

RADIOACTIVITÉ:

I-INTRODUCTION:

1)-Définition:

-Phénomène physique permet la stabilisation des noyaux instables (radioactifs) d'une manière aléatoire en émettant des rayonnements

II-CONSTITUTION DU NOYAU:

- -Formée par des nucléons soit des neutrons (négativement) et des protons (positivement), Diamètre Atome = 10^{-10} m; Diamètre Noyau = 10^{-15} m
- -Les neutrons : Instable se transforme spontanément en antineutrino ับ
- Les protons :Très stable mais dans certaines conditions se transforme : neutrino ບ

-Noyau: X_Z^A

A : nombre de masse A = Z + N

Z : numéro atomique

X : symbole de l'élément chimique

III- FAMILLES NUCLEAIRES:

FAMILLE:	Caractéristique :
Isobares:	A = constant et Z ≠
Isotones:	N = constant et Z ≠
Isomères :	noyaux identiques mais états d'énergies différentes

IV-COHESION DU NOYAU:

-Cette cohésion est assurée par des forces et de l'énergie :

a)-les forces:

-Forces Nucléaires attractives :

Assure l'attraction des nucléons quelque soit leurs charges : $R=10^{-12}~\rm cm$

- -Forces Nucléaires répulsives :
- -Eviter que les nucléons ne rentre les un dans les autres: $R=0.5 \times 10^{-13} \, \text{cm}$
- -Forces répulsives électrostatiques : repousse les protons



b) L'énergie:

Énergie de masse du noyau < somme des énergies de masse des nucléons

L: Energie de liaison du noyau : représente l'énergie nécessaire pour dissocier un noyau en ses nucléons constitutifs.

→ E liaison +E du noyau=E des nucléons

 $L = (N mn + Z mp - M(X_Z^A)c^2)$ et $L = \Delta mc^2$

*L/A * c'est l'énergie de liaison moyenne assurée pour la cohésion du noyau

V-ETAT RADIOACTIF:

L'état d'un noyau instable qui cherche sa stabilité qui dépend du :

- a) La taille du noyau
- b) La proportion en protons et neutrons
 - c) Le niveau d'énergie du noyau
- -Un noyau sera instable si écart de a, b et ou c des normes
- Ces transformations radioactives :

Spontanées, Inéluctables, Aléatoires, Indépendantes des paramètres usuels, la combinaison chimique

- 1)-Loi de transformation :
 - -Conservation de la quantité de mouvement
 - -Conservation de l'énergie : E_d ≥ 0
 - -Conservation de nombre de nucléons
 - -Conservation de la charge électrique
- 2)- loi de décroissance :

$$N(t) = N_0 e^{-\lambda t}$$

- -λ: la probabilité de la désintégration d'un noyau radioactifs, ne dépend ni d'état physiques ni d'états chimiques ni de l'âge d'atome.
- Période T, demi-vie : Temps nécessaire pour la désintégration de la moitie d'échantillon : $T = \ln 2/\lambda$; $T = 0.693/\lambda$

3)-Activité:

-Taux de désintégration par unité du temps, c'est le nombre qui se désintègre au cours de temps. $a=a_0 \times e^{-\lambda t}$ et $m=\frac{a\times T\times A}{\ln(2)\times M}$

Unite d'activité:

1 MBq = 10^6 Bq / 1GBq = 10^9 Bq / Ci : 3,7.10 10 Bq / 1mCi = 3,7.10 7 Bq 1µCi = 3,7.10 4 Bq

Bq :Unité désintégration par seconde



5)-Période totale ou effective :

- **-La période effective**, est fonction de la période radioactive et de la période biologique, qui correspond au temps au bout duquel l'activité dans l'organisme aura été divisé par deux
- -La période biologique est le temps au bout duquel la moitié d'une quantité ingérée ou inhalée a été éliminée de l'organisme, ou par des processus purement biologiques.

 $\frac{1}{T_{effective}} = \frac{1}{T_{physique}} + \frac{1}{T_{biologique}}$

VI-PRINCIPALES TRANSFORMATIONS RADIOACTIVES:

Transformation:	A propos :
<mark>Emission α :</mark>	Intéresse les éléments qui se trouve au dessus de la zone de stabilité : atomes très lourds (A> 150 /Z > 82) Le spectre d'émission de raie unique et discontinu Cas1: -Les noyaux a l'état fondamental -les alpha ont les mêmes énergie Les α sont mono énergétiques Cas2: -Les noyaux ne sont pas tous à l'état fondamentalles alpha ont des énergies différentes. Les α Spectre à plusieurs raies
<mark>Émission β- :</mark>	-Concerne un excès de neutrons dans le noyau → D'où le noyau perd un neutron et gagne d'un proton en plusSpectre d'énergie est continu -L'énergie est repartie entre β- qui est positive et de l'anti neutrino .Transformation isobarique
Emission β+ :	-Concerne un excès de protons dans le noyau → D'où le noyau perd un proton et gagne un neutron en plus Spectre d'énergie continu, -Transformation isobarique
Capture électronique :	-Quand le noyau a un excès de protons mais l'énergie est pas suffisante pour qu'il puisse émet un positron. →Donc il y a pas un émission d'un positron mais il est remplacée par un émission gamma ou par électron Auger. -Transformation isobarique



<mark>Emission γ:</mark>	-C'est l'excès d'énergie du noyau qui est incapable de l'émettre sous forme d'une particule -la transformation est isomériques -un spectre discontinuQuand Il y a un délai important >0,1s entre l'émission de la particule et du rayonnements γ,le noyau est métastable
Conversion interne :	 Transfert d'énergie excédentaire du noyau a un des électrons orbitaux Expulsion d'électron. Par émission des rayon X ou électron Auger :CI si noyau lourd faiblement excité. Par émission γ:Si l'énergie est grand
Emission de paire interne :	 Noyau*: E≥ 1,022 MeV Désexcitation = création de paire (e+, e-) Ee- + Ee+ = E* - 1,022 Se fait par réaction d'annihilation ou excitation et ionisation des atomes
Fission:	-Fragmentation des noyaux très lourds , Les réactions de fission s'accompagnent souvent d'émission de neutrons (dans les réacteurs nucléaire par émission de β -)

VII- FILIATIONS RADIOACTIVES:

1)-Définition:

-un enchaînement d'émission de radioactivité successive jusqu'au l'obtention d'un noyau stable (noyau a demi vie courte)

2)-Filiation simple:

$$X^* \rightarrow X' \pm \text{particule} \pm h\nu$$
 $N_2 = N_0 (1 - e^{-\lambda t}) \text{ et } N_1 = N_0 \cdot e^{-\lambda t}$

Avec:N1=N*=N(restant) et N2=N'=N(désintégrées)

$$A2(t) = A1(t) \frac{\lambda 2}{\lambda 2 - \lambda 1} \left(1 - e^{(\lambda 1 - \lambda 2)t} \right)$$

Remarque:

Le temps est maximum quand : N1=N2, l'équilibre idéal

$$t_{\rm m} = \frac{\ln(\frac{\lambda_2}{\lambda_1})}{\lambda_2 - \lambda_1}$$

Cas particuliers:

- a)-Quand la période du père est très inferieure a celle du fils : $\lambda 1 >> \lambda 2$, T1<< T2 d'où **X'* décroît avec sa propre période** $a_2 \rightarrow Ke^{-\lambda 2}$
- **b)- l'équilibre de régime :** Quand la période du père est supérieure a celle du fils (10 fois): $\lambda 1 < \lambda 2$, λ

$$\frac{a_{2}}{a_{1}} = \frac{T_{1}}{T_{1} - T_{2}} = \frac{\lambda_{2}}{\lambda_{2} - \lambda_{1}} = Cte$$

c)- l'équilibre séculaire : Quand la période du père est très supérieur a la période du fils (par plusieurs années) : $\lambda 1 <<<\lambda 2$, T1>>> T2 : l'activité du fils devient avec le temps égale a celle du père