# Il ciclo Carbonio-Azoto-Ossigeno (CNO)

### Manuel Deodato

#### 1. Introduzione

Il ciclo CNO, o **ciclo di Bethe**, è una delle più comuni serie di reazioni nucleari che avvengono all'interno delle stelle. È la principale sorgente di energia per le stelle più massicce (cioè con masse circa il 20% maggiori di quella del sole). Il ciclo parte da quattro protoni e produce:

- una particella alfa;
- due positroni;
- · due neutrini;
- ulteriore rilascio di energia sotto forma di raggi gamma.

I nuclei di carbonio, azoto e ossigeno, da cui il ciclo prende nome, svolgono il ruolo di **catalizzatori** nella fusione nucleare indiretta dell'idrogeno. Il ciclo è complesso e avviene ad una temperatura molto alta rispetto altri processi all'interno delle stelle, pertanto ha luogo principalmente all'interno di stelle sufficientemente grandi.

#### 2. Le reazioni chimiche del ciclo

Le reazioni che avvengono nel ciclo sono:

$$^{12}C + ^{1}H \rightarrow ^{13}N + \gamma + 1,95 MeV$$

$$^{13}N \rightarrow ^{13}C + e^{+} + v_{e} + 1,37 MeV$$

$$^{13}C + ^{1}H \rightarrow ^{14}N + \gamma + 7,54 MeV$$

$$^{14}N + ^{1}H \rightarrow ^{15}O + \gamma + 7,35 MeV$$

$$^{15}O \rightarrow ^{15}N + e^{+} + v_{e} + 1,86 MeV$$

$$^{15}N + ^{1}H \rightarrow ^{12}C + ^{4}He + 4,96 MeV$$

Il ciclo inizia con protone (nucleo di idrogeno) catturato da un nucleo di carbonio-12, reazione che forma un nucleo di azoto-13; quest'ultimo produce carbonio-13 a seguito di un successivo decadimento  $\beta$ . Il carbonio-13 prodotto dal decadimento  $\beta$  interagisce con un altro protone, producendo un nucleo di azoto-14, il quale può reagire con un altro protone a formare un nucleo di ossigeno-15; questo, a seguito di un decadimento  $\beta$ , produce azoto-15. Il ciclo si conclude con il nucleo di azoto-15 che cattura un protone, formando carbonio-12 e liberando un nucleo di elio-4, insieme ad un carbonio-12, che permette di ripetere il ciclo.

Il ciclo non consuma i catalizzatori utilizzati per le varie reazioni, quindi continua fintanto che sono presenti protoni per iniziarlo.

## 2.1. Ramo secondario

Si è visto che con la probabilità dello 0,04%, la reazione finale non produce carbonio-12 e elio-4, ma ossigeno-16 e un fotone:

$${}^{15}N + {}^{1}H \rightarrow {}^{16}O + \gamma$$

$${}^{16}O + {}^{1}H \rightarrow {}^{17}F + \gamma$$

$${}^{17}F \rightarrow {}^{17}O + e^{+} + \nu_{e}$$

$${}^{17}O + {}^{1}H \rightarrow {}^{14}N + {}^{4}He$$

Quindi il ciclo non è completamente efficiente. Similmente al ruolo di carbonio, azoto e ossigeno del ramo principale, il fluoro prodotto in questo ramo secondario ha una funzione esclusivamente catalitica.

# 3. NOTE

- Aggiungere i tempi di reazione.
- Descrivere meglio il ramo secondario, con Q-valore della reazione, e spiegare che non è efficiente quanto il ramo principale.