

[https://farid.ps/articles/we\\_are\\_made\\_of\\_stardust/it.html](https://farid.ps/articles/we_are_made_of_stardust/it.html)

# Dal Big Bang alla Nucleosintesi Stellare: Siamo Fatti di Polvere di Stelle

L'universo è una vasta tela dinamica, dipinta con la luce delle stelle e gli elementi che esse forgiano. Dalla nascita cataclismica del Big Bang a un lontano futuro di un cosmo freddo, le generazioni stellari—Popolazione III, II e I, e i loro potenziali successori—hanno modellato l'evoluzione chimica, fisica e biologica dell'universo. Attraverso le loro vite ardenti e le morti esplosive, le stelle hanno creato gli elementi che formano galassie, pianeti e la vita stessa. Questo saggio esplora le epoche cosmiche, approfondendo le origini, gli ambienti e l'eredità delle generazioni stellari, con un esame dettagliato della nucleosintesi stellare—i processi alchemici che alimentano le stelle e producono gli elementi dell'universo. Culmina nella profonda verità che siamo polvere di stelle, rinati dalle ceneri di stelle antiche, e considera il futuro della formazione stellare in un universo che si oscura.

## Capitolo 1: Il Big Bang e l'Alba del Cosmo

L'universo iniziò circa 13,8 miliardi di anni fa con il Big Bang, un evento di densità e temperatura infinite in cui tutta la materia, l'energia, lo spazio e il tempo emersero da una singolarità. Questo inferno primordiale, più caldo di  $10^{32}$  K, conteneva le forze fondamentali—gravità, elettromagnetismo, forza nucleare forte e forza nucleare debole—in uno stato unificato, un fugace momento di simmetria cosmica.

### Espansione e Raffreddamento Cosmico

Entro  $10^{-36}$  secondi, l'inflazione—un'espansione esponenziale—allargò l'universo da scale subatomiche a dimensioni macroscopiche, lasciando irregolarità e seminando fluttuazioni di densità che avrebbero poi formato galassie. Entro  $10^{-12}$  secondi, la forza forte si separò dalla forza elettrodebole, seguita dalla separazione dell'elettromagnetismo e della forza debole a circa  $10^{-6}$  secondi, quando le temperature scesero sotto i  $10^{15}$  K. Queste separazioni stabilirono le leggi fisiche che governano la materia, dai quark alle galassie.

### Formazione degli Elementi Primordiali

Entro 1 secondo, l'universo si raffreddò a circa  $10^{10}$  K, permettendo ai quark e ai gluoni di condensarsi in protoni e neutroni attraverso la forza forte. Nei minuti successivi—l'epoca della nucleosintesi del Big Bang (BBN)—protoni e neutroni si fusero per formare gli elementi primordiali: circa il 75% di idrogeno-1 ( $^1\text{H}$ , protoni), il 25% di elio-4 ( $^4\text{He}$ ), e tracce di deuterio ( $^2\text{H}$ ), elio-3 ( $^3\text{He}$ ) e litio-7 ( $^7\text{Li}$ ). L'alta temperatura ( $\sim 10^9$  K) mantenne questi nuclei ionizzati, preservando un plasma di particelle cariche.

### Ricombinazione e Fondo Cosmico a Microonde

Circa 380.000 anni dopo (redshift  $z \approx 1100$ ), l'universo si raffreddò a circa 3000 K, permettendo ai protoni e ai nuclei di elio di catturare elettroni nella ricombinazione. Questo neutralizzò il plasma, formando atomi stabili di idrogeno ed elio. I fotoni, precedentemente dispersi dagli elettroni liberi, furono liberati, creando il fondo cosmico a microonde (CMB)—un'istantanea termica ora spostata a 2,7 K a causa dell'espansione. Le minuscole fluttuazioni del CMB ( $\sim 1$  parte su  $10^5$ ) rivelano i semi della struttura cosmica, rilevabili oggi da osservatori come Planck.

## Le Ere Oscure

Dopo la ricombinazione, l'universo entrò nelle Ere Oscure, un periodo senza stelle dominato da gas neutro di idrogeno ed elio. Il collasso gravitazionale all'interno di aloni di materia oscura iniziò a formare grumi densi, preparando il terreno per le prime stelle. Gli elementi primordiali, semplici e scarsi, furono le materie prime per la formazione stellare, con la materia oscura che forniva l'impalcatura gravitazionale.

# Capitolo 2: Stelle di Popolazione III—Generazione 1: I Pionieri Cosmici

Le stelle di Popolazione III, la prima generazione stellare, si accesero circa 100–400 milioni di anni dopo il Big Bang ( $z \approx 20$ – $10$ ), ponendo fine alle Ere Oscure e inaugurando l'"alba cosmica". Queste stelle si formarono in un universo denso ( $\sim 10^{-24}$  g/cm $^3$ ), caldo (CMB  $\sim 20$ – $100$  K) e chimicamente incontaminato, composto quasi interamente da idrogeno (~76%) ed elio (~24%), con metallicità  $Z \approx 10^{-10} Z_\odot$ .

## Ambiente e Formazione

L'alta densità dell'universo primordiale consentì alle nubi di gas di collassare all'interno di minialoni di materia oscura ( $\sim 10^5$ – $10^6$  masse solari), raggiungendo densità di  $\sim 10^4$ – $10^6$  particelle/cm $^3$ . La compressione gravitazionale riscaldò le nubi a  $\sim 10^3$ – $10^4$  K, ma il raffreddamento dipendeva dall'idrogeno molecolare ( $H_2$ ), formato attraverso reazioni come  $H + e^- \rightarrow H^- + \gamma$ , seguito da  $H^- + H \rightarrow H_2 + e^-$ . Il raffreddamento tramite  $H_2$ , attraverso transizioni rotazionali e vibrazionali, era inefficiente, mantenendo le nubi calde e impedendo la frammentazione. L'alta massa di Jeans ( $\sim 10^2$ – $10^3$  masse solari) favorì la formazione di protostelle massicce.

## Caratteristiche

Le stelle di Popolazione III erano probabilmente massicce (10–1000 masse solari), calde ( $\sim 10^5$  K di temperatura superficiale) e luminose, emettendo intensa radiazione UV. La loro alta massa guidava una fusione rapida, principalmente attraverso il ciclo CNO (usando tracce di carbonio da fusione precoce), esaurendo il combustibile in ~1–3 milioni di anni. I loro destini variavano: - **10–100 masse solari:** Supernove a collasso di nucleo, disperdendo metalli come carbonio, ossigeno e ferro. - **>100 masse solari:** Collasso diretto in buchi neri, potenzialmente seminando i primi quasar. - **140–260 masse solari:** Supernove a

instabilità di coppia, in cui la produzione di coppie elettrone-positrone innescava una distruzione totale, senza lasciare resti.

## Significato

Le stelle di Popolazione III furono architetti cosmici. La loro radiazione UV ionizzò l'idrogeno, guidando la reionizzazione ( $z \approx 6-15$ ), rendendo l'universo trasparente. Le loro supernove arricchivano il mezzo interstellare (ISM) con metalli, consentendo la formazione delle stelle di Popolazione II. Il feedback da radiazione, venti ed esplosioni regolava la formazione stellare, modellando le prime galassie. I loro resti di buchi neri potrebbero aver formato i semi dei buchi neri supermassicci nei centri galattici.

## Possibile Rilevamento e Prospettive Future

L'osservazione diretta delle stelle di Popolazione III è impegnativa a causa della loro distanza e della breve durata di vita. Il Telescopio Spaziale James Webb (JWST) ha fornito indizi: nel 2023, GN-z11 ( $z \approx 11$ ) mostrava emissione di elio ionizzato (He II) senza linee metalliche, suggerendo stelle di Popolazione III. Anche RX J2129-z8He II (2022,  $z \approx 8$ ) mostrava potenziali firme, sebbene nuclei galattici attivi (AGN) o stelle di Popolazione II povere di metalli rimangano alternative. La conferma richiede spettroscopia ad alta risoluzione per verificare l'assenza di metalli e una forte emissione di He II a 1640Å.

Strumenti futuri come il Telescopio Estremamente Grande (ELT) e il NIRSpec del JWST considerano  $z > 10-20$ , mirando a galassie incontaminate. Le simulazioni suggeriscono di rilevare supernove di Popolazione III attraverso le loro curve di luce uniche o onde gravitazionali da esplosioni di instabilità di coppia. Le stelle di Popolazione II povere di metalli, come quelle nell'alone galattico, potrebbero conservare i rendimenti delle supernove di Popolazione III, offrendo prove indirette. Questi sforzi potrebbero rivelare la massa, la metallicità e il ruolo delle stelle di Popolazione III nell'evoluzione cosmica.

## Capitolo 3: Stelle di Popolazione II—Generazione 2: Il Ponte verso la Complessità

Le stelle di Popolazione II si formarono circa 400 milioni a pochi miliardi di anni dopo il Big Bang ( $z \approx 10-3$ ), mentre le galassie si assemblavano in un universo meno denso e più freddo. Queste stelle collegarono l'era primordiale alle galassie moderne, costruendo complessità attraverso l'arricchimento di metalli.

## Ambiente e Formazione

La densità media dell'universo diminuì con l'espansione, ma le nubi di formazione stellare nelle prime galassie raggiungevano  $\sim 10^2-10^4$  particelle/cm<sup>3</sup> all'interno di aloni di materia oscura più grandi ( $\sim 10^7-10^9$  masse solari). Il CMB si raffreddò a  $\sim 10-20$  K, e le nubi, arricchite dalle supernove di Popolazione III, avevano una metallicità  $Z \approx 10^{-4}-10^{-2} Z_\odot$ . I metalli (ad esempio, carbonio, ossigeno) consentivano il raffreddamento tramite linee atomiche ([C II] 158 μm, [O I] 63 μm), abbassando le temperature a  $\sim 10^2-10^3$  K. Tracce di polvere mi-

gloravano il raffreddamento tramite emissione termica. La massa di Jeans ridotta ( $\sim$ 1–100 masse solari) permetteva la frammentazione, producendo masse stellari diverse.

## Caratteristiche

Le stelle di Popolazione II variano da stelle a bassa massa (0,1–1 massa solare, durata  $>10^{10}$  anni) a stelle massicce (10–100 masse solari,  $\sim 10^6$ – $10^7$  anni). Trovate negli aloni galattici, ammassi globulari (ad esempio, M13) e rigonfiamenti precoci, hanno bassa metallicità, producendo spettri più rossi. La loro formazione in ammassi riflette la frammentazione, e le loro supernove arricchivano ulteriormente l'ISM fino a  $\sim 0,1$  Z $\odot$ .

## Significato

Le stelle di Popolazione II guidavano l'evoluzione galattica. Le loro supernove sintetizzavano elementi più pesanti (ad esempio, silicio, magnesio), formando polvere e molecole che facilitavano la formazione stellare. Le stelle di Popolazione II a bassa massa, osservabili in ammassi globulari e nell'alone della Via Lattea, conservano le firme delle supernove di Popolazione III. Il feedback da radiazione ed esplosioni modellava i dischi galattici, regolando la formazione stellare. Esse posero le basi per le stelle di Popolazione I e i sistemi planetari.

## Evidenze Osservative

Le stelle di Popolazione II sono osservabili in ammassi globulari, aloni galattici e come stelle povere di metalli (ad esempio, HD 122563, Z  $\approx 0,001$  Z $\odot$ ). Le stelle estremamente povere di metalli (Z  $< 10^{-3}$  Z $\odot$ ) potrebbero riflettere i rendimenti delle Popolazioni III. Rilievi come SDSS e Gaia, e future osservazioni dell'ELT, affineranno la nostra comprensione della formazione di Popolazione II e dell'assemblaggio delle prime galassie.

# Capitolo 4: Stelle di Popolazione I—Generazione 3: L'Era dei Pianeti e della Vita

Le stelle di Popolazione I, formatesi da circa 10 miliardi di anni fa ad oggi (z  $\approx 2$ –0), dominano le galassie mature come il disco della Via Lattea. Queste stelle, incluso il Sole, hanno reso possibili pianeti e vita attraverso i loro ambienti ricchi di metalli.

## Ambiente e Formazione

L'universo è sparso ( $\sim 10^{-30}$  g/cm $^3$ ), con formazione stellare in nubi molecolari dense ( $\sim 10^2$ – $10^6$  particelle/cm $^3$ ) innescate da onde di densità a spirale o supernove. Il CMB è a 2,7 K, e le nubi, con Z  $\approx 0,1$ –2 Z $\odot$ , si raffreddano a  $\sim 10$ –20 K tramite linee molecolari (ad esempio, CO, HCN) ed emissione di polvere. La bassa massa di Jeans ( $\sim 0,1$ –10 masse solari) favorisce stelle piccole, sebbene stelle massicce si formino in regioni attive.

## Caratteristiche

Le stelle di Popolazione I variano da nane rosse (0,08–1 massa solare,  $>10^{10}$  anni) a stelle di tipo O (10–100 masse solari,  $\sim 10^6$ – $10^7$  anni). La loro alta metallicità produce spettri luminosi e ricchi di metalli con linee come Fe I e Ca II. Si formano in ammassi aperti (ad esempio, Pleiadi) o nebulose (ad esempio, Orione). Il Sole, una stella di Popolazione I di 4,6 miliardi di anni, è tipico.

## Significato: Pianeti e Vita

L'alta metallicità ha permesso la formazione di pianeti rocciosi, poiché polvere e metalli nei dischi protoplanetari formavano planetesimi. Il disco del Sole produsse la Terra circa 4,5 miliardi di anni fa, con silicio, ossigeno e ferro che formavano pianeti terrestri, e il carbonio che consentiva molecole organiche. L'output stabile del Sole e la sua lunga durata hanno sostenuto una zona abitabile per l'acqua liquida, favorendo la vita basata sul carbonio per miliardi di anni. La diversità delle stelle di Popolazione I guida l'arricchimento continuo dell'ISM, sostenendo la formazione di stelle e pianeti.

## Evidenze Osservative

Le stelle di Popolazione I dominano il disco della Via Lattea, osservabili in regioni di formazione stellare e ammassi. I rilievi di esopianeti (ad esempio, Kepler, TESS) mostrano che le stelle ricche di metalli hanno maggiori probabilità di ospitare pianeti, con circa il 50% delle stelle simili al Sole che potenzialmente ospitano mondi rocciosi. La spettroscopia rivela le loro composizioni ricche di metalli, tracciando l'arricchimento cumulativo.

# Capitolo 5: Future Generazioni Stellari: Un Cosmo Più Oscuro e Freddo

Man mano che l'energia oscura guida l'espansione cosmica, l'universo diventerà più freddo, meno denso e più ricco di metalli, alterando la formazione stellare. Entro circa 100 miliardi di anni ( $z \approx -1$ ), la formazione stellare diminuirà, e entro  $\sim 10^{12}$  anni, potrebbe cessare, portando a un cosmo oscuro ed entropico.

## Condizioni Future

La densità media diminuirà, isolando le galassie. Il CMB si raffredderà a  $<<0,3$  K, e le nubi, con  $Z > 2\text{--}5 Z_\odot$ , si raffredderanno efficientemente tramite metalli (ad esempio, [Fe II], [Si II]) e polvere. La formazione stellare dipenderà da rare tasche di gas, poiché la maggior parte del gas galattico sarà esaurita dalla formazione stellare, dalle supernove o dai getti di buchi neri. Le fusioni galattiche potrebbero temporaneamente stimolare la formazione stellare.

## Caratteristiche delle Stelle Future

Le stelle future saranno nane rosse a bassa massa (0,08–1 massa solare,  $10^{10}$ – $10^{12}$  anni), a causa del raffreddamento efficiente e della bassa massa di Jeans. Le stelle massicce saranno rare, poiché l'alta metallicità ostacola l'accrescimento di protostelle grandi. Queste

stelle emetteranno una debole luce infrarossa, oscurando le galassie. I dischi ricchi di metalli favoriranno pianeti rocciosi.

## Prospettive Cosmiche

Le galassie svaniranno man mano che le stelle muoiono, lasciando nane bianche, stelle di neutroni e buchi neri. La vita potrebbe dipendere da energia artificiale o rare oasi stellari in un universo che si avvicina alla "morte termica".

# Capitolo 6: Nucleosintesi Stellare: Forgiare gli Elementi e Lampi di Neutrini

La nucleosintesi stellare è la forgia cosmica in cui le stelle sintetizzano elementi più pesanti da quelli più leggeri, guidando l'evoluzione chimica dell'universo. Dalla fusione silenziosa nei nuclei stellari ai processi esplosivi nelle supernove, produce gli elementi che formano pianeti, vita e galassie. La catena protone-protone, il ciclo CNO, il processo triplo alfa, il processo s, il processo r, il processo p e la fotodisintegrazione, culminando in lampi di neutrini, rivelano i complessi meccanismi di formazione degli elementi e consentono una rapida rilevazione delle supernove.

## Catena Protone-Protone

La catena protone-protone (pp) alimenta le stelle a bassa massa ( $T \sim 10^7$  K, ad esempio, il Sole). Inizia con due protoni che si fondono per formare un diprotone, che decade beta in deuterio ( ${}^1\text{H} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^2\text{H} + e^+ + \nu_e$ , rilasciando un neutrino). I passaggi successivi includono: -  ${}^2\text{H} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^3\text{He} + \gamma$  (emissione di fotoni). -  ${}^3\text{He} + {}^3\text{He} \rightarrow {}^4\text{He} + 2{}^1\text{H}$ , rilasciando due protoni.

La catena pp ha rami (ppI, ppII, ppIII), producendo neutrini di diverse energie (0,4–6 MeV). È lenta, sostenendo il Sole per  $\sim 10^{10}$  anni, e i suoi neutrini, rilevati da esperimenti come Borexino, confermano i modelli di fusione stellare.

## Ciclo CNO

Il ciclo carbonio-azoto-ossigeno (CNO) domina nelle stelle massicce ( $> 1,3$  masse solari,  $T > 1,5 \times 10^7$  K). Utilizza  ${}^{12}\text{C}$ ,  ${}^{14}\text{N}$  e  ${}^{16}\text{O}$  come catalizzatori per fondere quattro protoni in  ${}^4\text{He}$ : -  ${}^{12}\text{C} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^{13}\text{N} + \gamma$  -  ${}^{13}\text{N} \rightarrow {}^{13}\text{C} + e^+ + \nu_e$  -  ${}^{13}\text{C} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^{14}\text{N} + \gamma$  -  ${}^{14}\text{N} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^{15}\text{O} + \gamma$  -  ${}^{15}\text{O} \rightarrow {}^{15}\text{N} + e^+ + \nu_e$  -  ${}^{15}\text{N} + {}^1\text{H} \rightarrow {}^{12}\text{C} + {}^4\text{He}$

Il ciclo CNO è più veloce, guidando una fusione rapida ( $\sim 10^6$ – $10^7$  anni), e produce neutrini di energia più alta ( $\sim 1$ –10 MeV), rilevabili da Super-Kamiokande.

## Processo Triplo Alfa

Nelle stelle  $> 8$  masse solari, la combustione dell'elio ( $T \sim 10^8$  K) fonde tre nuclei di  ${}^4\text{He}$  in  ${}^{12}\text{C}$  attraverso il processo triplo alfa. Due  ${}^4\text{He}$  formano un instabile  ${}^8\text{Be}$ , che cattura un altro  ${}^4\text{He}$  per formare  ${}^{12}\text{C}$ , sfruttando una risonanza nei livelli energetici di  ${}^{12}\text{C}$ . Alcuni  ${}^{12}\text{C}$  cattu-

rano  $^4\text{He}$  per formare  $^{16}\text{O}$  ( $^{12}\text{C} + ^4\text{He} \rightarrow ^{16}\text{O} + \gamma$ ). Questo processo, della durata di  $\sim 10^5$  anni, è cruciale per la produzione di carbonio e ossigeno, consentendo la vita.

## Fasi di Combustione Avanzate

Le stelle massicce attraversano rapide fasi di combustione: - **Combustione del carbonio** ( $T \sim 6 \times 10^8$  K,  $\sim 10^3$  anni):  $^{12}\text{C} + ^{12}\text{C} \rightarrow ^{20}\text{Ne} + ^4\text{He}$  o  $^{23}\text{Na} + ^1\text{H}$ . - **Combustione del neon** ( $T \sim 1,2 \times 10^9$  K,  $\sim 1$  anno):  $^{20}\text{Ne} + \gamma \rightarrow ^{16}\text{O} + ^4\text{He}$ . - **Combustione dell'ossigeno** ( $T \sim 2 \times 10^9$  K,  $\sim 6$  mesi):  $^{16}\text{O} + ^{16}\text{O} \rightarrow ^{28}\text{Si} + ^4\text{He}$ . - **Combustione del silicio** ( $T \sim 3 \times 10^9$  K,  $\sim 1$  giorno):  $^{28}\text{Si} + \gamma \rightarrow ^{56}\text{Fe}, ^{56}\text{Ni}$  tramite fotodisintegrazione e cattura.

Gli elementi del picco di ferro segnano la fine della fusione, poiché ulteriori reazioni sono endotermiche.

## Processo S (Cattura Lenta di Neutroni)

Il processo s si verifica nelle stelle AGB (1–8 masse solari) e in alcune stelle massicce, dove i neutroni vengono catturati lentamente, consentendo il decadimento beta tra le catture (ad esempio,  $^{56}\text{Fe} + n \rightarrow ^{57}\text{Fe}$ , poi  $^{57}\text{Fe} \rightarrow ^{57}\text{Co} + e^- + \bar{\nu}_e$ ). I neutroni provengono da reazioni come  $^{13}\text{C}(\alpha, n)^{16}\text{O}$  nei gusci di elio delle stelle AGB. Produce elementi come stronzio, bario e piombo in  $\sim 10^3$ – $10^5$  anni, arricchendo l'ISM tramite venti stellari.

## Processo R (Cattura Rapida di Neutroni)

Il processo r si verifica in ambienti estremi (supernove, fusioni di stelle di neutroni) con flussi di neutroni  $\sim 10^{22}$  neutroni/cm $^2$ /s. I nuclei catturano neutroni più velocemente del decadimento beta, formando elementi pesanti come oro, argento e uranio (ad esempio,  $^{56}\text{Fe} + \text{più } n \rightarrow ^{238}\text{U}$ ). Dura secondi nelle onde d'urto delle supernove o nei getti di fusione, rappresentando  $\sim 50\%$  degli elementi pesanti.

## Processo P (Cattura di Protoni/Fotodisintegrazione)

Il processo p produce isotopi rari ricchi di protoni (ad esempio,  $^{92}\text{Mo}$ ,  $^{96}\text{Ru}$ ) nelle supernove. I raggi gamma ad alta energia ( $T \sim 2$ – $3 \times 10^9$  K) fotodisintegrano i nuclei dei processi s e r (ad esempio,  $^{98}\text{Mo} + \gamma \rightarrow ^{97}\text{Mo} + n$ ), o i protoni vengono catturati in ambienti ricchi di protoni. La sua bassa efficienza spiega la scarsità dei nuclei p.

## Fotodisintegrazione nelle Supernove

Nelle supernove a collasso di nucleo, la fotodisintegrazione nel nucleo di ferro ( $T > 10^{10}$  K) scomponete  $^{56}\text{Fe}$  in protoni, neutroni ed  $^4\text{He}$  (ad esempio,  $^{56}\text{Fe} + \gamma \rightarrow ^{13}\text{He} + 4n$ ). Questo processo endotermico riduce la pressione, accelerando il collasso in una stella di neutroni o un buco nero. L'onda d'urto innesca una nucleosintesi esplosiva, espellendo elementi.

## Lampi di Neutrini e Rilevazione delle Supernove

Durante il collasso del nucleo,  $\sim 99\%$  dell'energia della supernova ( $\sim 10^{46}$  J) viene rilasciata come neutrini tramite neutronizzazione ( $p + e^- \rightarrow n + \bar{\nu}_e$ ) e processi termici ( $e^+ + e^- \rightarrow \nu +$

$v$ ). Il lampo di ~10 secondi precede l'esplosione ottica, rilevabile da strutture come Super-Kamiokande, IceCube e DUNE. I ~20 neutrini di SN 1987A hanno confermato ciò. La triangolazione da più rilevatori localizza le supernove entro secondi, consentendo osservazioni di follow-up in lunghezze d'onda ottiche, a raggi X e gamma, rivelando proprietà dei progenitori e rendimenti della nucleosintesi.

## Abbondanza Diseguale

Le abbondanze degli elementi riflettono la nucleosintesi: - **H, He**: ~98% da BBN. - **C, O, Ne, Mg**: Abbondanti da fusione. - **Fe, Ni**: Picco dovuto alla stabilità nucleare. - **Au, U**: Rari, da processo r. - **Nuclei p**: I più rari, da processo p.

## Caso di Studio: Uranio-235 e Uranio-238

$^{235}\text{U}$  e  $^{238}\text{U}$  si formano tramite il processo r in supernove o fusioni di stelle di neutroni.  $^{235}\text{U}$  (emivita ~703,8 milioni di anni) decade più velocemente di  $^{238}\text{U}$  (emivita ~4,468 miliardi di anni). Alla formazione della Terra (~4,54 miliardi di anni fa), il rapporto  $^{235}\text{U}/^{238}\text{U}$  era ~0,31 (~23,7%  $^{235}\text{U}$ ). Circa 2 miliardi di anni fa, era ~0,037 (~3,6%  $^{235}\text{U}$ ), sufficiente per la fissione. Il reattore di Oklo in Gabon si formò quando un minerale di uranio ad alto grado (~20–60% ossidi di uranio), concentrato da processi sedimentari, interagì con l'acqua sotterranea, che moderava i neutroni. Non si verificò alcun arricchimento isotopico; il naturale ~3,6%  $^{235}\text{U}$  consentì la criticità, sostenendo reazioni di fissione intermittenti per ~150.000–1 milione di anni, producendo isotopi come  $^{143}\text{Nd}$  e calore.

## Conclusione: Siamo Polvere di Stelle, Rinati dai Fuochi Cosmici

Dalla nascita ardente del Big Bang al futuro sbiadito, le stelle hanno modellato l'universo. Le stelle di Popolazione III hanno acceso il cosmo, forgiando i primi metalli. Le stelle di Popolazione II hanno costruito complessità, e le stelle di Popolazione I hanno reso possibili pianeti e vita. La nucleosintesi stellare—attraverso la catena pp, il ciclo CNO, il processo triplo alfa, i processi s, r e p, e la fotodisintegrazione—ha creato gli elementi, con lampi di neutrini che segnalano la loro diffusione esplosiva. Il reattore di Oklo, guidato dall'abbondanza naturale di  $^{235}\text{U}$ , esemplifica questa eredità. Siamo polvere di stelle, rinati dalle ceneri di stelle antiche, portando i loro elementi nei nostri corpi. Mentre l'universo si oscura, la nostra eredità cosmica potrebbe ispirare le generazioni future ad accendere nuove stelle, perpetuando la creazione in un vuoto entropico.