

UNIVERZITET U NOVOM SADU PRIRODNO-MATEMATIČKI FAKULTET DEPARTMAN ZA FIZIKU



Optimizacija tečnog scintilacionog spektrometra za ispitivanje ²¹⁰Pb u vodi detekcijom Čerenkovljevog zračenja

<u>- diplomski rad -</u>

Mentor:

Kanditat:

Prof. dr Nataša Todorović

Doc. dr Ivana Stojković

Miloš Garabandić

Novi Sad, oktobar 2019.

Ovim putem želeo bih da se zahvalim svim ljudima koji su bili uz mene tokom školovanja profesorima, kolegama a najviše svojoj porodici.

Nema potrebe nabrajati sve te divne ljude, prepoznaće se sami, još jednom veliko HVALA!

Sadržaj

1.	Prirodna radioaktivnost	1
-	akon radioaktivnog raspada	2
2.	Radioaktivna ravnoteža	
3.	Jonizujuće zračenje	6
I	Beta raspad	7
I	nterakcije beta čestice sa materijom	
(černekovljevo zračenje	
4. (Dlovo-210	
(Određivanje sadržaja olova-210 u vodi	
I	zloženost stanovništva ²¹⁰ Pb i procena rizika. Zakonska regulativa	
5. 9	cintilacioni detektori	
-	ēčni organski scintilatori	
I	Netodi tečne scintilacione spektroskopije	
(Quantulus 1220	
I	Princip rada	
6. I	ksperiment i obrada rezultata	
I	Konfiguracija protokola merenja	
	Analiza generisanog spektra ²¹⁰ Pb/ ²¹⁰ Bi preko Čerenkovljevog zračenja	
I	Podešavanje optimalnog spektralnog prozora	
I	Kalibracija detektora	
I	Prag detekcije	
,	Analiza kalibracionih parametara za ²¹⁰ Pb/ ²¹⁰ Bi detekciju	
Zał	ljučak	
Lite	eratura	

1. Prirodna radioaktivnost

Prva saznanja o atomskom jezgru formirana su 1896. godine, kada je A. Bekerel otkrio da uran i njegova jedinjena spontano emituju radioaktvino zračenje. Ustanovljeno je da to zračenje joniuzuje vazduh i da izaziva hemijske procese.

Analizom uranovih ruda izdvojena su još dva hemijska elementa, radijum i polonijum. Ispitivanjem osnovnih svojstava ovih radioaktivnih elemenata dokazano je da je emisija nuklearnog zračenja spontana i da se na njenu brzinu ne može uticati dodavanjem energije.

Kasnije je utvrdjeno da se jezgro može bombardovatil nekim česticama (protonima, neutronima, deuteronima...), pri čemu bi se stvorila nova jezgra koja su radioaktivna, ovakva vrsta radioaktivnosti nazvana je veštačka radioaktivnost.

Prirodna radioaktivnost izaziva emisiju jonizujućeg zračenja iz prirodnih radioaktivnih izvora čijem dejstvu su izložena sva živa bića na planeti. Ova vrsta radioaktivnosti primećena je kod nestabilnijih jezgara, kod onih na kraju tablice Periodnog sistema elemenata, prema tome prirodna radioaktivnost je pojava spontanog pretvaranja nestabilnih jezgara jednog hemijskog elementa u jezgra drugih elemenata uz emisiju alfa i beta čestica i gama zračenja.



Slika 1.Prikaz ²³⁸U niza

Svi elementi čiji je atomski broj veći od 83 su radioaktivni. Ti elementi se grupišu u lance, tzv. radioaktivne nizove, u kojima dolazi do sukcesivnih raspada. Rodonačelnik niza je izotop koji stoji na vrhu niza i čijim raspadom nastaju svi članovi niza koji se nazivaju potomci. Na slici 1 prikazani su članovi ²³⁸U niza. U prirodi postoje četiri radioaktivna niza (Tabela 1), pri čemu su se članovi četvrtog, ²³⁷Np niza, odavno raspali zbog relativno kratkih perioda poluraspada:

- 1. Uranijumov (²³⁸U) niz
- 2. Torijumov (²³²Th) niz
- 3. Aktinijumov (²³⁵U) niz
- 4. Neptunijumov (²³⁷Np) niz

Izotop	²³⁸ U	²³⁵ U	²³² Th	²³⁷ Np
	(niz uranijuma)	(niz aktinourana)	(niz torijuma)	(niz neptunijuma)
Prirodna ob.(at. %)	99274	7202	100	-
T _{1/2} (god)	4.468x10 ⁹	0.704×10^9	1.405x10 ¹⁰	2.14x10 ⁶
Krajnji proizvod	²⁰⁶ Pb	²⁰⁷ Pb	²⁰⁸ Pb	²⁰⁹ Bi
Tip niza	4n+2	4n+3	4n	4n+1

Tabela 1. Pregled radioatkivnih nizova u prirodi

Zakon radioaktivnog raspada

Atomska jezgra se sa aspekta radioaktivnog raspada mogu podeliti na stabilna i nestabilna (Krmar, 2013). Stabilna će živeti sve dok nešto ne utiče na njih, odnosno ne deluje dovoljnom energijom da ih razdvoji ili spoji u neko veće jezgro, a ako se ništa od toga ne desi, trajaće večno. Nestabilna jezgra će postojati samo neko vreme, a onda se spontano raspasti prema zakonu radioaktivnog raspada. Vreme poluraspada (T_{1/2}) je vreme za koje početni broj radioaktivnih jezgra N₀ opadne na polovinu,

$$T_{1/2} = \frac{ln2}{\lambda}$$
(1.1)

pri čemu je λ – konstanta radioaktivnog raspada. Zakon radioaktvinog raspada može se izvesti na osnovu izraza:

$$dN = -\lambda \text{Ndt}$$
(1.2)

gde je dN – promena broja jezgara,

N – broj radioaktivnih jezgara,

dt – vremenski interval.

Integracijom jednačine (1.2) dobija se eksponencijalna zavisnost broja preostalih radioaktivnih jezgara N od vremena t:

$$N = N_0 e^{-\lambda t} \tag{1.3}$$

gde je N₀ – početni broj jezgara.

Aktivnost je broj raspada jezgara u jedinici vremena, i predstavljena je promenom broja jezgara *dN* tokom vremena *dt*, izrazom:

$$A = \frac{dN}{dt} = \lambda N \qquad (1.4)$$

gde je *N*-broj preostalih radioaktivnih jezgara. Jedinica je bekerel. Radioaktivni izvor ima aktivnost od jednog bekerela ako se u njemu u toku jedne sekunde desi jedan radioaktivni raspad, Bq=s⁻¹.

Ako i levu i desnu stranu zakona radioaktivnog raspada (1.3) pomnožimo konstantom radioaktivnog raspada dobija se aktivnost u eksponencijalnom obliku i data je izrazom:

$$\lambda N = \lambda N_0 2^{\frac{-t}{T_{1/2}}}$$
(1.5)
$$A = A_0 2^{\frac{-t}{T_{1/2}}} = A_0 e^{-\lambda t}$$
(1.6)

gde su:

A₀ – početna aktivnost datog radioaktivnog izvora,

A – preostala aktivnost tog izvora u trenutku t.

Specifična aktivnost predstavlja aktivnost po jedinici mase, data je izrazom:

$$A_{sp} = \frac{A}{m} \frac{[Bq]}{[kg]} \tag{1.7}$$

Ukoliko se nekom radioaktivnom uzorku zna masa m, broj jezgara N, i molarna masa M, tada se trenutna aktivnost odredjuje pomoću formule:

$$A = \lambda \mathbf{N} = \frac{mN_a}{M} \tag{1.8}$$

gde je Na – Avogadrov broj.

2. Radioaktivna ravnoteža

<u>Sekularna ravnoteža</u>

Kada se potomci brže raspadaju od roditeljskog niza, posle određenog vremena koje je duže od nekoliko perioda poluraspada potomka dolazi do uspostavljanja režima koji se zove sekularna ravnoteža. Kada kažemo da je došlo do ravnoteže mislimo na to da aktivnost svih članova u nizu postaje jednaka aktivnosti rodonačelnika niza.

Do ravnoteže dolazi kada se brzina nastajanja izjednačava sa brzinom nestajanja za sve članove u samom nizu, osim prvog i poslednjeg, pa se na taj način broj atoma za svaki izotop u nizu održava stalnim. Kada je radioaktivni niz u ravnoteži, same aktivnosti svih radionuklida u nizu su iste, te se koncetracija predaka odredjuje merenjem inteziteta gama zračenja bilo kog potomka. Određivanje perioda poluraspada, broja atoma, konstante radioaktivnog raspada bilo kojeg člana se rešava razmatranjem čitavog radioaktivnog procesa koji se opisuje sistemom diferencijalnih jednačina, te se za radioaktivni niz od n članova može pisati:

$$\frac{dN_1}{dt} = -\lambda_1 N_1$$

$$\frac{dN_2}{dt} = \lambda_1 N_1 - \lambda_1 N_1$$

$$\frac{dN_3}{dt} = \lambda_2 N_2 - \lambda_3 N_3$$

$$\frac{dN_n}{dt} = \lambda_{1n-1} N_{n-1} - \lambda_n N_n \qquad (2.1)$$

Primenom sledećeg uslova na članove niza:

$$\frac{dN}{dt} = 0 \tag{2.2}$$

pokazujemo da se u nekom trenutku vremena raspadne onoliko atoma koliko se i stvori. Matematički gledano ovi uslovi nikad nisu ispunjeni ali stanja bliska radioaktivnim ravnotežama su moguća, kada period poluraspada pretka T_{1/2} teži beskonačnosti, ili je znatno veći u odnosu na period poluraspada potomka (*Marinkov, 2010*). U sekularnoj ravnoteži važi uslov:

$$\lambda_1 \ll \lambda_2$$
 ili $T_{1/2}^{(1)} \gg T_{1/2}^{(2)}$ (2.3)

$$\lambda_1 N_1 = \lambda_2 N_2 = \dots = \lambda_n N_n \tag{2.4}$$



Slika 2. Grafički prikaz sekularne (trajne) radioaktivne ravnoteže koja nastupa nakon 7 perioda poluraspada direktnog potomka uz uslov $T_{1/2}^{(1)} >> T_{1/2}^{(2)}$

Na slici 2 prikazana je vremenska zavisnost aktivnosti u slučaju raspada dva radionuklida čiji se periodi poluraspada odnose kao $T_{1/2}$ ⁽¹⁾ >> $T_{1/2}$ ⁽²⁾. Aktivnost potomka raste sa vremenom, tako da se aktivnosti pretka i potomka izjednačavaju nakon vremena t>7 $T_{1/2}$ ⁽²⁾.

Aktivnost potomka iskazuje se funkcijom:

$$A = \lambda_2 N_2 = \lambda_1 N_{01} (1 - e^{-\lambda_2 t})$$
(2.5)

Apsolutna aktivnost je jednaka sumi aktivnosti pretka i potomka:

$$A_{tot} = \lambda_1 N_{01} + \lambda_2 N_2 = \lambda_1 N_{01} (2 - e^{\lambda_2 t})$$
(2.6)

Tranzitna ravnoteža

Ovaj tip ravnoteže nastaje kada je period poluraspada pretka veći od perioda poluraspada potomka, tada važi uslov:

$$T_{1/2}^{(1)} > T_{1/2}^{(2)}$$

$$e^{-\lambda_2 t} < e^{-\lambda_1 t}$$
(2.7)

Iz navedenih uslova broj atoma potomka će biti:

$$N_2 \cong \frac{\lambda_1}{\lambda_{2-\lambda_1}} N_{01} e^{-\lambda_1 t} \qquad (2.8)$$

Prema datoj jednačini sledi da kada se radioaktivna ravnoteža uspostavi, apsolutna aktivnost opada sa periodom poluraspada pretka:

$$N_{1} = N_{01}e^{-\lambda_{1}t}$$
 (2.9)

Odnos broja pretka i potomka dat je relacijom:

$$\frac{N_2}{N_1} \cong \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} \tag{2.10}$$

Odnos aktivnosti pri datoj radioaktivnoj ravnoteži dat je kao:

$$\frac{A_2}{A_1} = \frac{\lambda_2 N_2}{\lambda_1 N_1} = \frac{\lambda_2}{\lambda_2 - \lambda_1}$$
(2.11)

Iz relacije vidimo da je aktivnost potomka veća od aktivnosti pretka za faktor $\frac{\lambda_2}{\lambda_2 - \lambda_1}$. Zavisnost aktivnosti pretka, potomka, kao i ukupne aktivnosti u tranzitnoj ravnoteži prikazana je na slici 3.



Slika 3. Grafički prikaz tranzitne (prelazne) ravnoteže

3. Jonizujuće zračenje

Sva nestabilna jezgra spontano se raspadaju u procesu radioaktivnosti prilikom čega dolazi do emisije radioaktivnog zračenja alfa, beta i gama zračenja. Na taj način prelaze u niža i stabilnija stanja. Radioaktivno zračenje spada u jonizujuće zračenje jer jonizuje atome materije sa kojom dolazi u kontakt tj. izbacuje elektrone iz njihovih atomskih omotača. Prema načinu interakcije sa materijom deli se na na:

- 1. Čestično jonizacija, ekscitacija i radijacioni efekti (kod lakih naelektrisanih čestica)
- 2. Fotonsko fotoefekat, Komptonov efekat i efekat stvaranja parova.

U ovom radu prvenstveno ćemo se bazirati na beta zračenju.



Slika 4. Prikaz prodornosti jonizujućeg zračenja: alfa čestice zaustavlja već list papira, beta čestice se zaustavljaju aluminijuskom folijom, dok se gama zraci mogu zasutaviti blokovima od betona ili olova (potrebna debljina materijala zavisi od energije gama zračenja)

Beta raspad

U beta raspade spadaju: beta minus raspad (elektronski beta raspad), beta plus ili pozitronski beta raspad i zahvat elektrona. Pri elektronskom beta raspadu oslobađaju se elektroni koji jonizuju materiju kroz koju prolaze.

Elektronskom beta raspadu podložna su nestabilna jezgra koja imaju višak neutrona. Jedan neutron iz jezgra transformiše se u proton koji ostaje u jezgru, a iz jezgra izlaze electron i antineutrino. Novonastalo jezgro pomera se za jedno mesto udesno u periodnom sistemu elemenata. Proces elektronskog beta raspada prikazan je na slici 5 i dat je izrazom:



Slika 5. Prilikom beta minus raspada emituje se elektron i čestica antineutrino.

Emitovane beta čestice iz jezgra imaju kontinualan spektar energija. Karakterističan energetski spektar beta čestica prikazan je na slici 5, i to za slučaj raspada ²¹⁰Bi, pri čemu se dobija jezgro ²¹⁰Po.



Slika 6. Energetski spektar beta čestice

Interakcije beta čestice sa materijom

Sama interakcija jednog elektrona sa orbitalnim elektronom preko Kulonove interakcije rezultuje se na dva načina prikazana na slici 7,

- 1. Jonizacijom atom gubi valentni elektron iz svoje poslednje elektronske ljuske.
- 2. Eksitacijom kretanje elektrona do višeg energetskog nivoa usled apsorbovanja fotona.



Slika 7. (a) Prikaz jonizacije, (b) Prikaz ekstiacije.

Kada naelektrisana čestica prolazi kroz neki medijum, ona može da intereaguje sa elektronima iz elektronskog omotača atoma i sa jezgrom u formi elastičnog i neelastičnog sudara. Neelastičan sudar sa elektronima iz elektronskog omotača atoma ogleda se u jonizaciji i ekscitaciji atoma. U procesu jonizacije elektron je izbačen iz elektronskog omotača atoma. Ovaj proces se naziva primarna jonizacija. Ako nastali elektroni imaju dovoljno energije za dalju jonizaciju, tada se novi proces naziva sekundarna jonizacija. Neelastični sudari izmedju naelektisane čestice i jezgra atoma dešavaju se u vidu nuklearnih ekscitacija i transformacija jezgra. U ovim procesima naelektrisane čestice mogu biti apsorbovane iz upadnog snopa. Ako proces apsorpcije nije zanemarljiv u odnosu na jonizaciju, u tom slučaju nije moguće precizno definisati domet čestice.

Još se jedan oblik neelastičnog sudara javlja između jezgra i lake naelektrisane čestice, elektrona. U ovom procesu jezgro menja brzinu elektrona, ako elektron proleti na dovoljno bliskom rastojanju od njega. Posledica ovakve interakcije je emisija elektromagnetnog zračenja, koje je poznato pod nazivom zakočno zračenje.

Drugi oblik radijacionih gubitaka naelektrisane čestice se ogleda u depolarizaciji longitudinalno polarizovanog medijuma nastalog prolaskom brze naelektrisane čestice. Ovaj proces je moguć samo ako je brzina naelektrisane čestice u datom medijumu veća od fazne brzine svetlosti u istoj sredini. Ovo zračenje je dobilo naziv po pronalazaču Čerenkovu-Čerenkovljevo zračenje *(Marinkov, 2010).*

Prilikom prolaska elektrona kroz neki materijal, zbog skretanja koje je često, njihov broj se znatno smanjuje ili osipa. Minimalna debljina sloja nekog materijala koja u potpunosti zaustavlja ovo zračenje je različita od dužine njegove putanje. Domet naelektrisane čestice je rastojanje koje ona pređe pre nego što dospe do stanja mirovanja. Recipročna vrednost zaustavne moći je pređeno rastojanje za jedinični gubitak energije. Dakle, dolazimo do zaključka da se sama kinetička energija čestice smanjuje po neprekidnoj funkciji sve do njenog potpunog usporavanja. Srednji put elektrona u nekom materijalu je duplo duži od dometa. Maksimalni domet elektrona se može odrediti preko preseka atenuacione krive i apcise, slika 8. Takođe se definiše i ekstrapolirani domet, kao presek pravca linearnog dela atenuacione krive sa apscisom. Sa grafika na slici 6 vidimo da je kriva delimično eksponencijalna, tada se atenuacija prikazuje po eksponencijalnom zakonu, preko kojeg se može proceniti način na koji slabi snop beta zračenja koji prolazi kroz neki atenuator.



Slika 8. Zavisnost broja elektrona od debljine sloja materijala kroz koji prolazi snop beta čestica

Černekovljevo zračenje

Čerenkov je ispitivao luminiscentna svojstva rastvora uranovih soli, izlažući ih dejstvu gama zraka radijuma, pri čemu je otkrio novi vid zračenja koje se nije moglo objasniti običnim mehanizmom fluorescencije.

Teorijsko tumačenje ovog, novog zračenja, zračenja Čerenkova, dali su I.E.Tam I I.M. Frank na osnovu klasične elektrodinamike. Iz teorije sledi da zračenje Čerenkova, može proizvesti svaka naelektrisana čestica u nekoj sredini pod uslovom da njena brzina v veća od fazne brzine svetlosti u u istoj sredini. Izraz se može napisati u obliku:

$$v > u = \frac{c}{n}$$
 $c = 3x10^8 \frac{m}{s}$, (3.2)

gde su *n*- Indeks prelamanja svetlosti, i *c*- brzina svetlosti. Uslov će biti ispunjen kada je indeks prelamanja svetlosti *n* veći od jedinice.

Čerenkovljevo zračenje predstavlja depolarizaciju polarizovanih dipola, koja naelektrisana čestica polarizuje krećući se kroz medijum brzinom većom od fazne brzine svetlosti. Karakteristično je da pravac prostiranja zračenja Čerenkova zračenja zavisi od upadne čestice. Posle emisije, elektromagnetni talasi Čerenkova obrazuju front koji ima konusnu formu kao što je prikazano na slici 8.



Slika 9. Elektromagnetni talasi Čerenkova obrazuju front koji ima konusnu formu

Čestica koja je naelektrisana kreće se po osi konusa. Sam pravac emitovanog elektromagnenog zračenja zaklapa ugao θ sa pravcem kretanja čestica, gde kosinus ovog ugla ima vrednost:

$$cos\theta = \frac{1}{n\beta}$$
, (3.3)

gde je relativna fazna brzina čestice $\beta = \frac{v}{c}$. Na osnovu pravca prostiranja zračenja Čerenkova moguće je odrediti energiju upadne čestice, jer β može da varira samo u sledećim navedenim granicama

$$\frac{1}{n} < \beta < 1. \tag{3.4}$$

Kada je $\beta = \frac{1}{n}$, svetlost će se prostirati pod uglom od 0°, a kada je $\beta = 1$, svetlost će se prostirati pod maksimalnim uglom, $\arccos \frac{1}{n}$.

Frank i Tam su pokazali da su gubici energije naelektrisane čestice na zračenje Čerenkova dati sledećim izrazom:

$$-\left(\frac{dE}{dx}\right)_{\check{C}er} = \frac{4\pi^2 Z^2 e^2}{c^2} \quad \int_{0}^{v_{max}} (1 - \frac{1}{\beta^2 n^2}) v \, d \, v \tag{3.5}$$

gde je Z -naelektrisanje upadne čestice,

v - frekvencija emitovane svetlosti.

Gornji integral je dat po svim frekvencijama elektromagnetnog zračenja, emitovanog pri uslovu da je $\beta n>1$.

Svetlost Čerenkova po talasnim dužinama nalazi se na granici plavog dela vidljivog spektra.

Gubici energije naelektrisane čestice na zračenje Čerenkova obično su mali u poređenju sa gubicima energije na jonizaciju i ekcitaciju sredine, ali mogu biti značajni za relativističke čestice.

Srednji broj emitovanih kvanata N u nekoj uskoj spektralnoj oblasti, koja je određena talasnim dužinama od λ_1 do λ_2 , kada naelektrisana čestica pređe put dužine *l* iznosi:

$$N = \frac{4\pi^2 Z^2 e^2}{h c} \cdot I \left(1 - \frac{1}{\beta^2 n^2}\right) \left(\frac{1}{\lambda_1} - \frac{1}{\lambda_2}\right) (3.6)$$

Ovaj obrazac može se primeniti na slučaj fotona zračenja Čerenkova koje će emitovati voda kada kroz nju prođe relativistički elektron na dužini od 1 cm, račun pokazuje da broj fotona iznosi 10 kada je interval talasnih dužina uzet od 400 do 600 nm.

Relativna fazna brzina elektrona β zavisi od njegove kinetičke energije E preko izraza:

$$\beta = \sqrt{1 - (\frac{1}{\frac{E}{m_0 c^2} + 1})^2}$$
(3.7)

gde je: m₀c²=511keV – energija mirovanja elektrona.

Ako uzmemo da je granična vrednost β za produkciju Čerenkovog zračenja $\beta n = 1$, dobija se vrednost energetskog praga elektrona:

$$E_{prag} = m_0 c^2 [(1 - \frac{1}{n^2})^{-\frac{1}{2}} - 1]$$
 , (3.8)

dakle, minimalna energija elektrona za produkciju Čerenkovljevog zračenja očigledno zavisi od indeksa refrakcije date sredine. Treba dodati da energijski prag elektrona za generisanje Čerenkovljevog zračenja u vodi (n=1.33) iznosi 263 keV.

4. Olovo-210

Olovo je jedan od relativno retkih elemenata u prirodi, a njegov sadržaj u zemljinoj kori je 1.6·10⁻ ³% [Gibson, 1961]. Prirodno olovo je mešavina četiri stabilna izotopa koji su krajnji proizvodi tri prirodna radioaktivna niza: ²⁰⁴Pb (1,4%), ²⁰⁶Pb (24,1%), ²⁰⁷Pb (22,1%) i ²⁰⁸Pb (52,4%) [Pfenning et al., 1998].

Pored njih, postoji 27 radioaktivnih izotopa olova sa masenim brojevima od 183–214, dok je ²¹⁰Pb najprisutniji u prirodi zbog njegovog relativno dugog poluživota [Pfenning et al., 1998]. Radioizotop prirodnog porekla ²¹⁰Pb (T_{1/2} = 22.23 (12) god) nastaje iz radioaktivnog niza ²³⁸U i doprinosi ukupnoj izloženosti ljudi radijaciji. ²¹⁰Pb nastaje raspadanjem atmosferskog gasa ²²²Rn ("neodržavani" ²¹⁰Pb); i kontinuiranom proizvodnjom ²²²Rn od strane ²²⁶Ra prisutnog u prirodi, u Zemljinoj kori ("podržani" ²¹⁰Pb) [Cook et al., 2018]. Njegovo poreklo je, dakle, dominantno povezano sa emanacijom gasa ²²²Rn iz zemljišta i sedimenata. Njegove niske aktivnosti mogu se povećati u uzorcima životne sredine raznim tehnološkim procesima tokom industrijskih

operacija, iskopavanjem u rudnicima urana, u otpadu tokom proizvodnje fosforne kiseline, eksploataciji nafte i gasa i proizvodnji energije iz uglja, kao i u ostacima rudarenja i topljenja bakarnih ruda koje sadrže uranijum [Cook et al., 2018]. Ispuštanje ²¹⁰Pb u životnu sredinu, posebno na lokalitetima u kojima je prirodna radioaktivnost pospešena tehnološkim procesima, redovno se prati u mnogim zemljama u raznim matricama, zemljištu, vodi i vazduhu.

Olovo-210 može se direktno detektovati i kvantifikovati gama spektrometrijom, ili indirektno, detekcijom svojih potomaka, ²¹⁰Bi i ²¹⁰Po. Njegov potomak ²¹⁰Po se meri alfa spektrometrijom, dok se ²¹⁰Bi može detektovati na proporcionalnom brojaču ili tečnom scintilacionom brojaču (bilo pomoću standardne Liquid Scintillation Counting LSC tehnike ili preko Čerenkovljevog brojača). Uslovi za indirektna merenja ²¹⁰Pb uključuju prekoncentraciju uzorka, hemijsko odvajanje u uzorku i omogućavanje adekvatnog perioda rasta (postizanje radioaktivne ravnoteže) radioizotopa potomka.

Prisustvo ²¹⁰Pb u vodi

Iz ²²⁶Ra nastaje ²²²Rn, plemeniti gas koji se kroz pukotine u zemljištu difunduje u vodonosne slojeve, gde se mogu rastopiti njegovi dugoživeći produkti ²¹⁰Pb, ²¹⁰Bi i ²¹⁰Po [Benedik i Vreček, 2001]. Pored toga, atomi ²¹⁰Pb migriraju i iz tla u atmosferu (posle raspada atmosferskog ²²²Rn gasa); pričvršćeni su na čestične materijale u vazduhu nakon čega ih taloženje ili suvo taloženje uklanja iz atmosfere. Depozicija radioaktivnog ²¹⁰Pb završava na kopnu ili vodenoj površini, bilo adsorpcijom na sedimentima u ribnjacima i morima ili taloženjem na sedimentu na jezerskom dnu ili morskom dnu praćeno naknadnim akumulacijama. Aktivnost ²¹⁰Pb u okeanima smanjuje se sa njegovom dubinom, što implicira da se atomi ²¹⁰Pb brzo uklanjaju iz vodenog stuba adsorpcijom na česticama ili taloženjem sa hidroksidima gvožđa i manganovim oksidima. Vreme boravka ²¹⁰Pb u okeanskoj vodi procenjuje se od na manje od mesec dana u blizini kopna, do na preko 50 godina u okeanu, dok je u jezerima reda veličine nekoliko meseci [Johansson, 2008].

Prijavljene koncentracije ²¹⁰Pb u rastvorenoj frakciji u uzorcima morske vode kreću se od 1 do 3 mBq/l [Nozaki et al., 1976]; od oko 1,7 mBq/l u gornjim vodenim slojevima do 4,7 mBq/l na dubini od 2000 m, sa procenjenim vremenom biološkog uklanjanja od 2 godine za ²¹⁰Pb [Rama et al., 1961].

U literaturi su zabeležene koncentracije aktivnosti ²¹⁰Pb i za flaširane vode za piće, koje su u opsegu (0.6–13.2) mBq/l [Benedik i Jeran, 2012], (0.7–7.6) mBq/l [Rožmarić i dr., 2012] ili (3–17) mBq/l [Vallner et al., 2008]. U pitkoj vodi iz privatnih bunara koncentracija aktivnosti ²¹⁰Po je između 7-48 mBq/l, a za ²¹⁰Pb oko 11-40 mBq/l [Persson i Holm, 2011].

Glavni izvori tehnički poboljšane prirodne radioaktivnosti su rudarske aktivnosti (uranijum, ugalj i mineralni pesak), topljenje bakarnih i polimetalnih ruda, izgaranje uglja i fosilnih goriva i proizvodnje drugih vidova energije, poput geotermalne energije, kao i upotreba fosfatnih stena [Johansson, 2008]. Iskopavanje zemljišta kontaminira životnu sredinu rastvorenim prirodnim radionuklidima iz serije raspada ²³⁸U i ²³²Th koji se na površinu dovode drenažom rudnih voda i ispuštaju u obližnje vodovodne sisteme, ili se minski otpad odlaže u neposrednoj blizini, koji su zatim izloženi raznim vremenskim uslovima i ispiranju radionuklida vodom [Johansson, 2008]. Ovi

procesi mogu uzrokovati povećanu izloženost radijaciji ljudi koji žive u blizini tih područja ili koriste zagađenu vodu za piće. Tabela 2 navodi godišnje ispuštanje ²¹⁰Pb u vazduh i vodu iz postrojenja za preradu minerala. Otpuštanje u atmosferu olova ²¹⁰Pb značajnim termičkim procesima (elementarni fosfor i proizvodnja gvožđa i čelika) izaziva raspršenje ²¹⁰Pb na velikim udaljenostima, dok prerada fosfata uglavnom oslobađa znatne količine ²¹⁰Pb u vodenim sistemima.

Industrija	Ispuštanje u vazduh [GBq god⁻¹]	lspuštanje u vodu [GBq god ⁻¹]
Elementarni fosfor	66	24
Fosforna kiselina	-	654
Djubriva	-	0.054
Proizvodnja metala i gvožđa	55	0.51
Termo elektrane na ugalj	0.4	-
(600 MWe)		
Industrija cemena	0.2	-
Industrija peska I kamena	0.73	0.066
Titanijumske boje	0.001	0.003
Naftna industrija	-	174
Gasna industrija	-	32

TUDEIU Z. ISDUSLUTTE – FD U VUZUUTTI VUUU 12 LESKE TTUUSLITTE TUTISELAN, 2000T	Tabela 2. Ispi	ıštanie ²¹⁰ Ρb ι	ı vazduh i	vodu iz	teške il	ndustriie	IUNSCEAR.	20001
--	----------------	-----------------------------	------------	---------	----------	-----------	-----------	-------

<u>Olovo i bizmut</u>

Radioizotop ²¹⁰Pb je niskoenergetski beta emiter sa poluživotom $T_{(1/2)} = 22,23$ (12) godine. Šema njegovog raspada prikazana je na slici 10. Dve grane raspada, sa maksimalnim energijama emitovanih elektrona, $E_{bmaks} = 17,0$ (5) keV i $E_{bmaks} = 63,5$ (5) keV, imaju verovatnoće 80,2% i 19,8%, respektivno. Potomak ²¹⁰Pb je visokoenergetski beta emitter bizmut ²¹⁰Bi, $E_{bmak} = 1162.2$ (8) keV, sa poluživotom $T_{(1/2)} = 5.012$ (5) d. U Tabeli 3 je data sličnost između olova I bizmuta.

Tabela 3. Sekularnom ravnotežom nakon 40 dana dolazi do izjednačavanja aktivnosti olova i bizmuta u uzorcima iz životne sredine.

Eelement	²¹⁰ Pb		²¹⁰ Bi	
Tip raspada	1. Beta minus β^- 2Beta minus β^-		1. Gama γ	2.Beta minus β⁻
Energija	15 keV	61.5 keV	46.6 keV	1161keV
Verovatnoća	80%	20%		
Period poluraspada	22,23	godine	5	dana



Slika 10. Šema raspada olova-210 I bizmuta-210

Određivanje sadržaja olova-210 u vodi

Kako prirodni nivoi ²¹⁰Pb mogu biti vrlo niski, a njegova šema raspadanja sadrži slabe gama linije i niske beta energije (slika 10), detekcija ²¹⁰Pb zahteva osetljive metode sa preciznim određivanjem. U narednom delu sledi opis radiometrijskih tehnika za detekciju ²¹⁰Pb.

<u>Hemijska separacija</u>

Merenju nivoa ²¹⁰Pb uvek prethodi hemijsko razdvajanje u uzorcima kako bi se dostigle niske granice detekcije. Uobičajene metode razdvajanja ²¹⁰Pb uključuju kolone sa anjonskom razmenom smole [Vrecek et al., 2004], metod koprecipitacije sulfata [Villa et al., 2007] ili ekstrakcionu hromatografiju upotrebom smole Sr-Spec [Vajda et al., 1997]. Taloženjem sulfata može se jednostavno i efikasno odvojiti ²¹⁰Pb zajedno sa Sr i Ra(Ba) izotopima od ostalih elemenata, dok se međusobna izolacija Pb, Sr i Ra (Ba) može izvoditi zbog različitih rastvorljivosti njihovih taloga sulfata / karbonata u jakom alkalnom rastvoru. Zbog toga bi se PbSO₄ mogao rastvoriti u rastvoru pri pH> 13, dok bi Ra(Ba)SO₄ i SrCO₃ ostali nerastvorljivi. Posle centrifugiranja, talog Ra(Ba) i Sr se odbacuje i Pb se ekstrahuje u rastvor supernatanta [Wang et al., 2019].

Postoje dva načina hemijske separacije olova:

1. <u>Separacija iz čvrstog stanja</u>



Slika 11. Procedura separacije iz čvrstog stanja

Separacija iz čvrstog stanja hromatografskom smolom (slika 11) našla je sve veću upotrebu, ona pretpostavlja Sr smolu (ekstrakt stroncijuma) zasnovanu na krunskom etru, slika 12, 4,4 '(5') - bis-(t-butil-cikloheksano) -18-kruna- 6, koji pokazuje veoma visoku selektivnost za olovo sa maksimalnim koeficijentom raspodele od 10³. Međutim, Sr smola je modifikovana radi ekstrakcije olova, te je u literaturi poznata kao Pb smola: sadrži isti krunski eter, samo u nižoj koncentraciji i različitom rastvaraču [Horvitz i dr., 1994]



Slika 12. Krunski etri

2. <u>Separacija iz tečnog stanja</u>

Separacija tečnosti sa ekstraktivnim scintilatorom Polek [™] je još jedna popularna tehnika, ²¹⁰Bi i ²¹⁰Po se mogu ekstrahovati u koktel iz rastvora fosforne kiseline i zatim meriti LSC tehnikom koja podrazumeva diskriminaciju alfa/beta signala [Katzlberger et al., 2001]. ²¹⁰Pb, koji ostaje u vodenoj fazi, može se odrediti putem dve metode:

- (a) sprovođenjem druge separacije POLEKS-om na istoj vodenoj fazi kao i u prvom slučaju, i to nakon 2 nedelje, pošto je postignuta sekularna ravnoteža između ²¹⁰Bi i ²¹⁰Pb,
- (b) uzimanjem uzorka iz tečne faza i mešanjem sa tečnim scintilacionim koktelom za merenje na LSC brojaču [L'Annunziata, 2012].



Slika 12. Procedura tečne separacije

Detekcija ²¹⁰Pb u vodi

Olovo ²¹⁰Pb se može direktno meriti gama-spektrometrijom, detekcijom 46.539 keV fotona emitovanih sa intenzitetom od 4.05% (mala apsolutna verovatnoća tranzicije) pomoću poluprovodničkog detektora N-tipa HPGe sa tankim prozorom berilijuma ili ugljenika. Međutim, granice detekcije dostignute gama-spektrometrijom su reda od 100 mBq/l u 0,5 l uzorku vode [Johansson, 2008], relativno su visoke i nisu pogodne za primene u uzorcima iz životne sredine. Ostali nedostaci su velika zapremina uzorka koja je potrebna za analizu i visoka apsorpcija mekih gama zraka u uzorku i detektoru, u zavisnosti od količine uzorka, sastava, gustine i udaljenosti od detektora [Grahek et al., 2006]. Merenja moraju da budu duga, posebno pri malim aktivnostima (do nekoliko dana brojanja po uzorku) [Lariviere et al., 2005].

S druge strane, postoji izveštaj o brzom postupku gde su ²¹⁰Pb i ⁹⁰Sr odvojeni od uzoraka morske vode i vode za piće zapremine 10 l, ekstrakcijom preko Sr smole i korišćenjem anjonske razmene, sa ograničenjem detekcije 6 mBq/l za ²¹⁰Pb tokom vremena odbrojavanja od 100 000-200 000 s gama-spektrometrijskim merenjem [Grahek et al. 2006].

Drugo, razvijene su brojne metode za indirektna merenja ²¹⁰Pb preko njegovih potomaka ²¹⁰Po i ²¹⁰Bi, ako su u radioaktivnoj ravnoteži sa ²¹⁰Pb, te metode dovode od nekoliko puta do dva reda veličine niže granice detekcije u poređenju sa gama-spektrometrijom. Stoga je za indirektno određivanje ²¹⁰Pb potrebno omogućiti dovoljan period porasta aktivnosti potomaka za ravnotežu između ²¹⁰Pb i ciljnog potomka, pored neophodnih postupaka prekoncentracije i separacije.

Posle dva spontana taloženja ²¹⁰Po na srebrnoj foliji, određivanje njegove aktivnosti može se izvršiti alfa spektrometrijom. Za ²¹⁰Po (138,4 d) potrebno je vreme preko 4,5 meseca da dostigne 50% ravnoteže sa ²¹⁰Po, a 18 meseci da se dostigne 88% ravnoteže [Benedik i Vreček, 2001], što znači da je dug period čekanja između uzorkovanja i brojanja najveći nedostatak ove metode, iako se ultra-niske granice detekcije mogu postići u alfa spektroskopskim merenjima, 0,1-0,3 mBq/l [Matthevs et al., 2007]. Nakon prvog nanošenja ²¹⁰Po, rastvor uzorka se čuva nekoliko meseci da se omogući dovoljan porast ²¹⁰Po pre nego što se izvrši drugo taloženje novostvorenog ²¹⁰Po iz ²¹⁰Pb. Uzorci vode iz životne sredine obično se koncentrišu ili isparavanjem ili taloženjem sa Fe(OH)₃ ili MnO₂, a organski materijal se razgrađuje mokrom digestijom pre rastvaranja ostatka za taloženje [L'Annunziata, 2012]. ²⁰⁸Po ili ²⁰⁹Po poznatih aktivnosti su dodani kao unutrašnji standardi, tj. obeleživači (*tracers*) hemijskog prinosa. Drugi nedostatak ove metode, pored složene hemije razdvajanja i dugih perioda čekanja, je činjenica da su neka ²¹⁰Po jedinjenja isparljiva čak i na 100 ° C i mogu se izgubiti tokom isparavanja i procedure mokre digestije [Matthevs et al., 2007].

Odvajanju ²¹⁰Bi od ²¹⁰Pb prati određivanje njegove aktivnosti putem tečnog scintilaconog brojanja (LSC) ili gasnog proporcionalnog brojanja (*Gas Flow Proportional Counting*, GFP). Efikasnost brojanja GFP-a iznosi 43% za ²¹⁰Pb, uz granicu detekcije 1,8 ± 0,2 Bq/l u 6 l uzorka vode [Benedik i Vreček, 2001]. U poređenju sa alfa spektrometrijskom metodom, LSC (²¹⁰Pb izmereno do ²¹⁰Bi) može značajno da smanji vreme potrebno za hemijsko razdvajanje i pruži brže analize. Granice detekcije pomoću LSC obično su nekoliko puta veće od alfa spektrometrije, ali su i dalje za dva reda veličine niže od granica za gama spektrometriju.

²¹⁰Pb je moguće kvantifikovati preko potomka ²¹⁰Bi detekcijom Čerenkovljevog zračenja nakon uspostavljanja radioaktivne ravnoteže između ²¹⁰Pb i ²¹⁰Bi u uzorku, što iznosi otprilike 40 dana. Olovo se, na primer, može odvojiti i očistiti kao olovni sulfat iz uzorka koji se zatim rastvori u 12 ml alkalnog EDTA rastvora i broji posle jednog meseca na LS brojaču. Nema potrebe za odvajanjem ²¹⁰Bi od ²¹⁰Pb, jer nema smetnji (²¹⁰Pb ne može proizvesti Čerenkovljevo zračenje zbog niskih energija elektrona koje olovo emituje) [Al-Masri et al., 1997].

Prednost Čerenkovljevog brojanja leži stoga u jednostavnoj pripremi uzoraka, ali ima i manju efikasnost brojanja u odnosu na LSC [Villa et al., 2006], koja iznosi oko 15% [Wang et al., 2018]. Za razliku od LSC tehnika, pri detekciji Čerenkovljevo zračenje nema hemijskog prigušenja jer se ne koriste scintilacioni kokteli, i takođe ima nizak nivo background-a, a detekcioni limiti mogu iznositi do 5.1 mBq/l za uzorak 1 l took 500 min brojanja [Al-Masri et al., 1997].

Izloženost stanovništva ²¹⁰Pb i procena rizika. Zakonska regulativa

Radionuklid ²¹⁰Pb je beta emiter i njegova merenja u vodenim uzorcima su od velikog značaja za razne oblasti, često se uključuju u procene zdravstvenog rizika, dok su sadržaji ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po (alfa emiter, njegov potomak) izuzetno relevantni u geohronologiji i studijama dinamike rečnog i morskog okruženja. Ove aplikacije zahtevaju razvoj brzih i robustnih tehnika za određivanje vrlo niskih prirodnih koncentracija ²¹⁰Pb [Villa et al., 2007].

Radiotoksičnost ²¹⁰Pb rezultat je njegovog relativno dugog radiološkog poluživota u poređenju sa procesima životne sredine, hemijskih sličnosti sa zemnoalkalnim elementima i velike energije koju emituju njegovi potomci, što je izazvalo mnoge vladine organizacije da uključe stroge propise za izloženost ovom radionuklidu u njihovom zakonodavstvu [Lariviere et al., 2005].

Naime, prisustvo ²¹⁰Pb predstavlja radiološki rizik zbog dugog vremena boravka u ljudskom skeletu i značajno doprinosi skeletnoj dozi. Postoje procene da 8% prirodne unutrašnje doze zračenja za čoveka potiče od ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po [UNSCEAR, 2000]. Otprilike 79% unutrašnje doze primljene ingestijom radionuklida koji pripadaju seriji urana i torijuma uzrokovano je ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po [UNSCEAR 2000]. Apsorbovane doze iz ²¹⁰Pb uglavnom zavise od visokoenergetskih alfa čestica ²¹⁰Po, dok doprinos beta emisije ²¹⁰Pb i ²¹⁰Bi iznosi oko 10% ukupnoj dozi [Benedik i Vreček, 2001].

Procenjuje se da je prosečna ekvivalentna doza primljena od unutrašnje izloženosti ²¹⁰Pb/²¹⁰Po (unos ingestijom) oko 0,12 mSv godišnje [UNSCEAR, 2000]. ²¹⁰Pb se nakuplja u kostima, dok se ²¹⁰Po distribuira uglavnom na meka tkiva [L'Annunziata, 2012]. Glavni unos ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po je kroz konzumaciju hrane i vode, osim kod pušača, čiji se unos može značajno povećati inhalacijom, jer ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po postoje u duvanu [UNSCEAR 2000]. Srednji prehrambeni unos ²¹⁰Pb je oko 0,05 Bq dnevno, a za ²¹⁰Po je 1,3 puta veći [NRCP, 1987]. U Sjedinjenim Državama se procenjuje da ²¹⁰Pb i njegovi potomci doprinose godišnjoj ekvivalentnoj dozi od 0,14 mSv za kortikalnu i trabekularnu kost, 0,07 mSv za ćelije obloge kostiju i 0,014 mSv za crvenu srž i meka tkiva [NRCP, 1987].

Epidemiološke studije povezuju svako zračenje s određenim nivoom rizika. Kriterijum individualne doze od 0,1 mSv godišnje, *Individual Dose Criterion* (IDC), od unosa radionuklida prisutnih u pijaćoj vodi predstavlja veoma nizak nivo rizika za koji se ne očekuje da će izazvati bilo kakav štetan uticaj na zdravlje, jer predstavlja mali dodatak prirodnom nivou, bez obzira na poreklo radionuklida [WHO, 2011]. Metodologija radiološke procene pretpostavlja početni screening vode za piće kako za ukupnu alfa tako i za ukupnu beta aktivnost; ako su oni ispod 0,1 Bq/l i 1 Bq/l, respektivno, nisu potrebne dodatne akcije. Ako je bilo koji od screening nivoa prekoračen, koncentracije pojedinih radionuklida treba odrediti i uporediti sa odgovarajućim referentnim nivoima datog radionuklida.

Ako je zadovoljena sledeća aditivna formula, nisu potrebne dodatne akcije:

$$\sum i \frac{c_i}{GL_i} \le 1 \tag{4.1}$$

gde je C_i izmerena koncentracija aktivnosti radionuklida i (u ovom slučaju ²¹⁰Pb), i GL_i referentni nivo radionuklida i, predstavlja koncentraciju nekog radionuklida koja, ako postoji u vodi za piće koja se konzumira tokom jedne godine, na unosu 2 l dnevno, rezultiraće efektivnom dozom od 0,1 mSv godišnje.

Svetska zdravstvena organizacija preporučuje da sadržaj ²¹⁰Pb u vodi za piće ne pređe 100 mBq/l [WHO, 2011]. Referentni nivoi radionuklida u vodi za piće izračunati su korišćenjem sledeće jednačine:

$$GL = \frac{IDC}{h_{ing} \cdot q} (4.2)$$

gde je h_{ing} dozni koeficijent za unos kod odraslih osoba (6,9 · 10-7 Sv/Bq u slučaju ²¹⁰Pb), q je godišnja ukupna količina vode za piće, koja se pretpostavlja da je 730 l godišnje (na unosu 2 l dnevno). Stoga izvršena procena efektivne doze iz unosa (Sv) određenog uzorka vode za piće, zbog prisustva ²¹⁰Pb, može se izračunati za odrasle osobe iz koncentracije aktivnosti ²¹⁰Pb dobijene za taj uzorak:

$$E(^{210}Pb) = h_{ing}C(^{210}Pb) q$$
 (4.3)

Radionuklidi	Izvedena koncentracija Bq/I
Tritium	10 Bq l ⁻¹
Radon	10 Bq l ⁻¹
Gross alpha activity	0.04 Bq l ⁻¹
Gross beta activity	0.4 Bq l ⁻¹
²³⁸ U	0.02 Bq l ⁻¹
²³⁴ U	0.02 Bq l ⁻¹
²²⁶ Ra	0.04 Bq l ⁻¹
²²⁸ Ra	0.02 Bq l ⁻¹
²¹⁰ Pb	0.02 Bq l ⁻¹
²¹⁰ Po	0.01 Bq l ⁻¹
¹⁴ C	20 Bq l ⁻¹
⁹⁰ Sr	0.4 Bq l ⁻¹
²³⁹ Pu/ ²⁴⁰ Pu	0.04 Bq l ⁻¹
²⁴¹ Am	0.06 Bq l ⁻¹
⁶⁰ Co	0.5 Bq l ⁻¹
¹³⁴ Cs	0.5 Bq l ⁻¹
¹³⁷ Cs	0.5 Bq l ⁻¹
131	0.5 Bq l ⁻¹

Tabela 3. Granice detekcije radionuklida u vodi propisane Evropskom komisijom (European Council, 2013) Council Directive 2013/51/EURATOM.

S druge strane, prema evropskom zakonu, međunarodni referentni nivo utvrđen za prirodni sadržaj ²¹⁰Pb u pijaćoj vodi postavlja se na 200 mBq/l [Direktiva Saveta 2013/51 / Euratom]. Uslov u pogledu karakterističnih performansi same analitičke metode merenja je taj da ona mora biti u najmanju ruku sposobna da meri koncentracije aktivnosti ²¹⁰Pb sa granicom detekcije 20 mBq/l [Direktiva Saveta 2013/51 / Euratom]. Tabela 3 prikazuje ove zahteve prilikom detekcije različitih radionuklida u vodi.

Minimalna i maksimalna prijavljena godišnja ekvivalentna doza 210 Po iz vode za piće su 2 \cdot 10-5 mSv i 3,9 mSv [Persson, 2014].

Zakonska regulativa RS

Granice sadržaja radionuklida u vodi za piće, životnim namirnicama, stočnoj hrani, lekovima i drugoj robi koja se stavlja u promet određene su granicom izlaganja jonizujućim zračenjima, ukoliko nije drugačije određeno i količinom vode ili životnih namirnica koje se konzumiraju u toku godine i jednake su izvedenim koncentracijama radionuklida u vodi za piće, životnim namirnicama, stočnoj hrani, lekovima. Za predmete opšte upotrebe propisani parametar je granica izlaganja. Za građevinski materijal se propisuju gama indeks i referentni nivo spoljašnjeg zračenja u zatvorenom prostoru. U tabeli 4 dat je pregled referentnih nivoa različitih radionuklida u pijaćoj vodi.

	Radionuklid	Izvedene koncetracije [Bq/I]
Prirodni radionuklidi	U-2382	3.0
	U-2342	2.8
	Ra-226	0.5
	Ra-228	0.2
	Pb-210	0.2
	Po-210	0.1
Veštački radionuklidi	C-14	240
	Sr-90	4,9
	Pu-239/Pu-240	0.6
	Am-241	0.7
	Co-60	40
	Cs-134	7.2
	Cs-137	11
	I-131	6.2

Tabela 4. Izvedene koncetracije pojedinačnih radionuklida u vodi za piće (Službeni glasnik RS)

5. Scintilacioni detektori

Gajger i Marsden su prvi koristili ovaj tip scinitilacionog detektora u eksperimentu gde su rasejane alfa čestice uočavane preko scintilacionog svetla koje su proizvodile na *ZnS* ekranu. Različiti materijali su različito delovali na jonizujuće zračenje, kada su otkrili materijale koji su prozirni za sopstvenu svetlost, dobijena je mogućost da se naprave scintilacioni detektori kod kojih bi cela zapremina bila obuhvaćena jonizujućem zračenjem, a ne samo njihova površina. Ova vrsta detektora je bila neophodna za registrovanje beta i gama zračenja zbog velike prodorne moći (gama) jer je njima potrebna veća zapremina da bi doživeli interakcije.

Princip rada ovih detektora bazira se na luminescenciji tečnih, čvrstih i gasovitih materijala pod dejstvom jonizujućeg zračenja. Luminescencija koja je izazvana dejstvom jonizujućeg zračenja, pretvara se pomoću fotomultiplikatora u odgovarajući električni impuls (slika 13), koji se dalje pomoću elektronskih uredjaja pojačava.



Slika 14. Fotomultiplikatorska cev

Scintilacioni brojač se sastoji od samog scintilatora koji može biti u obliku monokristala, fotomultiplikatora I elekronskog uređaja za pojačavanje I obradu signala. Deo ispitivanog zračenja se u scintilatoru pretvara u kvante svetlosti, čiji broj zavisi od tipa zračenja I materijala scintilatora. Velika zastupljenost ovih uredjaja je posledica njihovih sledećih osobina:

- 1. Velika brzina I kratko vreme razlaganja
- 2. Velika efikasnost u odnosu na gasne brojače
- 3. Dva režima rada- spektrometri čestica i spektrometri odredjivanja energija zračenja



Slika 15. Prikaz signala kod plastičnih scintilatora

Scintilatori se dele na:

1. **Organske** - u obliku kristala, rastvaraju se u čvrstoj prozirnoj plastici(plastični scintilatori) kao i u organskim tečnostima (tečni scintilatori)

Čvrsti organski - monokristali organskih jedinjenja, gde se najčešće koriste antracen i stiben. Pristustvo aktivatora nije potrebno, pogodni za detekciju naelektrisanih čestica i brzih neutrona preko uzmagnutog protona. Osetljivi na gama zrake, loša energetska rezolucija.

Plastični organski - sastoje se iz čvrstih rastvora i za detekciju gama, beta, alfa čestica i brzih neutrona. Slična svojstva kao tečni organski, ali je prednost u tome jer se ne stavljaju u merne viale, moguće ih je praviti u raznim oblicima i geometrijama (folije i vlakna) pokazuju intertnost prema vodi, vazduhu, mnogim hemikalijama, pa mogu diretkno da reaguju sa radioaktivnim uzorkom. Visina signala u zavisnosti od energije alfa i beta čestica kod ovih sicntilatora prikazana je na slici 15.

2. Neorganske - monokristali alakalnih metala sa malom koncetracijom nečistoća

Transformacija izgubljene energiju u svetlost se naziva konverzija, a definiše se kao odnos izmedju izgubljene energije čestice po jediničnom putu na izračenu svetlost I odgovarajuće izgubljene energije na jonizaciju, data je izrazom:

$$C = \frac{\left(\frac{dE}{dx}\right)_{sv}}{\left(\frac{dE}{dx}\right)_{jon}},$$
 (5.1)

gde oznake *sv* | *jon* određuju tip transformacione energije.

Kvalitet samog scintilatora izražava se svetlosnim prinosom, što je svetlosni prinos veći, laksa je detekcija čestice. Sam prinos zavisi od vrste energije čestice. Kod većine scintilatora sam svetlosni prinos je u slučaju elektrona Ili gama zraka proporcionalan energiji, dok se ova proporcionalost gubi kod teških čestica.

Vreme gorenja t – od trenutka kada naelektrisana čestica zapali kristal-scintilator, posle 10^{-12} s, emitovana svetlost dostiže maksimalnu vrednost. Posle vremena t koje je duže od t₀ (10^{-12} s), emisija svetlosti opada po eksponencijalnom zakonu:

$$K = K_0 e^{-\left(\frac{t}{\tau}\right)} \tag{5.2}$$

Talasna dužina emitovane čestice mora odgovarati maksimumu spektralne osetljivosti fotokatode fotomultiplikatora, zbog kvaliteta transformacije u struju.

Tabela 5. Prikaz izgubljene energije(C) u procentima u zavisnosti od gustine materijala scintilatora (ρ) I talasne dužine zračenja(λ) za vreme gorenja (t)

Scintilator	ρ [<u></u>]	Λ[nm]	t[s]	C [%]
Antracen	1.25	440	2.7x10 ⁻⁸	4.2
Stilben	1.15	410	(2-3)x10 ⁻⁸	2.8
Nal(TI)	3.67	410	2.5x10 ⁻⁷	8
ZnS(TI)	4.1	450	1x10 ⁻⁵	28

Scintilatori koji su danas najviše u upotrebi: Nal(TI), CsI(TI) I Lil(Eu). Karakteristike nekih scintilatora su date u tabeli 5.

Tečni organski scintilatori

Rastvaranjem primarnih organskih scintilatora u odgovarajućim rastvaračima dobijaju se tečni organski scintilatori. Efikasan energetski transfer od molekula rastvarača (kao aktivatori u neorganskim scintilatorima) je ključan. Potrebno je držati ih u zatvorenim bocama, jer I malo pristustvo rastvorenog kiseonika, kod ovih tipova scintilatora deluje kao prigušivač, pri čemu znatno može smanjiti efikasnost detekcije. Otporniji su na intezivniju radijaciju od čvrstih I plastičnih scintilatora jer nemaju čvrstu rešetku (čak do 105 Gy). Primena im je u eksperimentima gde je potrebno koristiti detektore velike zapremine.

Sam proces rastvaranja radioizotopa u ovim scintilatorima, same emitovane čestice koje prolaze kroz ovaj scintillator mogu se detektovati sa efikasnošću do 99%, jer je obezbedjena 4π geometrija. Imaju primenu kod merenja niskoenergetskih beta emitera, detekcije kosmičkih zraka i snimanja neutronskog energetskog spektra u opsegu do nekoliko MeV-a.

Idealan scintilacioni materijal trebalo bi da poseduje sledeća svojstva:

- 1. Pogodnost za interakciju sa nuklearnim zračenjem
- 2. Što bolju konverziju kinetičke energije u detektabulnu svetlost
- 3. Konverzija treba da bude linearna
- 4. Medijum trasnparentan
- 5. Vreme raspada što kraće
- 6. Dobre optičke karakteristike
- 7. Indeks refrakcije kao kod stakla
- 8. Scintilator da ima što bolju rastvorljivost i što manje osetiljv na supstance prigušivača

Metodi tečne scintilacione spektroskopije

Scintilacioni proces koji se odvija u mernom vialu (ekscitacija scintilatora koji je pomešan sa uzorkom), nakon kojeg sledi detekcija emitovane svetlosti u PMT-u prikazani su na slici 15. Principijelna šema tečnog scintilacionog brojača prikazana je na slici 16. Krug između cevi za fotomultiplikaciju PMT1 i PMT2 predstavlja bočicu koja sadrži uzorke i scintilacioni koktel.



Slika 16. Princip scintilacionog procesa u LS brojaču



Slika 17. Šematski prikaz komponenti tečnog scintilacionog detektora. (Kesslera, 1989, 1998e2010, PerkinElmer, Inc.)

Quantulus 1220

Quantulus 1220 je tečni scintilacioni dektektor proizvođača Perkin Elmer, napravljen sa mogućnošću merenja izrazito niske energije veštačkih, kosmičkih i drugih prirodnih radionuklida. Upotrebljava se u svrhu detekcije α -, β - i γ -zračenja, X-zraka, Čerenkovljevog zračenja, Auger-ovih elektrona i luminiscencije.

Uređaj je visine 156 cm, dužine 101 cm, dužine 92 cm, a težak je 1000 kg (slika 18). Frekvencije na kojima uređaj može da radi se kreću od 50-60 Hz, pod naponom od 100, 115, 120, 220, 240 V. Da bi Quantulus 1220 radio, potrebno je da budu ispunjeni optimalni spoljašnji uslovi, kao što je vlažnost vazduha od 75 % I temperatura od oko 30°C.



Slika 17. Izgled Quantulusa 1220

Uređaj poseduje zaštitu koja je podeljena na aktivnu i pasivnu (slika 18), što je osnova izuzetno niskog fona prilikom merenja. Sloj olova niske radioaktivnosti i sloj bakra čine pasivnu zaštitu. Uloga olova jeste da atenuira veliku količinu γ-zračenja iz okoline, kao i kosmičko zračenje. Težina ovog sloja je 600 kg, a dimenzije su: širina 20 cm iznad komore za merenje, sa donje strane komore debljina je 15 cm, i sa bočnih strana 7-11 cm (olovna zaštita prikazana je i na slici 20). Sloj bakra atenuira termalne neutrone i X-zračenje stvoreno u olovnoj zaštiti i ne dozvoljava prolazak X-zraka do scintilacione tečnosti.

Quantulus poseduje dva fotomultiplikatora za koincidentno snimanje signala, kao i dva koja se koriste za detekciju pozadinskih efekata i rade u antikoincidenciji sa prvim parom PMT-a. Aktivna zaštita se sastoji od tečnog scintilatora na bazi mineralnih ulja, ona se nalazi oko merne komore sa uzorkom za analizu i čini je asimetrični štit koji funkcioniše kao beta detektor pozadinskog zračenja.

Aktivna zaštita funkcioniše na sledeći način: ukoliko oba para fotomultiplikatora detektuju scintilacionu svetlost, ta svetlost se morala emitovati pri prolasku čestica background-a i kroz scintillator na bazi mineralnih ulja i kroz scintillator u mernom vialu; dakle, nakon prikupljanja i obrade signala, oduzimaju su svi signali koji su detektovani od strane oba para PMT-a kao fon pri merenju. To znači da dva para PMT-a rade u antikoincidentnom režimu. Aktivna zaštita, redukujući pozadinske efekte, daje informacije o gama i kosmičkom zračenju. To sve postiže bez gubitaka u efikasnosti detekcije.



Slika 19. Princip pasivne i aktivne zaštite detektora: S-par fotomultiplikatora koji rade u koincidenciji i snimaju događaje iz uzorka, G- par fotomultiplikatora iz aktivne zaštite koji rade u antikoincidenciji sa S-parom fotomultiplikatora

Princip rada

Kako bi se prikupili i obradili podaci na Quantulus-u, potrebno je podesiti nekoliko parametara i obezbediti adekvatne uslove merenja. Na pouzdanost dobijenih rezultata utiču statistika brojanja, stabilnost uzoraka, promena efikasnosti detektora usled mogućeg prigušenja u uzorku (*quench* efekata), kao i podešavanje određenih optimalnih parametara koji su karakteristični za datu metodu merenja. Princip merenja (slika 20) se zasniva na korišćenju više *MCA (MultiChannel Analyzer)*, kako bi se podaci što preciznije prikupili. *Quantulus 1220* se sastoji od dva *MCA*, oba su podeljena na dve polovine, stoga se nakon merenja dobijaju četiri spektra od po 1024 kanala rezolucije. Prvi *MCA* sadrži spektar iz aktivne zaštite, a drugi beleži spektre dobijene iz uzorka. Analiza dva višekanalna analizatora pruža informaciju o broju događaja, kao i o energetskoj distribuciji merenog izotopa. Svaki kanal sadrži energetsku distribuciju, a broj događaja je ukupan broj odbroja po kanalima. Time zaključujemo da višekanalni sistem podrazumeva sadržaj što većeg broja kanala i memorije koja može da skladišti što veću količinu podataka.



Slika 20. Princip merenja na Quantulus-u

Za funkcionalnost ovog sistema potrebni su sledeći elementi: A/D konvertor, komparator amplitude impulsa PAC (Pulse Amplitude Comparator), analizator oblika impulsa PSA (Pulse Shape Analysis), kolo za korekciju na hemiluminiscenciju DCOS (Delayed Coincidence Circuit) kao i mnogi drugi.

Funkcija A/D konvertora jeste da odredi visinu pulsa, pozicionira I memoriše, pri tome se podaci selektuju po odgovarajućim skalama. Pri ovako preciznom memorisanju, omogućena je analiza tačno određenih delova spektra, a s obzirom da prethodna merenja ostaju sačuvana, moguć je i prekid merenja u bilo kom trenutku. *PSA*, uz separaciju alfa i beta spektra, dodatno umanjuje pozadinske efekte. On identifikuje čestice jonizujućeg zračenja i smanjuje background. *PAC* funkcioniše kao discriminator, koji smanjuje pozadinsko zračenje, nastalo mešanjem elektromagnetnih signala u toku *LSC* merenja.

DCOS koriguje zakasnele koincidencije, a zatim ih šalje na višekanalni analizator, koji ga tretira kao hemiluminescentni spektar. Nakon toga se na preostale višekanalne analizatore šalje preostali signal i snima kao spektar uzorka.

Uređaj sadrži tri tacne sa prostorom za bočice (slika 21), koje postavlja laborant. Materijal za izradu bočica, oblik i dimenzije su propisane i u skladu sa standardom predviđenim za rad *Quantulus-a 1220*. Zapremina svake bočice je 20 ml, a one mogu biti napravljene od stakla ili plastike.



Sample changer

Slika 21. Tok premeštanja tacni sa bočicama i prostor za merenje

Preko računara i programa *WinQ* se saopštava naredba koja tacna će biti povučena na analizu. Ovaj program daje i informacije o dužini merenja i broju tacne i bočice za analizu, koje *Quantulus 1220* razlikuje po mestu postavljanja na tacni. Kada je tacna u centralnom delu uređaja, ona se namešta u položaj zadat programom i bočica sa uzorkom ulazi u centralni deo. Bočica se nakon isteka zadatog vremenskog trenutka vraća u prvobitan položaj, da bi sledeća istim postupkom došla na analizu.

Kada se pokrene program WinQ, otvara se prozor u koji se unose komande u vidu davanja naziva i definisanja protokola, (slika 22) U programu postoji opcija Queue, ona protokol uvrštava u posebnu kolonu (treću), to znači da je taj protokol zadat za analizu i prema definisanom nalogu u protokolu, uređaj pomera tacne i analizira bočice.

Users Another	Protocols WATER	• New	Queue Measure/C:Smith
Smith		X Delete	WATER/C:Another < End of Queue >
		🚉 Сору	
		Ag Ren	
		🗊 Queue	
New Del Ren		🔗 Edit	
E C:	1 protocol, 1 selected		1 2 3 4

Slika 21. Izgled prozora u koji se unose komande za protokol

Definisanje protokola: pokretanjem opcije *New*, otvara se prozor sa zaglavljem *General Parameters*, dobija se informacija o nazivu protokola, mesta gde će biti sačuvani merenjem dobijeni podaci i broj ponavljanja merenja za jedan uzorak (bočicu).

Nakon toga se potvrdi naredbom *OK*, a zatim se podešavaju parametri u drugom zaglavlju *MCA* & *Window Settings*. Signali se dodaju iz oba fotomultiplikatora oko uzorka (signal *trigger* L*R), tada se istovremeno detektuje svetlost. Merenje se blokira kada se istovremeno detektuju i čuvaju (signal blokira G). Mesto gde se fotomultiplikatorima signali pojačavaju i registruju jeste višekanalni spektar (MCA).

Opcijom Send spectar vrši se selekcija spektra koji će biti sačuvan na disku. Zaglavlje MCA se sastoji iz dve verzije – MCA1 i MCA2, obe verzije se dele na dva dela koja sadrže spektar, spektar je kodiran brojevima 11, 12, 21, 22. Na primer, Čerenkovljev spektar je sačuvan u Quantulus memoriji u SP11 spektru.

Coincidence Bias se koristi za biranje pragova pri merenju. *High Coincidence Bias* – ima funkciju merenja beta čestica visoke energije, *Low Coincidence Bias* – generiše spektar i beta čestica niskih energija.

Na dodatnu analizu pulsa mogu da utiču i elektronski dodaci, kao što su: PAC (Pulse Amplitude Comparation), komparacija amplitude signala, analiza oblika signala i PSA(Pulse Shape Analyzer). Treće zaglavlje, Sample Parameters, služi za unos podataka vezanih za poziciju, redosled i dužinu merenja bočica na tacnama.

6. Eksperiment i obrada rezultata

U sledećem odeljku je predstavljena tehnika kvantifikacije koncentracije aktivnosti ²¹⁰Pb preko merenja aktivnosti njegovog potomka ²¹⁰Bi, koji je visokoenergetski beta emiter, sposoban da generiše Čerenkovljevo zračenje u vodi. Granice detekcije su procenjene bez hemijske pripreme uzoraka. Očigledne prednosti radioanalize ²¹⁰Pb bez prethodne hemijske obrade su bezbedno skladištenje analiziranih uzoraka prihvatljivo za životnu sredinu, jednostavnost i niska cena same metode. Glavni nedostatak metode je mešanje sa drugim radionuklidima koji mogu biti prisutni u uzorku ne može se potpuno razlučiti u spektru, s obzirom da Čerenkovljevo zračenje diskriminiše samo alfa i niskoenergetske beta emitere, ali drugi visokoenergetski beta emiteri, ako postoje u uzorku, superponirali bi se na spektar generisan od strane ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi. Najznačajniji problem je dakle, generisanje kumulativnog Čerenkovljevog spektra svih visokoenergetskih beta emitovanih čestica koji mogu biti prisutni u uzorku i mogu proizvesti Čerenkovljevu radijaciju, dominantno radijum ²²⁶Ra i njegovi potomci. S obzirom da se uzorci analizirani predloženom metodom žele prikupiti na područjima gde bi se očekivalo prisustvo samo prirodnih radionuklida, a ne veštačkih (na primer, ⁹⁰Sr), njihovo mešanje ne treba ni da se razmatra.

Određivanje ²¹⁰Pb preko potomka ²¹⁰Bi Čerenkovljevim brojanjem je relevantno u uzorku nakon približno 40 dana (nakon 7-8 perioda poluživota ²¹⁰Bi), što je neophodan period za uspostavljanje radioaktivne ravnoteže između ²¹⁰Pb i ²¹⁰Bi u uzorku. Međutim, uočeno je da je nakon oko 25 dana odbroj stabilan jer je postignuto 97% sekularne ravnoteže [Mingote et al., 2005]. Jedini prijavljeni pokušaj u literaturi da se proceni potencijal takvog screening testa ²¹⁰Pb u uzorcima bez postupka hemijske izolacije ²¹⁰Pb dat je nedavno [Stojković i dr., 2020].

Vrsta bočice za brojanje i količina uzorka mogu uticati na fon. Korištene su polietilenske bočice, jer prisustvo ⁴⁰K u staklenim bočicama indukuje veći background nivo (nivo pozadinskog zračenja), dok se zadržava maksimalni kapacitet od

Kalibracija detektora urađena je na osnovu merenja 5 kalibracionih plastičnih viala sa destilovanom vodom u kojima je spajkovana različita aktivnost vodenog standarda ²¹⁰Pb, pri čemu je ukupna zapremina svakog uzorka iznosila 20 ml. . Standard je proizveden u Češkoj (Czech Metrology Institute, Inspectorate for Ionizing Radiation). Referentna aktivnost standarda iznosila je A(²¹⁰Pb) = 29.55 Bq/ml, sa kombinovanom mernom nesigurnosti od 1.0%, na datum 1.10.2013:

$$A_{spec} = \frac{A_0}{V} = 29.55 \frac{Bq}{ml}$$
(6.1)

(zapremina standarda je V=0.25 l, početna aktivnost na dan 1.10.2013. je A₀=7.3875 Bq). Period poluraspada olova uzet je sa sertifikata standarda da iznosi $T_{1/2}$ =8108 dana. Vreme proteklo od pripreme standarda do momenta merenja (26.10.2018) iznosilo je 1825 dana.

Specifična aktivnost kalibracionih viala u trenutku merenja (26.10.2018) računata je preko obrazaca (1.6) i (1.7) i iznosila je:

- 1. Vial1: V= 20μl spajkovanog standarda, A_{spec}=0.030 Bq/ml
- Vial2: V=50µl spajkovanog standarda, A_{spec}=0.073 Bq/ml
- 3. Vial3: V=100µl spajkovanog standarda, Aspec=0.174 Bg/ml
- 4. Vial4: V=400µl spajkovanog standarda, A_{spec}=0.591 Bq/ml
- 5. Vial5: V=1ml spajkovanog standarda, A_{spec}=1.45 Bq/ml

Konfiguracija protokola merenja

Protokol brojanja za detekciju Čerenkovljevog zračenja na Quantulus-u 1220 podešen je ručno. Konfiguracija podešavanja za merenje ²¹⁰Pb prikazana je u Tabeli 6. Okidač signala je postavljen na L*R, što znači da se signal događaja dodaje generisanom spektru uzorka kada oba fotomultiplikatora koji okružuju uzorak istovremeno detektuju svetlost. Inhibicija signala G osigurava da se odbace signali koji dolaze od događaja zračenja koji se istovremeno detektuju i u zaštitnim fotomultiplikatorima i u fotomultiplikatorima oko uzoraka. Signali fotomultiplikatora su pojačani i registrovani u višekanalnom spektru (MCA). Čerenkovljev spektar u memoriji Quantulus-a je sakupljen u SP11, dok su SP21 i SP22 spektri korišćeni za nadgledanje zaštitnog detektora i generisanje pozadinskih spektara.

	ADC Input	ADC Trigger	Inhibit	Memory split
MCA 1	LRSUM	L*R	G	Ν
MCA 2	LRSUM	L*R	Ν	G

Tabela 6. Konfiguracija protokola merenja

Analiza generisanog spektra²¹⁰Pb/²¹⁰Bi preko Čerenkovljevog zračenja

Kalibracioni uzroci i uzorci background-a su mereni na protokolu definisanom u tabeli 6, i to mereni su pri Coincidence Bias High (high c.b.), kao i pri Coincidence Bias Low (low c.b.). Otkrivena je suštinska razlika prilikom ova dva setup-a. Dobijeni spektri su prikazani na slici 23. Background spektar generisan na low c.b. je donekle moguće primetiti, dok su odbroji dobijeni na high c.b. vrlo mali i ne mogu se uočiti uz prikazane spektre aktivnih uzoraka.



Slika 23.²¹⁰Pb Čerenkovljev spektar u destilovanoj vodi generisan na low i high c.b. protokolu

Čerenkovljev ²¹⁰Pb spektar u slučaju da je izabran high c.b. generisan je u uskom energetskom području, a prilikom merenja na low c.b. dobijena je mnogo bolja spektralna rezolucija, kao i veća osetljivost detektora (s obzirom da je spektar na low c.b. dobijen sa daleko većim intenzitetom od spektra generisanog na high c.b.). Stoga je dalji razvoj metode zasnovan na merenju Čerenkovljevog spektra na low c.b.

Podešavanje optimalnog spektralnog prozora

Optimalan spektralni prozor podešen je prilikom merenja na c.b. low protokolu, tako da se dobije maksimalna vrednost Figure Of Merit (FOM) parametra, koji se računa preko formule:

$$FOM[s] = \frac{\varepsilon^2}{N_B[cps]}$$
(6.2)

Rezultati dobijeni za različite opsege izabranih spektralnih prozora dati su u tabeli 7. Može se primetiti da se background nivo menja značajno sa promenom prozora (opada sa smanjenjem opsega kanala), dok efikasnost slabo zavisi od izbora granica (vrlo slabo opada sa smanjenjem opsega kanala). Granice spektra ne bi se smele sužavati na račun smanjenja detekcije, te je izabran opseg od 40-250 kanala, kao optimalno rešenje sa dovoljno visokom efekisnošću, a zadovoljavajuće niskim nivoom background-a.

Prozor	Pozadinsko zračenje	Efikasnost a	: [%]	<i>FOM</i> [<i>s</i>] =	$=\frac{\varepsilon^2}{N_B[cps]}$
[kanali]	Nb[cps]	A=0.502(7)	A=25.1(4)	A=0.502(8)	A=25.1(7)
		Bd	Bq	Bq	Bq
1-1000	0.022(1)	16.5(6)			
40-450	0.021(1)	16.4(6)	14.56(5)	1.28 (6)	1.00(8)
40-430	0.021(1)	16.5(6)	14.562(3)	1.28(8)	1.00(8)
40-400	0.021(1)	16.6(7)	14.45(5)	1.28(5)	1.00 (8)
40-480	0.021(1)	16.5(7)	14.56(5)	1.28(5)	1.00(7)
45-300	0.021(1)	16.10(5)	14.47(5)	1.24(1)	0.98(7)
50-290	0.021(1)	16.00(7)	14.41(5)	1.204(6)	0.98(7)
50-280	0.021(1)	16.4(7)	14.37(23)	1.49(14)	1.14(7)
50-260	0.021(1)	15.4(6)	14.38(23)	1.56(14)	1.19(7)
50-270	0.0173(8)	16.4(7)	14.28(5)	1.13(1)	1.00(7)

Tabela 7.	Podešavanje	optimalnog	spektralnog	prozora
-----------	-------------	------------	-------------	---------

Na slici 23 prikazan je ²¹⁰Pb spektar zajedno sa background-om i granicama optimalnog prozora.



Slika 24. Spektar Černekovljevog zračenja ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi i background spektar.

Kalibracija detektora

Određivanje efikasnosti detekcije je izvršeno preko formule:

$$\varepsilon = \frac{N_s - N_B}{A} \frac{[cps]}{[Bq]} \tag{6.3}$$

gde su: N_S - odbroj uzorka,

N_B – odbroj background-a,

A-aktivnost kalibracionog uzorka.

Merna nesigurnost efikasnosti $\delta\epsilon$ dobijena je kao standardna devijacija, na osnovu mernih nesigurnosti odboja, $\delta N_s i \delta N_B$ i merne nesigurnosti aktivnosti standarda, δA :

$$\delta\varepsilon = \sqrt{\frac{1}{A^2}} \left(\delta N_S^2 + \delta N_B^2\right) + \left(\frac{(N_S - N_B)^2 \delta A^2}{A^2}\right)$$
(6.4)

Efikasnost detekcije ²¹⁰Pb preko Čerenkovljevog zračenja dobijena je da iznosi 14,44 (21)%, i određena je kao nagib linearne funkcije odbroja kalibracionih uzoraka u odnosu na njihovu aktivnost (slika 24). Ovi nalazi su u dobrom saglasju s nekoliko prethodnih izveštaja o detekciji ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi preko Čerenkovljevog zračenja: efikasnost je bila u opsegu od 10% [Johansson, 2008] do 20% [Al-Masri i sar., 1997].



Slika 25. Kalibracija detektora

Prag detekcije

Parametar Minimalne Detektabilne Aktivnosti (MDA) [Bq/l] je procenjen preko Kirijeve formule,

$$MDA = \frac{2.71 + 4.65 \sqrt{N_B t_0}}{\varepsilon V t_0}$$
(6.5)



Slika 25. Grafički prikaz eksponencijalne zavisnosti MDA od vremena merenja

MDA vrednost zavisi od vremena merenja background-a t₀[s]. U eksperimentu je background vial (20 ml destilovane vode) meren više puta, pri čemu je vreme brojanja uzimano od 30 min do 1000 min. Efikanost detekcije je uzeta kao 14.44 %. Dobijeni rezultati su prikazani na slici 25. Eksperimentalno utvrđeno ponašanje MDA, koje je zavisno od trajanja merenja t₀, može se fitovati eksponencijalnom jednačinom:

$$MDA(t_0) = 0.83(4) + 2.43(16) \cdot e^{-t_0/263(7)} + 5.82(24) \cdot e^{-t_0/33(3)}.$$
(4.9)

Analiza kalibracionih parametara za ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi detekciju

Dobijeni parametri tokom razvoja metode sumirani su u tabeli 8. Vrednost efikasnosti detekcije je bila očekivana na osnovu podataka dostupnih u literaturi iz drugih laboratorija, i na nju se ne može uticati. MDA parameter je suviše visok da bi se metoda primenila u slučaju merenja prirodnih nivoa ²¹⁰Pb u uzorcima voda.

MDA zavisi od vremena merenja, kao i od zapremine ispitivanog uzorka. Produžavanjem vremena merenja moguće je do izvesne mere sniziti postignuti prag detekcije. Druga mogućnost je povećanje zapremine analiziranog uzorka. Međutim, s obzirom da je maksimalna zapremina mernih viala 20 ml, jedina opcija je uparavanje većih zapremina uzoraka do 20 ml, pri čemu se MDA vrednost može značajno umanjiti. Na primer, uparavanjem 1 l uzorka do 20 ml, MDA se može smanjiti 50 puta (pri čemu bi iznosila 17 mBq/l), pošto uparavanje uzorka neće uticati na odbroj dobijenog uzorka background-a. Iako uparavanje zahteva dodatnu pripremu uzoraka, pruža mogućnost primene ove metode u praksi.

Coincidence bias	ε [%]	MDA [Bq/I] za t₀=1000 min	FOM[s]	ROI
Low	14.44(21)	0.85	1.30	40-250 ch

Tabela 8. Parametri razvijene metode ²¹⁰Pb detekcije

Na osnovu izvedenih eksperimenata, može se izvesti zaključak da je metodu detekcije ²¹⁰Pb putem Čerenkovljevog zračenja koje generiše njegov potomak ²¹⁰Bi u uzorcima voda moguće primeniti samo kao screening test. To znači da se metoda može koristiti u svrhe monitoringa uzoraka iz životne sredine, i da je njenom primenom moguće detektovati aktivnosti koje premašuju granice propisane zakonskim regulativama. Metoda se može koristiti u slučaju analize voda koje se nalaze u okolini rudnika i uopšte, lokaliteta na kojima se očekuju znatno povišene koncentracije prirodnih radionuklida.

Zaključak

Radionuklid ²¹⁰Pb nalazi se u prirodi kao član radioaktivnog niza urana ²³⁸U. Poreklo ²¹⁰Pb u vodama, jezerima i okeanima (na dubinama do~100 m) je u atmosferskoj depoziciji koja se dešava nakon emanacije njegovog pretka ²²²Rn iz zemljišta, kao i u direktnoj njegovoj produkciji iz rastvorenog pretka ²²⁶Ra u podzemnim vodama. Merenja sadržaja ²¹⁰Pb popularna su, pre svega, radi procena zdravstvenog rizika i doza koje primi stanovništvo ingestijom hrane i vode koja sadrži ovaj radionuklid, iako se ²¹⁰Pb i ²¹⁰Po sve češće mere u uzorcima iz mora i okeana radi proučavanja raznih dinamičkih procesa.

Postoji nekoliko metoda detekcije ²¹⁰Pb u laboratorijama, od kojih svaka nudi prednosti, ali neminovno nosi i neke nedostatke: direktno određivanje sadržaja ²¹⁰Pb putem gama-spektrometrije, kao i indirektna merenja aktivnosti njegovih potomaka, ²¹⁰Po (alfa-spektrometrijskim metodama), i ²¹⁰Bi (metodama tečne scintilacione spektroskopije in a gasnim proporcionalnim brojačima).

U ovom radu prikazana je mogućnost merenja ²¹⁰Pb u uzorcima u kojima je postignuta radioaktivna ravnoteža ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi, i to putem detekcije Čerenkovljevog zračenja u LS brojaču Quantulus 1220. Metoda podrazumeva čekanje uspostavljanja ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi ravnoteže, odmeravanje 20 ml uzorka u merni vial i njegovo brojanje u Quantulus-u. Prednost ove metode, pored toga što ne zahteva skupu opremu i što nije destruktivna, je u njenoj jednostavnosti. Uzorci ne zahtevaju nikakvu hemijsku pripremu, niti mešanje sa scintilacionim koktelima. Tokom merenja nema smetnji poput hemiluminescencije. Uspostavljanje ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi ravnoteže najvećim delom se dešava za 25 dana od uzorkovanja. Nedostatak metode je mogućnost interferencije drugih prirodnih radionuklida koji takođe mogu generisati Čerenkovljevo zračenje u vodi, dominantno ²²⁶Ra.

Kalibracija detektora je sprovedena merenjem nekoliko viala koji su sadržali destilovanu vodu sa različitim koncentracijama aktivnosti spajkovanog ²¹⁰Pb standarda. Konfiguracija protokola za detekciju Čerenkovljevih fotona je podešena ručno, i na osnovu snimljenih spektara, odabran je *low coincidence bias*. Podešen je optimalan spektralni prozor, od 40-250 kanala. Vrednost efikasnosti detekcije je 14.44(21)%.

Dobijeno je da MDA parameter iznosi 0.85 Bq/l, što je neadekvatno za primenu metode u slučaju merenja dosta nižih prirodnih nivoa ²¹⁰Pb u uzorcima voda. Zakonski utvrđena granica u Srbiji za koncentraciju aktivnosti ²¹⁰Pb u pijaćoj vodi iznosi 0.2 Bq/l.

MDA je moguće sniziti produžavanjem vremena merenja. Drugi, efikasniji način je povećanje zapremine analiziranog uzorka, pri čemu bi se veće zapremine uparavale do 20 ml. Ako bi se 1 l vode upario do 20 ml, MDA bi se smanjila 50 puta i tada bi iznosila 17 mBq/l.

Metodu detekcije ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi putem Čerenkovljevog zračenja u uzorcima voda moguće primeniti samo kao screening test prilikom monitoringa uzoraka iz životne sredine. Ona je efikasna samo za detekciju aktivnosti koje premašuju granice propisane zakonskim regulativama, u slučaju analize voda koje se nalaze u okolini rudnika i uopšte, lokaliteta na kojima se očekuju znatno povišene koncentracije prirodnih radionuklida.

Literatura

- Al-Masri, M.S., Hamwi, A., Mikhlallaty, H., 1997. Radiochemical determination of lead-210 in environmental water samples using Cerenkov counting. J. Radioanal. Nucl. Chem. 2l9(1), 73-75. https://doi.org/10.1007/BF02040268.
- Benedik, L., Jeran, Z., 2012. Radiological of natural and mineral drinking waters in Slovenia. Radiat. Prot. Dosim. 151(2), 306–313. http://dx.doi.org/ 10.1093/rpd/ncs009.
- Benedik, Lj., Vreček, P., 2001. Determination of ²¹⁰Pb and ²¹⁰Po in environmental samples. Acta. Chim. Slov. 48(2), 199-213.
- Cook, N.J., Ehrig, K.J., Rollog, M., Ciobanu, C.L., Lane, D.J., Schmandt, D.S., Owen, N.D., Hamilton, T., Grano, S.R., 2018. ²¹⁰Pb and ²¹⁰Po in Geological and Related Anthropogenic Materials: Implications for Their Mineralogical Distribution in Base Metal Ores. Mineral-Basel, 8(5), 211. https://doi.org/10.3390/min8050211.
- Council Directive 2013/51/EURATOM of 22 October 2013 laying down requirements for the protection of the health of the general public with regard to radioactive substances in water intended for human consumption, 2013. Official Journal of the European Union. L 296/12. http://data.europa.eu/eli/dir/2013/51/oj.
- Gibson, W.M., "The radiochemistry of Lead", NAS-NS Publication 3040, U.S. Atomic Energy Commission, Washington, 1961.
- Grahek, Ž., Rožmarić Mačefat, M., Lulić, S., 2006. Isolation of lead from water samples and determination of ²¹⁰Pb. Anal. Chim. Acta. 560 (1-2), 84-93. https://doi.org/10.1016/j.aca.2005.12.057.
- Horwitz, E.P., Dietz, M.L., Rhoades, S., Felinto, C., Gale, N.H., Houghton, J., 1994. A lead-selective extraction chromatographic resin and its application to the isolation of lead from geological samples. Anal. Chim. Acta. 292(3), 263–273. https://doi.org/10.1016/0003-2670(94)00068-9.
- Instrument Manual., 2002. "Wallac 1220 Quantulus Ultra Low Level Liquid Scintillation Spectrometer". PerkinElmer, 1220–931–06, Finland.
- Johansson, L.Y. 2008. "Determination of Pb-210 and Po-210 in aqueous environmental samples" (Doctoral dissertation). Retrieved from https://www.nrc.gov/docs/ML1105/ML110560301.pdf.
- Katzlberger, C., Wallner, G., Irlweck, K., 2001. Determination of Pb-210, Bi-210 and Po-210 in drinking water. J. Radioanal. Nucl. Chem. 249(1), 191–196. https://doi.org/10.1023/A:1013230124145.
- Krmar, M. (2013). Uvod u nuklearnu fiziku. Novi Sad: Univerzitet u Novom Sadu, Prirodno matematički fakultet

- L'Annunziata, M.F. "Handbook of Radioactivity Analysis", Academic Press, 2012, 3rd edition. ISBN: 9780123848741.
- Larivière, D., Reiber, K.M., Evans, R.D., Cornett, R.J., 2005. Determination of ²¹⁰Pb at ultra-trace levels in water by ICP-MS. Anal. Chim. Acta. 549, 188–196. https://doi.org/10.1016/j.aca.2005.06.020.
- Marinkov, L. (2010). Osnovi nuklearne fizike. Novi Sad: Univerzitet u Novom Sadu, Prirodno matematički fakultet
- Matthews, K.M., Kim, C.K., Martin, P., 2007. Determination of ²¹⁰Po in environmental materials: a review of analytical methodology. Appl. Radiat. Isotopes. 65, 267-279. https://doi.org/10.1016/j.apradiso.2006.09.005.
- Mingote, R.M., Heeren de Oliveira, A., Gomes, N.C., 2005. Cerenkov counting: an alternative for determining ²¹⁰Pb low-levels. International Nuclear Atlantic Conference - INAC 2005, Santos, SP, Brazil, August 28 - September 2, 2005. Associação Brasileira de energia nuclear- ABEN, ISBN: 85-99141-01-5.
- NCRP (National Council on Radiation Protection and Measurements), 1987. Exposure of the Population in the United States and Canada from Natural Background Radiation. NCRP Report No. 94. Bethesda, MD: National Council on Radiation Protection and Measurements.
- Nozaki, Y., Thomson, J., Turekian, K.K., 1976. The distribution of ²¹⁰Pb and ²¹⁰Po in the surface waters of the Pacific Ocean. Earth. Planet. Sci. Lett. 32(2), 304–312. https://doi.org/10.1016/0012-821X(76)90070-4.
- Persson, B.R.R., 2014. ²¹⁰Po and ²¹⁰Pb in the Terrestrial Environment. Current Advances in Environmental Science (CAES) 2(1), 22-37.
- Persson, B.R.R., Holm, E., 2011. Polonium-210 and lead-210 in the terrestrial environment: a historical review. J. Environ. Radioactiv. 102(5), 420-9. https://doi.org/10.1016/j.jenvrad.2011.01.005.
- Pfenning, G., Klewe-Nebenius, H., Seelmann-Eggebert, W., "Chart of the nuclides", 6th Ed., 1995. Revised reprint 1998.
- Rama, Koide, M., Goldberg, E.D., 1961. Lead-210 in natural waters. Science. 134 (3472), 98–99. https://doi.org/ 10.1126/science.134.3472.98.
- Ross, H.H., 1969. Measurement of beta-emitting nuclides using Čerenkov radiation. Anal. Chem. 41(10), 1260-1265. https://doi.org/10.1021/ac60279a011.
- Rožmarić, M., Rogić, M., Benedik, L., Štrok, M., 2012. Natural radionuclides in bottled drinking waters produced in Croatia and their contribution to radiation dose. Sci. Total. Environ. 437, 53–60. https://doi.org/10.1016/j.scitotenv.2012.07.018.

- Stojković, I., Todorović, N., Nikolov, J., Tenjović, B., Gadžurić, S., Tot, A., Vraneš, M., 2020.
 ²¹⁰Pb/²¹⁰Bi detection in waters by Cherenkov counting perspectives and new possibilities, Radiat. Phys. Chem. 166, 108474 https://doi.org/10.1016/j.radphyschem.2019.108474.
- United Nations Scientific Committee on the Effects of Atomic Radiation (UNSCEAR) (Eds.): Sources and Effects of Ionizing Radiation: UNSCEAR 2000, Report the General Assembly, with Annexes. New York, NY: UNSCEAR, 2000.
- Vajda, N., LaRosa, J., Zeisler, R., Danesi, P., Kis-Benedek, Gy., 1997. A novel technique for the simultaneous determination of ²¹⁰Pb and ²¹⁰Po using a crown ether. J. Environ. Radioactiv. 37(3), 355–372. https://doi.org/10.1016/S0265-931X(95)00059-J.
- Villa, M., Hurtado, S., Manjón, G., García-Tenorio, R., 2007. Calibration and measurement of ²¹⁰Pb using two independent techniques. Radiat. Meas. 42, 1552 – 1560. https://doi.org/10.1016/j.radmeas.2007.05.053.
- Villa, M., Hurtado, S., Manjón, G., García-Tenorio, R., García-León, M., 2006. Direct ²¹⁰Pb determination in environmental samples by liquid scintillation counting and its validation through γ-ray spectrometry. In: S. Chalupnik, F. Shönhofer, J. Noakes (Eds.), LSC 2005, Advances in Liquid Scintillation Spectrometry, 2006, pp. 217–227.
- Vrecek, P., Benedik, L., Pihlar, B., 2004. Determination of ²¹⁰Pb and ²¹⁰Po in sediment and soil leachates and in biological materials using a Sr-resin column and evaluation of column reuse. Appl. Radiat. Isotopes. 60(5), 717–723. https://doi.org/10.1016/j.apradiso.2003.11.088.
- Wallner, G., Wagner, R., Katzlberger, C., 2008. Natural radionuclides in Austrian mineral water and their sequential measurement by fast methods. J. Environ. Radioactiv. 99(7), 1090–1094. https://doi.org/10.1016/j.jenvrad.2007.12.021.
- Wang, Y., Ma, Y., Dai, X., 2019. Direct analysis of ²¹⁰Pb in drinking water by liquid scintillation counting after sulfate precipitation, J. Environ. Radioactiv. 201, 19–24. https://doi.org/10.1016/j.jenvrad.2019.01.018.
- Wang, Y., Yang, Y., Song, L., Ma, Y., Luo, M., Dai, X., 2018. Effects of sodium salicylate on the determination of Lead-210/Bismuth-210 by Cerenkov counting. Appl. Radiat. Isotopes. 139, 175–180. https://doi.org/10.1016/j.apradiso.2018.05.013.
- WHO, 2011. Guidelines for Drinking-water Quality, 4th edition. World Health Organization, WHO Press, Genève, Switzerland, ISBN: 978 92 4 154815 1.

<u>Biografija</u>



Miloš Garabandić, rodđen 27.02.1993, u Novom Sadu. Osnovno obrazovanje stekao u školi "Dušan Radović", završava je 2008 godine i upisuje Srednju medicinsku školu "7. April" u Novom Sadu. Dodatno pohadja seminare astronomije u Istraživačkoj stanici Petnica u periodu od 2 godine. Medicinsku školu zavšava 2012 godine. Iste godine upisuje Prirodno-matematički fakultet na Univerzitetu u Novom Sadu, smer medicinska fizika. Godine 2018 počinje da radi u srednjoj privatnoj gimnaziji "e-gimnazija", od septembra 2019 počinje sa radom u Osnovnoj školi "Vuk Karadžić" u Srbobranu, i privatnoj računarskoj gimnaziji "Smart".

UNIVERZITET U NOVOM SADU PRIRODNO-MATEMATIČKI FAKULTET

KLJUČNA DOKUMENTACIJSKA INFORMACIJA

Redni broj:		
RBR		
Identifikacioni broj:		
IBR		
Tip dokumentacije:	Monografska dokumentacija	
TD		
Tip zapisa:	Tekstualni štampani materijal	
TZ		
Vrsta rada:	Diplomski rad	
VR		
Autor:	Garabandić Miloš	
AU		
Mentor:	Prof Nataša Todorović	
MN		
Naslov rada:	Optimizacija tečnog scintilacionog spektrometra za ispitivanje ²¹⁰ Pb u vodi detekcijom Čerenkovljevog zračenja	
NR		
Jezik publikacije:	srpski (latinica)	
JP		
Jezik izvoda:	srpski/engleski	
II		
Zemlja publikovanja:	Republika Srbija	
ZP		
Uže geografsko područje:	Vojvodina	
UGP		
Godina:	2019	

GO		
Izdavač:	Autorski reprint	
IZ		
Mesto i adresa:	Prirodno-matematički fakultet, Trg Dositeja Obradovića 4, Novi Sad	
МА		
Fizički opis rada:	Broj poglavlja: 6	
FO	Broj slika: 25	
Naučna oblast:	Fizika	
NO		
Naučna disciplina:	Nuklerna fizika	
ND Predmetna odrednica/ ključne reči:	Radioaktivnost, tečni scintilacioni detektor, Quantulus 1220, olovo, kalibracija, Černekovljevo zračenje	
РО		
UDK		
Čuva se:	Biblioteka departmana za fiziku, PMF-a u Novom Sadu	
ČU		
Važna napomena:	nema	
VN		
Izvod:	U diplomsko radu opisan je način na koji se može meriti pristustvo olova 210 u vodi putem Čerenkovljevog zračenja. Za merenje je koristen tečni scintialcioni detector naziva Quantulus 1220, koji je radio u ultra low level režimu, pogodnih za merenje niskih aktivnosti.	
ΙΖ		
Datum prihvatanja teme od NN veća:		
DP		
Datum odbrane:		
DO		
Članovi komisije:		
КО		
Predsednik: prof dr Nataša Todorović	prof dr Nataša Todorović	
član: doc Ivana Stojković	doc Ivana Stojković	
član: prof dr Dušan Mrđa		

član: prof dr Maja Stojanović

UNIVERSITY OF NOVI SAD FACULTY OF SCIENCE AND MATHEMATICS

KEY WORDS DOCUMENTATION

Accession number:

ANO

Identification number:

INO

Document type:

DT

Type of record:

TR

Content code:

СС

Author:

AU

Mentor/comentor:

MN

Title:

ТΙ

Language of text:

LT

Language of abstract:

LA

Country of publication: Republic of Serbia

СР

Locality of publication:

Vojvodina

English

Monograph publication

Textual printed material

Final paper

Garabandić Miloš

Prof Nataša Todorović

Doc Ivana Stojković

Serbian (Latin)

LP		
Publication year:	2019	
РҮ		
Publisher:	Author's reprint	
PU		
Publication place:	Faculty of Science and Mathematics, Trg Dositeja Obradovića 4, Novi Sad	
РР		
Physical description: PD Scientific field:	5/182/32/0/71/0/3 Physic	
SF		
Scientific discipline:	Nuclear physic	
SD		
Subject/ Key words:	Cherenkov counting, Radioactivity, Quantulus 1220, liquid scintillation	
SKW	detector, lead	
UC		
Holding data:	Library of Department of Physics, Trg Dositeja Obradovića 4	
HD		
Note:	none	
Ν		
Abstract: AB	This final paper describes the measurement of 210PB in water Cerenkov radiation detection bz liquid scintillation spectrometer. As for liquid scintillation detector is use <i>Quantulus 1220</i> .	
Accepted by the Scientific Board:		
ASB		
Defended on:		
DE		
Thesis defend board:		
DB		
President: prof dr Nataša todorović		
Member:doc Ivana Stojković		

Member prof dr Dušan Mrđa

Member: prof dr Maja Stojanović