Plyny jsou za standardních podmínek vynikajícími izolanty. Působením přímo ionizujícího záření se původně neutrální atomy molekul přeměňují na kladné a záporné ionty.



Působením nepřímo ionizujícího záření vznikají sekundární nabité částice, které následně látku ionizují.

V důsledku vzniku elektricky nabitých částic v plynu vzrůstá jeho vodivost. Detektory, které využívají tohoto jevu souhrnně označujeme jako plynové detektory.





Patří mezi jedny z nejstarších detektorů záření. Byly objeveny v roce 1928 a pro svoji jednoduchost a nízkou cenu se používají dodnes.

G-M detektory mají tvar trubice s pláštěm obvykle z kovu. Katoda je tvořena válcem z tenkého plechu. Anodu tvoří drátek o poloměru cca 0,05 mm, který je napnutý v ose trubice. Trubice je plněna plynem (neon, argon, helium nebo krypton) o nízkém tlaku cca 10 kPa.





MUNI SCI



Po vniknutí nabité částice do počítače, nastane uvnitř počítače vlivem sekundární ionizace lavinové narůstání počtu iontů. Urychlené elektrony laviny kromě nárazové ionizace mohou též excitovat atomy plynové náplně.

Pravděpodobnost excitace roste s energií elektronů a s pracovním napětím. Deexcitace je provázena emisí fotonového záření, které může dopadnout na jakékoliv místo katody. Pokud je energie vyšší jak výstupní práce elektronu z kovu na který dopadnou dojde k emisi fotoelektronu.



Fotolektrony vzniklé na katodě se vlivem el. pole pohybují k anodě, v jejímž okolí způsobí vznik dalších lavin a celý proces se opakuje.



Vlivem ionizace dochází k vytvoření prostorového kladného náboje kladných iontů což vede ke snížení intenzity el. pole a tím i snížení excitace plynové náplně elektrony.

STAS NASARYKIANA BRUNENSIS EST BRUNENSIS TAS EST BRUNENSIS TOTELLAND THE STAR Vrstva kladných iontů obklopující anodu se pohybuje směrem ke katodě kde je neutralizována záchytem elektronů. Při tomto procesu se uvolňuje energie, která je rovna rozdílu ionizační energie plynu a energie potřebné k výstupní práci elektronu z kovu. Je-li tato energie vyšší jak výstupní práce může dojít k emisi elektronu z katody. Pravděpodobnost tohoto procesu je velice malá.





Znamená to tedy, že průchod každé částice je doprovázen samovolným výbojem v celém objemu počítače, který vyvolá na zatěžovacím odporu napěťový impuls.









Aby mohl počítač registrovat jednotlivé nabité částice je nutné výboj co nejrychleji přerušit a předejít tak vzniku sekundárních lavin.

K přerušení výboje se používají příměsi v plynové náplni (samozhášecí G-M počítače). Nejčastěji se jedná o příměs etylalkoholu.



Částice působící primární ionizaci vytvářejí kladné ionty elektrony převážně z primární složky náplně. Ο Deexcitační fotony generované v lavině interagují s těžkými molekulami zhášecí příměsy. Fotoelektrony nevznikají na katodě (nesamozhášecí počítače) ale v MUNT plynové náplni a spouští zde další laviny.

SCT



Kladné ionty při pohybu k anodě naráží jednak na neutrální molekuly, ale také na molekuly zhášecího plynu. Vlivem rozdílu ionizačních energií obou plynů dochází k přenosu kladného náboje na molekuly zhášecího plynu. Primární kladné ionty jsou neutralizovány místo nich pokračují ke katodě kladné ionty zhášecí plynové příměsi.



Při jejich neutralizaci na katodě se uvolněná energie využije k disociaci (štěpení) složitých molekul mnohem pravděpodobněji než k emisi elektronu z katody. Z tohoto důvodu nedochází k dalšímu spouštění lavin a výboj je omezen na jednu primární lavinu.

MUNI SCI

Pracovní plošina

Znázorňuje závislost četnosti impulsů na napětí počítače. Oblast ležící mezi napětím U_1 a U_2 se nazývá pracovní plošina počítače (plató). Její délka (150 až 300 V) a sklon (2 – 3 %) jsou měřítky kvality počítače.

MUNT







Mrtvá doba

Udává časový interval za který se po výboji obnoví pracovní napětí, tj. G-M počítač je schopen registrovat další částice. Značí se τ nebo DT (Dead Time) a měří se v mikrosekundách.



U samozhášecích počítačů se pohybuje mrtvá doba v rozsahu cca 10 až 100 µs.




Mrtvá doba - neparalyzabilní

Je charakterizovaná tím, že během této mrtvé doby detektor neregistruje přilétající částice, přičemž tyto částice nemají na jeho činnost žádný vliv a po uplynutí mrtvé doby je detektor okamžitě připraven k detekci dalšího impulsu.





SCT



Mrtvá doba – paralyzabilní (kumulativní)

Je charakterizovaná tím, že během této mrtvé doby detektor nejen že neregistruje další částice, ale každá další částice jež během mrtvé doby vletí do detektoru, znovu prodlouží o tutéž dobu jeho necitlivost.



"Paralyzuje" činnost detektoru a mrtvá doba se "kumuluje". Jinak řečeno, každý impuls vstupující do detektoru generuje mrtvou dobu bez ohledu na to, zda je nebo není registrován.





Mrtvá doba – paralyzabilní (kumulativní)

Při zvyšování vstupní četnosti částic odezva nejprve stoupá lineárně, pak se zpomaluje až dosáhne vrcholu, poté při dalším zvyšování vstupní četnosti začne odezva detektoru klesat.

STAS MASARYKIANA OPUNENSIS EST OPUNENSIS FACULTAS AND ATURALIUM



MUNT

SCI



Mrtvá doba – možnosti měření

- Metoda saturační četnosti velmi jednoduchá, ale nejméně přesná metoda. Zjistíme max. četnost na detektoru a v případě neparalyzabilního chování vypočteme mrtvou dobu jako 1/n_{max}.
- 2. Dvouzdrojová metoda poměrně jednoduchá, ale málo přesná metoda
- 3. Metoda kontinuální změny vstupní četnosti impulsů to je nejpřesnější metoda. Zvyšujeme příkon do dostatečně vysoké hodnoty a měříme odezvu v cps na detektoru. Výsledkem je křivka závislosti měřené četnosti na její teoretické hodnotě.







Mrtvá doba – stanovení pomocí dvojice ZIZ

Změříme postupně četnost impulsů od zdroje A, pak od zdroje B a nakonec přiložíme oba zdroje A+B a změříme celkovou četnost impulsů.

Teoretická četnost se zdroji A+B by měla být rovna součtu měřených četností avšak vlivem mrtvé doby bude menší.

Pro jednotlivá měření budou vztahy mezi teoretickou N a měřenou n četností:

$$\begin{split} n_{A} &= N_{A} / (1 + N_{A} . \tau), \\ n_{B} &= N_{B} / (1 + N_{B} . \tau), \\ n_{A+B} &= (N_{A} + N_{B}) / [1 + (N_{A} + N_{B}] . \tau). \end{split}$$





Mrtvá doba – stanovení pomocí dvojice ZIZ

Kombinace vztahů vede na poměrně komplikovanou kvadratickou rovnici, jejímž řešením je následující vzorec:

$$\tau = (n_A + n_B - n_{A+B}) / (2.n_A \cdot n_B) + n_{A+B} \cdot (n_A + n_B - n_{A+B}) / (4.n_A \cdot n_B)$$







FRCUITAS RERUM N.



ENSIS

Závislost citlivosti na příkonu kermy ve vzduchu







Účinnost, citlivost G-M počítače

Účinnost – udává poměr mezi registrovaným počtem částic k celkovému počtu částic uvolněných se zdroje IZ.

$$\eta = \frac{\eta - q_{2\pi}}{q_{2\pi}} \times$$



Citlivost – odezva přístroje v impulsech za sekundu na aktivitu nebo příkon od zdroje IZ.

$$R = \begin{bmatrix} n & - & \\ A & - & \\ A & - & \\ R = \begin{bmatrix} n & - & \\ DP & - & \\ DP & - & \\ \end{bmatrix}$$





Tyto detektory využívají jevu nazývaného plynové zesílení ke znásobení poctu nosičů náboje vytvořených ionizací plynu.

Pracují obvykle v impulsním režimu. Výstupní napěťové impulzy jsou úměrné energii IZ. Díky plynovému zesílení mají podstatně větší amplitudy než impulzně pracující IK.



Využívají se pro detekci a spektrometrii nízkoenergetického fotonového záření nebo velmi často pro detekci neutronů. Lze je rovněž využít pro měření toku částic v procesu charakterizace plošných zdrojů IZ.



Pracují v oboru úplné proporcionality, tj. v konstantním poměru mezi primárními a sekundárními ionty. Zapojení, konstrukční provedení a charakteristiky jsou velice podobné jako u G-M počítačů.





MUNI SCI



Plynové zesílení

Elektrony vytvořené primární ionizací jsou elektrickým polem urychlovány natolik, že způsobují ionizaci neutrálních atomů či molekul plnícího plynu.



Elektrony vzniklé tímto procesem jsou rovněž urychlovány a pokud mají dostatečnou energii mohou plynovou náplň samy ionizovat.

V důsledku toho dochází k lavinovému nárůstu iontových párů (Towsendova lavina).

MIINT

SCT



Plynové zesílení

Počet elektronů vzniklých na jednotku délky dráhy původního elektronu ve směru elektrického pole se číselně rovna součiniteli nárazové ionizace α .

Počet párů závisí na délce laviny. Pokud primární ionizace produkuje na začátky laviny $N(0)=N_0$ iontových párů, potom pro počet párů v lavině délky l dostaneme:



N(l) =





Vliv prostorového náboje

V lavině, která je základem činnosti proporcionálního počítače vznikají jak elektrony, tak kladné ionty.

Elektrony jsou velmi rychle sbírány z okolí anody, kde je intenzita elektrického pole dostatečná k tvorbě laviny.



Kladné ionty se pohybuji ke vzdálené katodě podstatně menší rychlostí. Jejich prostorový náboj může podstatně ovlivnit rozložení elektrického pole a způsobit zmenšení plynového zesílení m.



Vliv prostorového náboje

Důsledkem je snížení amplitudy signálu a negativní vliv na energetickou rozlišovací schopnost detektoru.

Pracovní napětí je tedy vhodné volit co nejníže s ohledem na poměr signál/šum a s tím spojené energetické rozlišení.

MUNT

SCI





Fano faktor

Počet iontových páru vytvořených ionizací se vyznačuje statistickou fluktuací. V případě Poissonova rozdělení je tato fluktuace charakterizovaná standardní odchylkou rovnou druhé odmocnině ze středního počtu vytvořených párů N.



Fano faktor F Je empiricky určený koeficient, kterým je třeba vynásobit hodnotu získanou Poissonovským modelem, aby se shodovala s experimentálním výsledkem.

MUNT

SCI



Penningův efekt

Fano faktor F se u proporcionálních detektorů pohybuje v rozmezí 0,05 – 0,2. Nižší hodnoty jsou pozorovány u binárních směsí.



Příkladem binární směsi je plyn P-10. Je složen z 90 % Ar a 10 % metanu. Při interakci IZ vznikají nejen ionty a volné elektrony, ale také nabuzené stavy atomů Ar.

Excitační energie Ar převyšuje ionizační energii CH4, takže jej může ionizovat.

SCT



Energetická rozlišovací schopnost (FWHM)

Statistické fluktuace při tvorbě signálu z detektoru a šumy předzesilovače zesilovače jsou příčinou toho že pík monoenergetického záření není zobrazen jako delta funkce, ale jako gaussian.



Jeho šířka v polovině maxima je používaná pro vyjádření energetické rozlišovací schopnosti detektorů. Zkratka FWHM "Full Width on Half Maximum, může být udána absolutně v jednotkách energie keV, nebo relativně v procentech energie. Ze statistiky je známo, že šíře křivky gaussova rozděleni v polovině jejího maxima je 2,355 násobek parametru SCI



Energetická rozlišovací schopnost (FWHM)

Šířka křivky gaussova rozdělení v polovině jeho maxima je 2,355 násobek parametru sigma. Pro relativní rozlišovací schopnost detektoru platí:

$$r_{rel} = \left(\begin{array}{c} \\ \\ \end{array} \right)^{2} \left(\begin{array}{c} \\ \end{array} \right)^{2} \left(\begin{array}{c} \\ \\ \end{array} \right)^{2} \left(\begin{array}{c} \end{array} \right)^{2} \left(\begin{array}{c} \\ \end{array} \right)^{2} \left(\begin{array}{c}$$



Kde K = w(F+b) je konstantou prodaný plyn a má rozměr energie.

| Plyn | w [eV/pár] | Fano faktor F | | h | rel. rozl. s. (5,9 keV) [%] | |
|-------------|---------------|---------------|---------|------|-----------------------------|---------|
| | | vypočtený | změřený | D | vypočtené | změřené |
| Ne | 36,2 | 0,17 | | 0,45 | 14.5 | |
| Ar | 26,2 | 0,17 | | 0,50 | 12.8 | |
| Xe | 21,5 | | 0,17 | | | |
| Ne+0,5 %Ar | 25,3 | 0,05 | | 0.38 | 10.1 | 11.6 |
| Ar+0,5%C2H2 | 20,3 | 0,075 | <0,09 | 0.43 | 9.8 | 12.2 |
| Ar+0,8%CH4 | 26,0 | 0,17 | <0.19 | , | -10 | -=,= |
| Ar+10%CH4 | 26,0 | | | 0.50 | 12.8 | 13.2 |

SCT

Tvar výstupního impulsu proporcionálního počítače

Elektrony vzniklé při primární ionizaci se pohybují k anodě a potřebují cca 1 µs aby vytvořily v dané oblasti lavinu. Impuls je o tuto dobu zpožděn za okamžikem, ve kterém došlo k interakci IZ.



Kladné ionty od primární ionizace se pohybují ke katodě a nemají vzhledem ke svému počtu na tvorbu impulsu patrný vliv.

Elektrony vzniklé v lavině jsou díky krátké dráze a vysoké rychlosti rychle sbírány.

Tvar výstupního impulsu proporcionálního počítače

Signál je vytvořen integrací proudu jehož velikost odpovídá množství vzniklých kladných iontů.

Impuls je v blízkosti anody díky vysoké intenzitě elektrického pole velký a klesá se snižující se rychlostí při pohybu ke katodě.



Proudový impulz od sběru kladných iontů je ukončen v okamžiku, kdy ionty dosáhnou katody.





Rozlišovací doba

Má-li počítač pracovat spektrometricky při malých četnostech je vhodné volit vyšší časovou konstantu. Naopak pokud budeme používat počítač pro měření vysokých četností je třeba nastavit časovou konstantu co nejmenší.



Pokud chceme aby počítač dosahoval spektrometrických vlastností a současně měl nízkou rozslišovací dobu pak nastavíme časovou konstantu v řádu 10 až 100 µs.





Rozlišovací doba

Pokud chceme použít počítač v detekčním režimu nastavíme časovou konstantu na takovou hodnotu aby, amplituda impulsů byla dostatečná k překročení diskriminační hladiny.



Tohoto výběru se nejčastěji používá u průtokových proporcionálních počítačů určených pro měření emise.





Počítací charakteristika

Počítací charakteristika je pojem týkající se nejen proporcionálních, ale i všech ostatních detektorů pracujících ne ve spektrometrickém, ale v detekčním režimu.



Při měření používáme monoenergetický zdroj záření a měříme závislost četnosti impulsů na napětí.





Počítací charakteristika

Oblast napětí ležící mezi U2 a U3 nazýváme pracovní plošinou (plateau). Z hlediska stability je vhodný střed plošiny, naopak nejlepšího poměru signál/šum dosahujeme na jejím začátku.





MUNT

SCI



Detekční účinnost

Účinností je nazývána pravděpodobnost registrace IZ procházejícího citlivým objemem počítače. Pro těžké nabité částice se účinnost blíží 100 %, pro elektrony je nižší v závislosti na druhu plynu, tlaku a rozměrech detektoru.



Účinnost pro neutrony, záření X a gama se pohybuje v řádu 0,001 až 1 %. Malá účinnost může být způsobena nízkou ionizací plynu, vysokou mrtvou dobou nebo geometrickým uspořádáním zdroj IZ – detektor.

> MUNI SCI

Využití v praxi – měření povrchové emise alfa/beta











lonizační komora je tvořena dvěma elektrodami (anoda, katoda) různého tvaru, vesměs se jedná o válcové kondenzátory, které jsou umístěny ve vhodné plynové náplni (vzduch, nebo jiné plny za různého tlaku). Používají se v dozimetrii pro měření kermy ve vzduchu nebo dávky.









Nejčastější geometrie jsou desková (planparalelní) či válcová, zřídka i sférická.















ASARY

ANNU STRAS

FACULT





1 – polarizační elektroda
2 – měřící elektroda
3 – ochranný kroužek
4 – vstupní okno MUNI SCI



Neutrální atomy plynů jsou v neustálém tepelném pohybu. Kladné ionty a volné elektrony se tohoto pohybu rovněž účastní a mají tendenci difundovat, a to ve směru jejich klesající koncentrace nábojů stejného druhu.



Při srážce kladného iontu s neutrální molekulou plynu může dojít k přenosu náboje. Elektron z neutrální molekuly najde kladný iont, který se stane neutrální molekulou, zatímco původně neutrální molekula se stane kladným iontem.



Tento přenos náboje je zvláště významný v plynových směsích, obsahujících více druhů různých molekul. Vede k tendenci přenést celý kladný náboj na plyn s nejnižší ionizační energií.



Volný elektron může být v některých plynech zachycen neutrální molekulou – vzniká záporný iont. Typickými plyny vytvářejícími záporné ionty jsou kyslík, vodní páry, a halogeny.

> MUNI SCI



Plyny nevytvářející záporné ionty jsou dusík, vodík, metan a vzácné plyny.

Náraz neutrálních atomů na povrch kovu je dalším možným mechanismem tvorby záporných iontů – zvláště je-li vazebná energie elektronu v záporném iontu vyšší než výstupní práce elektronu z kovu.



Tento jev se uplatňuje hlavně při vysokých teplotách a nevhodně zvoleném materiálu (zejména) katody.

SCT



Srážky elektron vs. kladný iont a záporný iont vs. kladný iont mohou vést k jejich rekombinaci. Náboj je z detekčního hlediska ztracen a nepřispívá ke vzniku signálu.

Pro rychlost rekombinace platí:

$$\frac{dn_r}{dt} = \frac{dr_r}{dt} = \frac{dr_r}{dt} = -$$

kde A je součinitel rekombinace, n+ objemová hustota kladných iontů, n- je objemová hustota záporných iontů.

MUNI

SCI



Součinitel rekombinace A_e pro elektron-iontovou rekombinaci je řádu 10^{-16} [m³/s⁻¹] a A_i pro rekombinaci iontovou je řádu 10^{-12} [m³/s⁻¹].

Tyto hodnoty součinitele rekombinace jsou typické pro rovnoměrně rozložené náboje a závisí na druhu plynu a energii iontů, resp. elektronů.



Rekombinace je významná v plynech vytvářejících záporné ionty a v oblastech s vysokou koncentrací iontů.

Pokud není v IK přítomen plyn tvořící záporné ionty, lze MUNI rekombinační ztráty zanedbat. SCI



Kromě chaotického pohybu se nosiče elektrického náboje se pohybují ve směru působení elektrického pole. Tento pohyb je dominantní pro všechny režimy plynových detektorů.

Driftovou rychlost iontů, resp. elektronů lze vyjádřit:



 $v_i = r$

Kde E je intenzita elektrického pole, p je tlak plynu, μ_i pohyblivost iontu v daném plynu.

MUNT

SCI

Pohyblivost záporných i kladných iontů je podobná. Jejich driftová rychlost se řídí velmi přesně uvedeným vztahem. To ovšem neplatí pro elektrony.

Rychlost elektronů vzhledem k jejich malým rozměrům je přibližně 1000x větší než rychlost iontů. Jejich pohyblivost záleží na poměru E/p.





MUNI SCI
lonizační komory



lonty vytvořené ionizujícím zářením jsou přiváděny elektrickým polem k elektrodám komory a ve vnějším obvodu se projeví buď ionizačním proudem (integrální vyhodnocení) nebo krátkým napěťovým impulsem (impulsní vyhodnocení).



MUNT





Ionizační komory

Rozlišujeme tedy dva způsoby vyhodnocení odezvy ionizační komory.

Prvním z nich je vyhodnocení proudové (integrální), při němž měříme proud velikosti odpovídající ionizaci vytvořenému náboji za jednotku času.



Tento způsob se využívá v metrologických laboratořích. Neměříme jednotlivé interakce, ale integrální veličinu, resp. její časovou střední hodnotu.

Ionizační komory



Vyhodnocovací zařízení pracuje v analogovém režimu a vyžaduje měření proudů menších než 10⁻¹² A, při vysoké časové a teplotní stabilitě.

Při vzrůstající četnosti se impulzy začínají překrývat a vyhodnocovací elektronika je již neumí odlišit – to vede ke ztrátě impulzů a k nesprávnému vyhodnocení.



Komerčně dostupné přístroje s nejvyšší citlivostí jsou schopny měřit až do 10⁻¹⁵ A.



Ionizační komory



Druhým možným způsobem je vyhodnocení impulzní, při němž se vyhodnocuje náboj vzniklý jako výsledek interakcí jednotlivých částic.

Počet impulzů je roven počtu interakcí. Velikost každého impulzu je úměrná náboji, který při dané interakci vznikl a tedy energii částice.



Impulzní vyhodnoceni umožňuje spektrometrické zpracovaní a využívá prostředků impulzní techniky, zejména nízko-šumových zesilovačů.

MUNT

Proudové ionizační komory





Proud ionizační komory pracující v integrálním režimu odpovídá celkovému počtu iontových párů vytvořených v objemu komory za jednotku času.

Je-li počet iontových párů vzniklých ionizací v jednotkovém objemu se souřadnicemi x, y, z za jednotku času označen n (x; y ; z), pak při zanedbaní rekombinace a difúze platí pro saturační proud i_k komory o objemu V:

$$i_k = \iint_{x \ y \ z} dx dy dz$$

Uvedený vztah platí za předpokladu, že n (x; y ; z) není funkcí času, což znamená konstantní ozáření komory.

MUNT

Proudové ionizační komory



Relativní ztráty saturačního proudu vlivem rekombinace je možné určit ze vztahu:





kde A je součinitel rekombinace a n+, n- je objemová hustota kladných a záporných iontů.

MIINT

Proudové ionizační komory



Pro rovnoměrně prozářenou komoru n(x;y;z) = n se vzdáleností desek l platí pro objemové hustoty nábojů ve vzdálenosti x od záporné elektrody:

$$n-(x) = nx/v- n+(x) = n(1-x)/v+$$



Takže po dosazení do vztahu pro rekombinační ztráty dostaneme:

$$\frac{\Delta}{i_k}\Big|_{rek} = \frac{1}{c \nu_+ \cdot \cdot_-}$$

MUNI SCI

Snížení proudu komory vlivem difúze



Přestože je produkce iontových párů v celém objemu komory konstantní, neplatí to pro objemovou hustotu nábojů. Hustota kladných nábojů je nejvyšší u katody, nulová u anody, obráceně je tomu u záporných iontů.

V důsledku existence koncentračního gradientu dochází k difúzi podél osy x. Ta způsobuje pohyb náboje proti směru, kterým se pohybují v důsledku působení el. pole – snižuje tedy proud komory, a to dle vztahu odvozeného Rossim a Staubem:

$$(\Delta_{n} / i_{k}) = - T / \langle U_{N} \rangle$$

Kde θ – poměr střední energie iontů s a bez elektrického pole, k – Boltzmanova konstanta, T – termodynamická IIII SCIteplota, U_N – napájecí napětí komory, e – náboj elektronu



Snížení proudu komory vlivem difúze



Velikost difúzních ztrát saturovaného proudu závisí na velikosti θ – pro ionty je o něco větší než 1 a ztráty jsou obvykle zanedbatelné.

Pro volné elektrony může je poměr θ vyšší a ztráta saturovaného proudu vlivem difúze bude velká.

Hodnota θ má tendenci se se zvyšujícím napětím blížit jisté saturované hodnotě.



Z toho plyne, že nejsnazší cestou ke snížení ztrát vlivem difúze je zvýšení napájecího napětí komory U_N – navíc tak dosáhneme i snížení rekombinačních ztrát (zvýšením driftové rychlosti iontů a elektronů).

MUNT

Svodové proudy



Dosavadní poznatky nám říkají, že z hlediska ztrát je výhodné provozovat IK při co nejvyšších napětích, a to bez ohledu na ozařovací podmínky.

Vlivem svodových proudů tomu tak ve skutečnosti není. Svodové proudy jsou dány přiloženým napětím a svodovými odpory. Svodové proudy se přičítají k ionizačnímu proudu a způsobují nadhodnocení odezvy.



Proto komerční přístroje pracují obvykle s různými volitelnými napájecími napětími, dle měřeného rozsahu saturačního proudu.

MUNT

Dynamická odezva IK



Proud ionizační komory v každém okamžiku sleduje záření, kterému je vystavena – mění-li se hustota toku měřeného záření, mění se úměrně i ionizační proud.

V případě, že je rychlost změny hustoty toku srovnatelná či rychlejší než doba sběru nosiče náboje, nesleduje ionizační proud přesně změny ozáření komory.

Pokud bychom měřili proud komory ideálním měřičem proudu (nulový vstupní odpor), byla by dynamika odezvy ovlivněna pouze dobou sběru nosičů náboje.

V praxi se používají nepřímé metody, kdy se měří úbytek napětí, který vyvolá měřený proud na velkém zatěžovacím odporu. Toto napětí se měří voltmetrem se vstupním odporem ještě o dva řády vyšším (diferenciální zesilovač s FET tranzistory – **ELEKTROMETR**).



Zapojení IK a elektrometru



UNIVERSE

Rk – svodový odpor komory

Ck – kapacita komory

Re, Ce – vstupní odpor (kapacita) připojeného elektrometru

Proud komory nabíjí integrační obvod s efektivní časovou konstantou τ = RC, kde:

$$C = Ck + Ce$$

$$R = Rk \times Re / (Rk + Re)$$

Vztah mezi ionizačním proudem a napětím na vstupu elektrometru:

$$RC\frac{dU}{dt} + z = Ri_k$$



Energetický rozsah, vztah kermy a expozice



Energetická závislost směrem k vyšším energiím je omezena skutečností, že vzdálenost mezi okrajem svazku a elektrodovým systémem musí být větší než dosah nejenergetičtějších sekundárních nabitých částic – ty musí být ve vzduchu zcela zabrzděny.

FRCH DS REPLINA NATURAL

Nejnižší měřitelná energie je určena zeslabením svazku při průchodu okénkem komory a na dráze mezi aktivním objemem a okénkem IK.

Mezi kermovým a expozičním příkonem ve vzduchu platí vztah:



G – zesílení, e – náboj elektronu, W – střední energie

Měření expozice (kermy ve vzduchu)



Pokud bychom komoru s kapacitou sběrné elektrody C nabili napětím U₁, zvoleným tak, aby leželo co nejvíce vpravo v oblasti saturovaného proudu, bude po odpojení na komoře náboj:

 $Q = C.U_1$

Ozáříme-li komoru dojde ke změně náboje:

 $\Delta Q = C.(U_1 - U_2) = X.V.\rho$



 U_1 – napětí před ozářením, U_2 – napětí po ozáření, X – měřená expozice, ρ – hustota vzduchu

Tento vztah platí dokud U₂ neklesne pod napětí MUNI odpovídající začátku oblasti nasyceného proudu.

Měření expozice (kermy ve vzduchu)



IK kondenzátorového typu využívají níže popsaného principu:

 $X = \Delta Q / \Delta m = \Delta Q / V \rho = C \Delta U / V \rho$

K měření napětí se často používají vláknové elektrometry. Ty jsou přímo součástí komory (přímo odečítací detektory) anebo ve zvláštní vyhodnocovací jednotce.



U těchto komor je třeba, aby jejich stěny nenarušovaly elektronovou rovnováhu v pracovním objemu – tj. byly vzduchově ekvivalentní

Požadavek je splněn pouze tehdy, pokud se brzdné schopnosti a lineární součinitele zeslabení ve stěně i MUNI vzduchu vzájemně rovnají.

Měření vstupní povrchové kermy



CONTRACT

FACU

Přepočet pC/
$$\mu$$
Gy: \dot{I}_{-0} μ Gy =

Korekce na tlak a teplotu: $K = \begin{bmatrix} p & T \\ pT_0 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} p & t \\ p & t_0 \end{bmatrix} + \begin{bmatrix} p & t_0 \end{bmatrix}$

Korekce na energetickou závislost komory: $K_a =$

Přepočet na vzdálenost:
$$K_e = \left[\begin{array}{c} \\ \\ \\ \end{array} \right]^2$$

Korekce na zpětný rozptyl:
$$K_i = \frac{\nu}{B U, S, A/F}$$





Nízký lineární součinitel zeslabení fotonového záření a malá brzdná schopnost plynů pro nabité částice jsou příčinnou malé detekční účinnosti ionizačních komor.

Proto byly hledány pevné látky, vyznačující se obecně asi tisíckrát vyšší hustotou a tedy i mnohem většími interakčními parametry.



Teprve rozsáhlé a nákladné výzkumné programy věnované studiu polovodičových monokrystalických materiálů (především Ge a Si), započaté v padesátých letech, umožnily využití získaných znalostí a osvojených technologií pro výzkum a vývoj polovodičových detektorů.





Germanium je velmi vhodným materiálem pro detektory fotonového záření pro velké Z = 32.

Výroba polovodičových detektorů pokračovala hledáním technologií směřujících k dosažení nejvyšší čistoty Ge (HPGe – High Purity Germanium).



Na jeden atom příměsi připadá více jak 1012 atomů germania. Jedná se o nejčistší materiál jaký dnes dovede člověk připravit.



Díky malé šířce zakázaného pásu polovodičů E_g řádu jednotek eV je střední energie W potřebná pro vznik jednoho páru elektron-díra v Ge (0,7 eV) a v Si (1,1 eV). Rozdíl energií (W - E_g) je předán krystalové mřížce ve formě fononu.









Ve srovnání s plynovými detektory (W je asi 35 eV/pár) je proto při interakci produkováno asi 10x více nosičů náboje s mnohem menší relativní kvadratickou odchylkou související i s malou velikostí Fano faktoru (F ≈ 0,1) polovodičů.



Účinkem záření vzniklé páry elektron-díra je třeba, podobně jako v IK, od sebe oddělit a posbírat, jinak rychle rekombinují – využívá se k tomu jejich driftu v elektrickém poli.





Zatímco v plynech je driftová rychlost elektronů asi tisíckrát větší než kladných iontů, jsou rychlosti elektronů a děr v polovodičích řádově stejné, podobně jako rychlosti kladných a záporných iontů v plynech tvořících záporné ionty.



Driftová rychlost obou druhů nosičů náboje je přibližně lineární funkcí intenzity elektrického pole a pohyblivosti nosičů.

Pohyblivosti μ_e a μ_d jsou funkcí druhu polovodiče a jeho teploty T – se snížením teploty se jejich hodnoty zvyšují (vlivem zmenšujících se kmitů mřížky krystalu).

MUNT

Saturovaná driftová rychlost



Při intenzitě elektrického pole ≥ (10⁴ - 10⁵) V.m⁻¹ vzrůstají rychlosti v_e, v_d pomaleji a po dosažení tzv. saturované rychlosti při E ≈ (10⁵ - 10⁶) V.m⁻¹ jsou na dalším zvyšování E obě rychlosti již nezávislé.

Saturovaná rychlost je téměř stejná pro elektrony i díry, jak v křemíku, tak germaniu.



Mnohé detektory pracují při intenzitách elektrického pole zajišťujících saturační driftovou rychlost. Tento režim umožňuje při tloušťce detektoru okolo 1 mm dobu sběru náboje 10⁻⁸ s a méně – polovodičové detektory díky tomu patří k detektorům s nejrychlejší odezvou.



Vlastní vodivost polovodiče

Základními polovodičovými materiály jsou prvky IV. Skupiny periodické soustavy prvků. Uhlík (diamant), křemík, germanium, cín a olovo. Ve valenční sféře mají čtyři elektrony a jejich atomy jsou vázány kovalentní vazbou. Čisté polovodičové materiály mají atomy uspořádané do pravidelné krystalické mřížky tvořící monokrystal.





MUNT

Vlastní vodivost polovodiče



Přivedeme-li z vnějšku do látky takové množství energie, které elektronům dovolí překonat pás zakázaných energií, dojde k rozbití některých vazeb. Elektrony uvolněné z těchto vazeb se volně pohybují krystalovou mřížkou a umožňují vedení elektrického proudu. Ve vazbě ze které byl elektron uvolněn, zbývá volné místo nazývané díra.





MUNT

Vlastní polovodiče

K zaplnění díry ve vazbě dojde buď přitažením některého volného elektronu (rekombinací), nebo tím, že v důsledku pohybu krystalové mřížky se v určitém okamžiku přiblíží některý ze sousedních atomů natolik, že dojde k vytržení elektronu z některé jeho vazby.

STAS MASARYKIANA EST OF BRUNENSIS Tento elektron zaplní volné místo ve vazbě prvního atomu, avšak díra se objeví ve vazbě jiného atomu, z jehož vazby byl elektron odtržen. Popsaný děj se v látce neustále opakuje.

Popsaný druh vodivosti, podmíněný vznikem volných nosičů náboje elektron – díra v důsledku rozbíjení vazeb mezi atomy čistého polovodiče, se nazývá vlastní MUNI (intrinsická) vodivost polovodiče.

Nevlastní vodivost polovodiče typu N



Nahradíme-li v krystalové mřížce čtyřmocného prvku (Ge nebo Si) některé jeho atomy pětimocným prvkem, např. P, As, Sb, využijí se do čtyř dvojic elektronů, které tvoří nasycenou kovalentní vazbu atomů krystalu, pouze čtyři z pěti valenčních elektronů.



Pátý elektron, který se vazby neúčastní, je poután k jádru velmi volně. K jeho uvolnění postačuje energie řádu setin elektronvoltu, která je za běžných podmínek do látky trvale přiváděna (teplo z okolního prostředí, různé druhy záření, atp.).

MUNT



Nevlastní vodivost polovodiče typu N



Uvolněné elektrony pětimocných příměsí (tzv. donorů = dárců) se pohybují prostorem krystalové mřížky. Vytvářejí vodivost zprostředkovanou pohybem záporných (negativních) nábojů, kterou nazýváme nevlastní vodivost typu N (elektronová vodivost).



Je zřejmé, že po odtržení elektronu se atom příměsi (donoru) stane jednomocným kladným iontem, který sice působí na okolní náboje svým elektrostatickým polem, avšak je sám pevně vázán v krystalové mřížce.

MUNT

Polovodiče typu N



Svůj náboj nemůže přenášet do jiného místa v látce vedení proudu se neúčastní. Přestože se v látce pohybuje velký počet elektronů, projevuje se látka navenek jako elektricky neutrální, neboť ke každému volnému elektronu přísluší jeden kladný iont.



Konstanta rovnováhy ve vlastním polovodiči, daná součinem n_ip_i, musí být zachována i v polovodiči typu N:

n > n_i a současně p < p_i



Nevlastní vodivost polovodiče typu P



Nahradíme-li v krystalové mřížce čtyřmocného polovodiče některé jeho atomy třímocným prvkem, např. B, Al, Ga, In bude chybět jeden elektron k tomu, aby se mohla vytvořit nasycená kovalentní vazba.





Vodivost vytvořená popsaným způsobem využívá k vedení proudu kladných (pozitivních) nábojů, které jsou v krystalické mřížce volně pohyblivé. Nazývá se vodivost typu P (děrová vodivost).

MUNI

Polovodiče typu P



Atom trojmocného prvku nazýváme akceptor, neboť při zaplnění nenasycené vazby přijme (akceptuje) do své valenční sféry jeden elektron.



Tím se stane jednomocným záporným iontem. lonty akceptoru se stejně jako ionty donoru neúčastní vedení proudu v látce, neboť jsou pevně vázány v krystalové mřížce.

Polovodiče typu P



Díky tepelné excitaci krystalu mají elektrony potřebnou energii pro zaplnění vakancí způsobených akceptory a obsazování hladin v zakázaném pásu.

Každý elektron po sobě zanechává ve valenčním pásu kladně nabitou díru. Pro hustotu děr platí:

 $p = N_a + p_i \approx N_a$



Rostoucí hustota děr vede ke zvětšování rekombinace s elektrony ve vodivostním pásu, přičemž stejně jako v případě polovodiče typu N musí být splněna podmínka rovnováhy:

 $n_i p_i = n p$

Vytvoření PN přechodu



Mějme destičku z monokrystalu polovodiče, jejíž jedna část má nevlastní vodivost typu P a druhá část typu N. Místo, kde se mění vodivost P na N, se nazývá přechod PN.







MUNI SCI

Vytvoření PN přechodu



Ihned po spojení obou částí začíná působit difúze, tj. snaha volných nosičů náboje rovnoměrně se rozptýlit po celém objemu monokrystalu.

Jakmile některý elektron přejde z části N do P nebo díra z části P do N, poruší se rovnováha elektrických nábojů obou původně elektricky neutrálních částí.





PN přechod bez el. napětí



V části N, která ztrácí elektrony, začíná převládat kladný náboj pevně vázaných iontů donoru. Zároveň v části P, ve které elektrony rekombinují, začíná převládat záporný náboj pevně vázaných iontů akceptoru.





STASTASTINO

FACUL

PN přechod bez el. napětí

Mezi částí P a N se vytváří rozdíl potenciálů, který se nazývá difúzní napětí U_D .







PN přechod s přiloženým napětí



Polarizace ve zpětném směru – přechod je pro majoritní nosiče uzavřen, potenciálová přehrada vzroste a vyprázdněná oblast se rozšíří.



MUNT


PN přechod s přiloženým napětí



Polarizace v přímém směru – majoritní nosiče se přiblíží k přechodu, potenciálová přehrada se zruší a vyprázdněná oblast zanikne.





MUNT

Polovodičové detektory







Vnikne-li částice do polovodičového detektoru, vytvoří v něm páry elektron – díra. V detektoru dochází k lavinovému uvolňování elektronů do vodivostního pásu a tvorbě děr ve valenčním pásu. Tyto elektrony se v elektrickém poli okamžitě začnou pohybovat ke kladné elektrodě (a díry k záporné) - elektrickým obvodem **NUNI** projde krátký proudový impuls.

Polovodičové detektory



Přiložíme-li na polovodičový detektor napětí, pak vlivem elektrického pole se volné nosiče nábojů (elektrony a díry) dají do pohybu a v připojeném obvodu vznikne proudový impuls, jehož velikost závisí na energii dopadající částice. To umožňuje využít polovodičové detektory jak pro detekci IZ, tak pro spektrometrická měření.





MUNI SCI



Tyto detektory jsou zhotoveny z monokrystalů superčistého germania HPGe (High Purity Ge). Pro svou správnou funkci potřebují být chlazeny na teplotu kapalného dusíku z důvodu snížení závěrného proudu a elektronického šumu.







Účinnost detektoru

Účinnost se stanovuje pomocí bodového zdroje Co-60 v 25 cm od středu čela detektoru. Pomocí spektrometrického SW se provede alespoň 300 s měření. Po ukončení provedeme píkovou analýzu. Na energii 1332 keV odečteme hodnotu četnosti impulzů a stanovíme účinnost:

$$\eta_{rel} = \frac{\eta_{Co-60}}{\eta_{NaI}} \times 100 = \frac{\left(\frac{n_{1332}}{A}\right)}{\eta_{NaI}} \times 100$$

 η_{rel}

 n_{1332}

$$A = A_0 \times e^{-\lambda t} = A_0 \times 2^{\frac{(t_{end} - t_{start})}{T_{1/2}}}$$

relative efficiency [%];

counts per second in the full-energy peak, less background [cps];

A activity to date of measurement of Co-60 [Bq];

 η_{Nal} efficiency of 3x3 NaI(Tl) at 25.0 cm (1.2E-03 cps/Bq).





Rozlišení detektoru (FWHM)

Full width at half maximum (FWHM), jedná se o šířku v polovině výšky. Měření se provádí v kontaktní geometrii se zdroji Co-57 a Co-60. Měřené spektrum se vyhodnotí a z reportu odečteme hodnoty FWHM:



| Energy resolution (FWH | M) FWH | FWHM [keV] | |
|--------------------------|---------|------------|--|
| FWHM with energy 122 ke | / 0.84 | | |
| FWHM with energy 1332 ke | eV 1.69 | | |



MUNT

SCT



Poměr pík-compton

Výrobce udává poměr mezi impulsy v píku od Co-60 na energii 1332 keV a impulsy comptonem měřenými mezi energiemi 1040 až 1096 keV.

| Peak-Compton ratio | Criterion |
|---------------------|-----------------------------|
| HPGe GEM30P4-83-SMP | Peak-Compton ratio > 60 : 1 |





Detekce neutronů

K detekci neutronů se využívají jaderné reakce, při nichž se energie předává sekundárním nabitým částicím, nebo takové částice vznikají při interakcích neutronů s materiálem, který slouží jako konvertor. To má za následek:

 Komplikované reakce – silná závislost účinného průřezu na energii;



- Nízká účinnost nutnost velkých objemů;
- Ztrácí jen část energie komplikované určení energie využití metody TOF (Time-Of-Flight).

MUNT





Detekce neutronů

Neutronové detektory jsou tedy složeny z konvertoru (vznik nabitých částic) a detektoru nabitých částic. Nejčastěji jsou používány organické scintilátory, plynové a polovodičové detektory. Požadavky na materiál konvertoru a detektoru:

- Konvertorem u neutronových detektorů je pracovní plyn (¹H, ³He, BF₃) nebo příměs pokrývající stěny detektorů. Používají se izotopy ¹⁰B nebo štěpné materiály ²³²Th, ²³⁵U, ²³⁸U;
- Organické scintilátory dopované konvertorem, kapalné (NE-213) nebo plastické (NE-210A, EJ-276);



Detekce neutronů

- Velký účinný průřez využívané reakce (pravděpodobnost s jakou bude částice interagovat s použitým materiálem, např. terčík);
- Vysoká uvolněná energie (pro detekci nízkoenergetických neutronů) nebo vysoká k verze kinetické energie;



• Možnost rozlišení fotonů a neutronů.





MUNI



ONIFER

FAC



Metoda Time of Flight (TOF)

Metoda TOF je jednou z nejstarších používaných metod v neutronové spektrometrii. Je založena na přesném a rychlém měření času. Známe-li přesný čas a dráhu letu neutronu, jsme schopni stanovit jeho kinetickou energii.

- m₀ klidová hmotnost neutronu [939,565 379 MeV.c⁻²];
- c rychlost elektromagnetického záření ve vakuu [299 792 458 m·s-1];
- m_n hmotnost neutronu [MeV.c⁻²];
- $_{n}$ rychlost neutronu [m·s⁻¹];
- " dráha letu neutronu [m];
- t_n doba letu neutronu [s];
- E_{im} kinetická energie neutronu [MeV].

$$E_{kn} = \dots - \dots$$





MUNI

SCT



Transmutační metoda

Je založena na jaderných reakcích, vyvolaných neutrony. Pro detekci pomalých neutronů se obvykle využívají tyto jaderné reakce:



1. Detektory na základě reakcí s bórem (¹⁰B):

 ${}^{10}B(n,\alpha)$ ${}^{10}_{5}B + \underbrace{\rightarrow}_{1} + \underbrace{+}_{1} + \underbrace{7}_{5}94\%,$ ${}^{10}_{5}B + \underbrace{\rightarrow}_{1} + \underbrace{+}_{1} + \underbrace{V}_{6}6\%.$



2. Detektory založené na rekcích s lithiem (⁶Li):

⁶Li $(n, \alpha$

3. Detektory založené na rekcích s héliem (³He):

³He
$$n, p$$
 ³H,

$$_{2}^{3}He + \rightarrow + + 2V.$$





Detektory rychlých neutronů využívají moderace na pomalé neutrony. K tomu se vyžívají Bonnerovy moderační koule (organický moderátor).



STASTASTINO

FACU





Štěpná metoda

Využívá toho, že neutrony mohou způsobit štěpení těžkých jader, které vede ke vzniku silně ionizujících fragmentů (štěpné trosky), které se vyznačují velkou kinetickou energií. Zároveň se uvolní 1 až 8 neutronů o energiích řádu MeV. Rozpad je doprovázen emisí fotonů gama, neutriny a antineutriny.







Štěpná metoda

Štěpné detektory, nejčastěji v podobě ionizační komory, jsou konstruovány obvykle tak, že štěpný materiál je nanesen v tenké vrstvě na elektrodách detektoru. Pro detekci tepelných neutronů se nejčastěji používá ²³⁵U.

$$^{235}_{92}U + \rightarrow \rightarrow + + + + +$$

kde FP_1 a FP_2 jsou štěpné produkty, v je počet vznikajících neutronů při štěpení.

