Chapitre 1 : Les éléments chimiques

Programme: Un niveau d'organisation, les éléments chimiques

Savoirs Savoirs-faire

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.

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.

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.

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.

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).

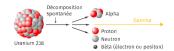
COURS

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.

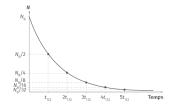


• La radioactivité est aléatoire, inéluctable, spontanée et indépendante de la substance dans laquelle le noyau radioactif se trouve.

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 ¹/₁H 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

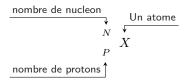
La fusion, à l'origine de la synthèse des noyaux

Selon les théories les plus récentes, les premiers atomes ont été formés quelques minutes après le « Big Bang ». L'Univers était alors extrêmement chaud $(10^9~{\rm K})$ et dense, les particules élémentaires se sont agglomérées pour

former des noyaux d'hydrogène (¹/₁H), de deutérium (²/₁H ou ²/₁D) et d'hélium et de lithium.

Cette réaction nucléaire est appelée fusion nucléaire.

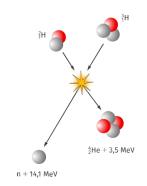
Rappel: Tout les éléments se notent:



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 :

$${}_{1}^{2}H + {}_{1}^{3}H \rightarrow {}_{2}^{4}He + {}_{0}^{1}n$$

La réaction libère une énergie de 3,5 MeV.



Les réactions nucléaires au cœur des étoiles

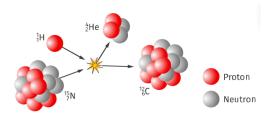
- Les autres éléments sont formés au sein des étoiles, formées par accrétion des atomes créés lors du Big Bang. Les noyaux légers fusionnent et produisent des noyaux plus lourds. On y trouve ainsi plusieurs éléments comme l'oxygène (Z=8), le carbone (Z=6), mais aussi des noyaux plus lourds comme le fer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

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 :

$$^{15}N + ^1H \rightarrow ^{12}C + ^4He$$

La réaction libère une énergie de 4,96 MeV.



EXERCICES

Exercice 1: L'Univers est constitué de 118 éléments chimiques. Seuls 94 ont été observés sur Terre, les autres étant instables.

Numéro atomique ${\cal Z}$	1	2	6	7	8	10	12	14	16	26
Élément	Н	Не	c	N	0	Ne	Mg	Si	S	Fe
Concentration (ppm)	739 000	240 000	4 600	960	10 400	1340	580	650	440	1 090
Pourcentages										

Ce tableau donne, en ppm (parties par million), la répartition des dix éléments les plus présents dans notre Galaxie.

- (a) Convertissez en pourcentage les valeurs données en ppm (parties par million) et compléter le tableau.
- (b) Représentez sous la forme d'un diagramme en bâtons l'abondance des éléments chimiques les plus fréquents.

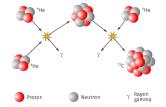
Exercice 2: Pour remplacer les centrales nucléaires à fission, qui produisent de nombreux déchets radioactifs et posent des problèmes environnementaux, la recherche s'oriente vers les réactions de fusion entre le deutérium et le tritium. Les nouvelles centrales à fusion seraient beaucoup moins polluantes et sans danger pour l'Homme.

- (a) La représentation symbolique du noyau de l'atome X est : Z_AX . Donnez la signification et le nom des nombres Z et A.
- (b) L'hydrogène a trois isotopes : l'hydrogène 1, le deutérium $\frac{1}{2}H$ et le tritium $\frac{1}{3}H$. Donnez leur composition.
- (c) Identifiez la réaction qui correspond à une fusion

Réaction 1:
$${}_{3}^{1}H \rightarrow {}_{2}^{3}He + {}_{-1}^{0}e^{-}$$

Réaction 2 : ${}^2_1H + {}^3_1H \rightarrow {}^4_2He + {}^1_0n$

Exercice 3 : Une des réactions qui se produit dans les étoiles est la réaction « triple alpha », qui est à l'origine de la formation des noyaux de carbone 12. Cette réaction se produit vers la fin de vie d'une étoile, quand la température (100 MK) devient suffisamment élevée pour que le béryllium 8 puisse rencontrer un noyau d'hélium et former le carbone 12 très stable.



- (a) Donnez la composition du noyau d'hélium 4 (Z_{He} =2), du béryllium 8 (Z_{Be} =4) et du carbone 12 (Z_{C} =6).
- (b) Écrivez les deux équations des réactions qui permettent de transformer l'hélium 4 en carbone 12.
- (c) Indiquez de quel type de réaction il s'agit.

Exercice 4 : On fait la datation au Carbone 14 d'un morceau de charbon. Cet élément radioactif est présent dans tout être vivant à un taux constant. À leur mort, les échanges de matière avec le milieu n'ayant plus lieu, le taux de carbone 14 diminue car il se désintègre. La mesure de ce taux dans un échantillon permet donc de dater approximativement sa mort.

Déterminez l'âge du morceau de charbon sachant que l'activité de l'échantillon testé montre que le nombre d'atomes de carbone 14 est 16 fois plus faible qu'à sa formation. (La demi-vie du carbone 14 est de $t\frac{1}{2}$ = 5 734 ans.)