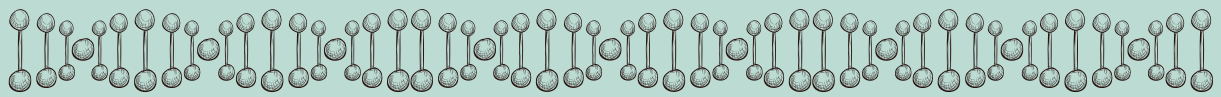


MARGARET BURBIDGE



01

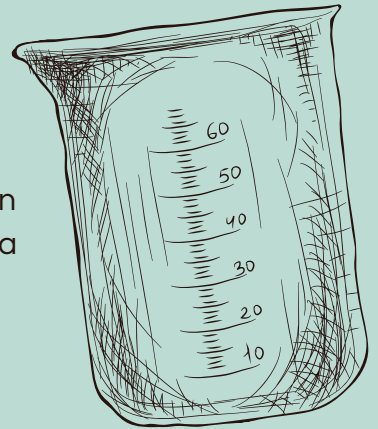
Enfance et éducation

Née au Royaume-Uni en 1919, Margaret Burbidge a grandi dans un environnement où l'exploration scientifique était encouragée. Dès son plus jeune âge, elle était fascinée par les étoiles et l'Univers. Cette passion l'a poussée à poursuivre des études en physique à l'University College de Londres, où elle a excellé académiquement et a développé ses compétences en recherche

02

B2FH et contributions scientifiques

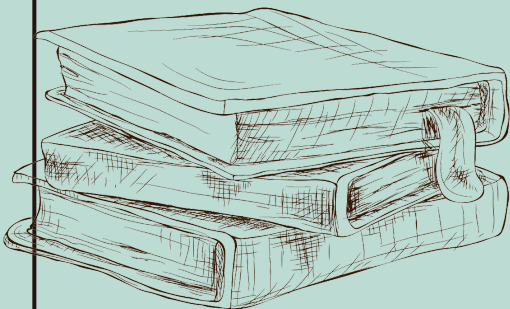
En 1957, Margaret Burbidge a co-écrit l'article révolutionnaire "Synthesis of the Elements in Stars" (B2FH) avec Geoffrey Burbidge, William A. Fowler et Fred Hoyle. Cet article a été un jalon majeur dans le domaine de l'astrophysique, posant les bases de la compréhension moderne de la nucléosynthèse stellaire. Leur travail a été crucial pour expliquer comment les éléments plus lourds que l'hydrogène et l'hélium sont formés à l'intérieur des étoiles.



03

Carrière académique et récompenses

Après avoir contribué à l'article B2FH, Margaret Burbidge a occupé des postes académiques prestigieux à l'Université de Chicago et à l'Université de Californie à San Diego. Tout au long de sa carrière, elle a été reconnue pour son excellence scientifique et a reçu de nombreuses récompenses, notamment la médaille d'or de la Royal Astronomical Society et la National Medal of Science, en plus d'être élue à l'Académie nationale des sciences des États-Unis.



04

Engagement pour l'égalité des sexes

En tant que l'une des premières femmes à avoir un impact significatif dans le domaine de l'astrophysique, Margaret Burbidge a été confrontée à de nombreux défis liés à son genre tout au long de sa carrière. Elle s'est engagée activement pour promouvoir l'égalité des sexes dans les sciences, défendant les droits des femmes scientifiques et plaidant pour un accès égal aux opportunités dans le domaine de l'astronomie et de la recherche scientifique en général.



05

Héritage et reconnaissance

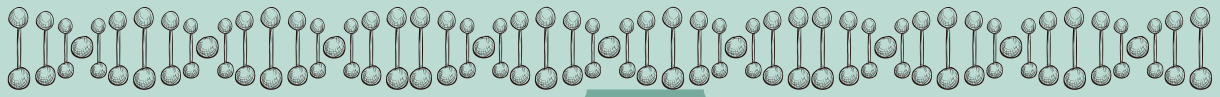
Margaret Burbidge reste une figure emblématique de l'astronomie et de la lutte pour l'égalité des sexes en sciences. Son travail novateur et son engagement ont ouvert la voie à de nombreuses femmes dans le domaine de l'astrophysique et ont inspiré des générations de scientifiques, laissant un héritage durable dans le monde de la science.



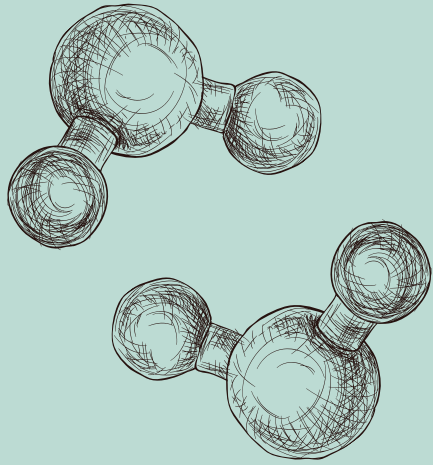
[Sa vie en video](#)

Par Naddy Haddad, George Rubeiz-Chadi Wehbe-Sirine Al Sakka

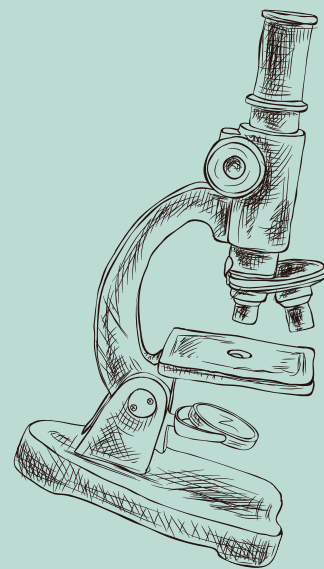
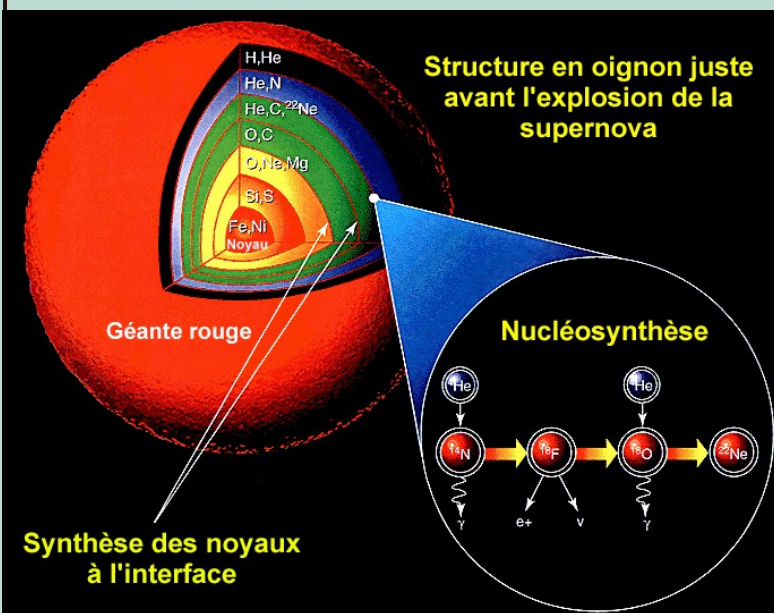
MARGARET BURBIDGE



01 La nucléosynthèse



La nucléosynthèse est le processus par lequel les éléments chimiques sont formés à partir de réactions nucléaires dans les étoiles et d'autres environnements cosmiques. Il existe deux principaux types de nucléosynthèse : la nucléosynthèse primordiale, qui s'est produite peu de temps après le Big Bang et a donné naissance aux éléments légers tels que l'hydrogène, l'hélium et une petite quantité de lithium, et la nucléosynthèse stellaire, qui se produit dans le cœur des étoiles et qui génère des éléments plus lourds jusqu'au fer. Des éléments plus lourds que le fer sont généralement formés lors de processus explosifs tels que les supernovae



02 La fusion

La fusion nucléaire se produit dans les cœurs des étoiles où les températures et les pressions sont extrêmement élevées. Les étoiles comme notre Soleil fusionnent principalement de l'hydrogène pour former de l'hélium. Ce processus, appelé fusion thermonucléaire, libère une quantité énorme d'énergie sous forme de lumière et de chaleur, ce qui maintient l'étoile brillante et chaude. Ceci explique pourquoi le soleil est notre grande source d'énergie.

La réaction de fusion nucléaire la plus courante dans le cœur des étoiles est la fusion de quatre protons (noyaux d'hydrogène) pour former un noyau d'hélium. Cela se produit en plusieurs étapes :

1. Fusion de deux protons pour former un noyau de deutérium (un proton et un neutron).
2. Fusion du deutérium avec un autre proton pour former un noyau d'hélium-3 (deux protons et un neutron).
3. Fusion de deux noyaux d'hélium-3 pour former un noyau d'hélium-4 (deux protons et deux neutrons), libérant deux protons supplémentaires.

Ce processus de fusion libère de l'énergie sous forme de rayonnement gamma, qui maintient la pression interne de l'étoile et empêche son effondrement gravitationnel. Cette énergie est également responsable de la lumière et de la chaleur que nous recevons du Soleil.

Au fur et à mesure que l'étoile épuise son réservoir d'hydrogène, elle peut fusionner des éléments plus lourds comme l'hélium, le carbone, l'oxygène et ainsi de suite, jusqu'à ce qu'elle atteigne le stade où elle ne peut plus maintenir l'équilibre entre la gravité qui la tire vers l'intérieur et la pression générée par la fusion. À ce stade, selon la masse de l'étoile, elle peut évoluer en naine blanche, en étoile à neutrons ou en supernova, produisant ainsi des éléments encore plus lourds dans le processus.

