

R25a            **アンドロメダのリングと涙**

森正夫 (筑波大学)、桐原崇亘 (筑波大学)、三木洋平 (筑波大学)、川口俊宏 (筑波大学)、濟藤祐理子 (総研大学)、Rich, M. R. (UCLA)

近年、ハッブル宇宙望遠鏡やすばる望遠鏡に代表される地上大型望遠鏡を最大限活用した近傍の深宇宙探査により、現在も続く銀河進化の過程を垣間見ることができるようになってきた。アンドロメダ銀河においては、SDSS等の観測によって、おびただしい数の暗い矮小銀河が発見されるとともに、それら矮小銀河の衝突によるものと思われるステラーストリームやステラーシェル等の痕跡が続々と明らかにされてきている。特にアンドロメダの涙 (アンドロメダストリーム) に関しては、観測・理論の両面からの研究が進展してきており、銀河衝突の際の軌道運動やその時期、衝突した銀河の質量や化学組成等について理解が進んできている。これまで行われてきた  $N$  体シミュレーションの解析によれば、このような構造を形成するためには矮小銀河の力学的質量が  $10^9 M_{\odot}$  程度であるという制限がついている (Fardal et al. 2007; Mori & Rich 2008; Miki et al. 2010)。

我々は、流体力学シミュレーションによりアンドロメダストリーム形成の理論モデルを構築している。2011年秋の学会では、 $N$  体計算と3次元の流体力学計算を組み合わせたハイブリッドシミュレーションの初期成果を報告した。本講演ではシミュレーションの詳細とアンドロメダ銀河の円盤ガスと矮小銀河に付随するガスの流体力学的な相互作用の詳細について報告する。特に、銀河円盤ガスと矮小銀河ガスの相互作用により発生する銀河円盤ガスの流体力学的な挙動と、アンドロメダの円盤ガスで観測されているリング状構造の生成過程について議論する。