

Chapitre 1 : Les éléments chimiques

Programme : Un niveau d'organisation, les éléments chimiques

Savoirs	Savoirs-faire
<p>Les noyaux des atomes de la centaine d'éléments chimiques stables résultent de réactions nucléaires qui se produisent au sein des étoiles à partir de l'hydrogène initial.</p> <p>La matière connue de l'Univers est formée principalement d'hydrogène et d'hélium alors que la Terre est surtout constituée d'oxygène, d'hydrogène, de fer, de silicium, de magnésium et les êtres vivants de carbone, hydrogène, oxygène et azote.</p> <p>Certains noyaux sont instables et se désintègrent (radioactivité). L'instant de désintégration d'un noyau radioactif individuel est aléatoire. La demi-vie d'un noyau radioactif est la durée nécessaire pour que la moitié des noyaux initialement présents dans un échantillon macroscopique se soit désintégrée. Cette demi-vie est caractéristique du noyau radioactif.</p>	<p>Produire et analyser différentes représentations graphiques de l'abondance des éléments chimiques (proportions) dans l'Univers, la Terre, les êtres vivants. L'équation d'une réaction nucléaire stellaire étant fournie, reconnaître si celle-ci relève d'une fusion ou d'une fission.</p> <p>Calculer le nombre de noyaux restants au bout de n demi-vies Estimer la durée nécessaire pour obtenir une certaine proportion de noyaux restants. Utiliser une représentation graphique pour déterminer une demi-vie. Utiliser une décroissance radioactive pour une datation (exemple du carbone 14).</p>

COURS

Désintégration des noyaux radioactifs

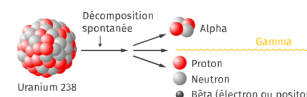
La radioactivité

Certains noyaux sont instables : on dit qu'ils sont radioactifs. La radioactivité est un phénomène naturel, qui résulte de la transmutation d'un noyau en un autre.

- Ainsi, les désintégrations successives ont contribué à la formation des 94 éléments chimiques que l'on trouve sur Terre.

Un noyau radioactif peut spontanément se désintégrer en émettant soit une particule α (noyau d'hélium), soit un électron, soit un positon.

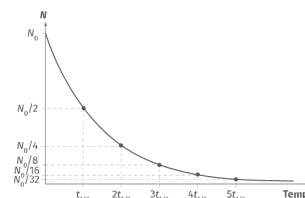
- La radioactivité est aléatoire, inéluctable, spontanée et indépendante de la substance dans laquelle le noyau radioactif se trouve.



Évolution du nombre de noyaux et demi-vie

La population de noyaux d'un échantillon décroît au cours du temps, elle est divisée par deux au bout d'une durée appelée « demi-vie ».

La courbe à côté représente l'évolution du nombre N de noyaux radioactifs en fonction du temps t . La désintégration suit une loi mathématique de décroissance. N_0 représente le nombre de noyaux radioactifs à l'instant t_0 (origine des dates) ; $t_{\frac{1}{2}}$ représente la demi-vie.



Les éléments chimiques dans l'Univers

La composition chimique de l'Univers

- L'Univers est formé de 118 éléments chimiques différents. L'hydrogène ${}^1_1\text{H}$ est l'élément chimique le plus abondant : il représente à lui seul près de 75 % des atomes présents dans l'Univers.
- Sur Terre, on a observé 94 éléments chimiques à l'état naturel, 24 autres ont été créés artificiellement.

La répartition des éléments chimiques

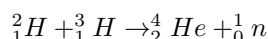
Les éléments sont répartis de manière inégale dans l'Univers : on trouve majoritairement de l'hydrogène et de l'hélium dans les étoiles, tandis que la Terre est formée principalement d'oxygène et de silicium.

Les réactions nucléaires

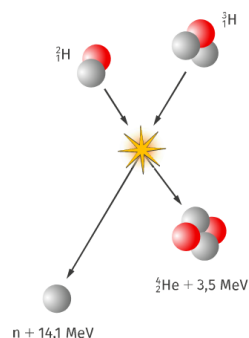
La fusion, à l'origine de la synthèse des noyaux

- Selon les théories les plus récentes, les premiers atomes ont été formés quelques minutes après le « Big Bang ». L'Univers était alors extrêmement chaud (10^9 K) et dense, les particules élémentaires se sont agglomérées pour former des noyaux d'hydrogène (${}^1_1\text{H}$), de deutérium (${}^2_1\text{H}$ ou ${}^2_1\text{D}$) et d'hélium et de lithium.
- Cette réaction nucléaire est appelée fusion nucléaire.

Au cours d'une réaction de fusion, des noyaux légers forment un noyau plus lourd en éjectant une particule et en libérant de l'énergie. L'équation de la fusion du deutérium avec le tritium s'écrit :



La réaction libère une énergie de 3,5 MeV.

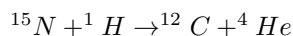


Les réactions nucléaires au cœur des étoiles

- Les autres éléments sont formés au sein des étoiles, formées par accréation des atomes créés lors du Big Bang. Les noyaux légers fusionnent et produisent des noyaux plus lourds. On y trouve ainsi plusieurs éléments comme l'oxygène ($Z=8$), le carbone ($Z=6$), mais aussi des noyaux plus lourds comme le fer ($Z=26$).
- Sous l'impact de neutrons ou d'autres particules légères, certains noyaux se cassent : c'est la fission.
- Ces éléments chimiques sont dispersés à la fin de la vie de l'étoile.

La fission nucléaire

Au cours d'une réaction de fission, des noyaux lourds se cassent en deux noyaux plus légers sous l'impact d'un neutron ou d'un proton. La réaction s'accompagne de l'éjection d'une particule et libère de l'énergie. L'équation de la fission de l'azote bombardé par un proton s'écrit :



La réaction libère une énergie de 4,96 MeV.

