

X02a 銀河系ハロー星の化学力学進化

中里直人(会津大)、茂山俊和(東大理)、辻本拓司(国立天文台)、吉井謙(東大理)

昨今の様々な観測機器による大量の観測結果を使って銀河進化を解釈する際には、星間物質の化学進化と恒星等の力学進化を同時に扱うモデルが必要不可欠になりつつある。これまで我々が使用してきたSPH法による化学力学銀河進化モデルでは、超新星爆発を精密にモデル化するのに必要な解像度を得ることができなかつたため、星間物質の化学進化の取り扱いが単純な手法にとどまっていた。

我々は、この従来の手法を改善するために、サブグリッドモデルとして「超新星爆発による星形成の連鎖」を導入することで、化学進化の精密化をおこなった。「超新星爆発による星形成の連鎖」とは、超新星爆発によって形成された殻状構造が力学的に不安定になり次の世代の星を形成し、それが連鎖反応のように続いていくことである(Tsujimoto, Shigeeyama & Yoshii(1999))。SPH法による銀河モデルでは、星間物質を百万太陽質量程度の粒子の集まりとして表現している。我々は、連鎖反応がこのガス粒子内部で起こっていると仮定して、ガス粒子内部の星形成と化学進化をモデル化した。この新しい化学力学進化モデルを使って、宇宙初期における星間物質の化学進化を計算した。これは、銀河系におけるハロー星の形成時期に相当しているので、我々の結果をハロー星の観測事実と比較検討することで、いままでのモデルでは難しかったハロー星の精密化学力学モデルが構築ができた。