2004年12月25日 東京大学 次世代天文学シンポジウム

天の川創成プロジェクト

和田桂一 (NAOJ) 富阪幸治、小久保英一郎 (NAOJ) 牧野淳一郎 (東大) 吉田直紀 (名大) 台坂博、斎藤貴之 (NAOJ)

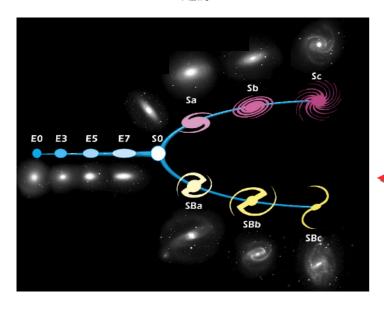


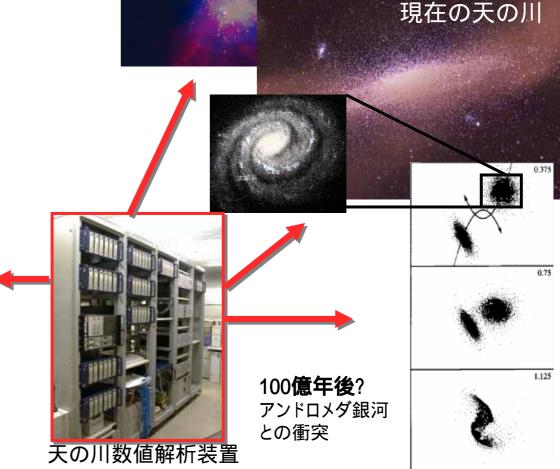
天の川創成プロジェクト

世界最高精度の理論シミュレーションにより、

- 1)天の川銀河の現在・過去・未来の姿を示す
 - 天の川銀河の形成進化のプロセスを世界ではじめて示す。
- 2)銀河形態の起源を探る

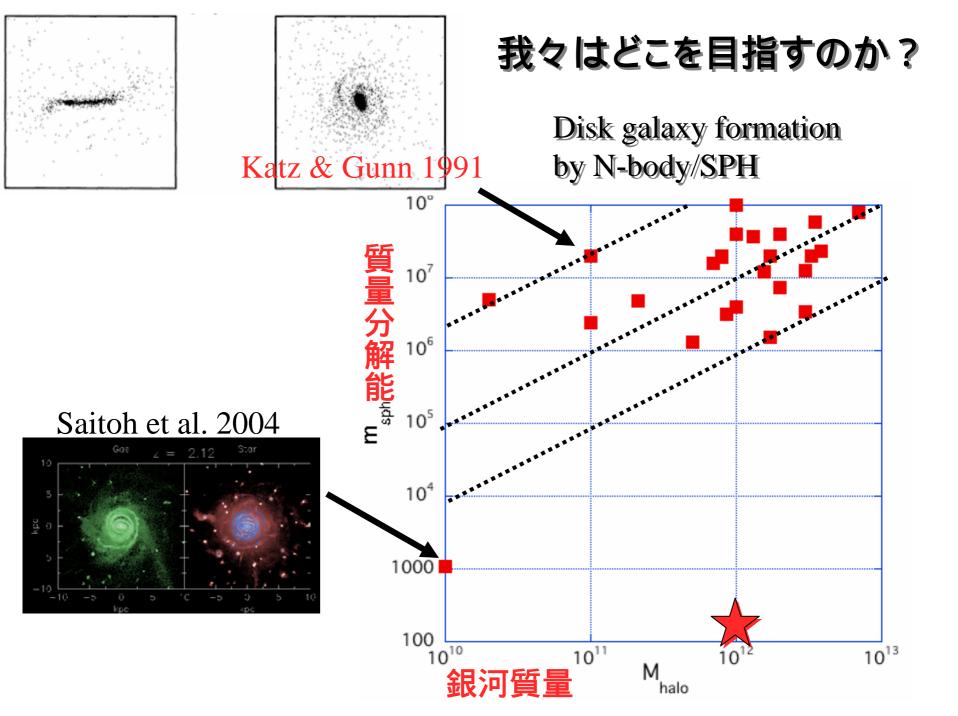
ハッブルシーケンスの起源は?





80億年前

110億年前

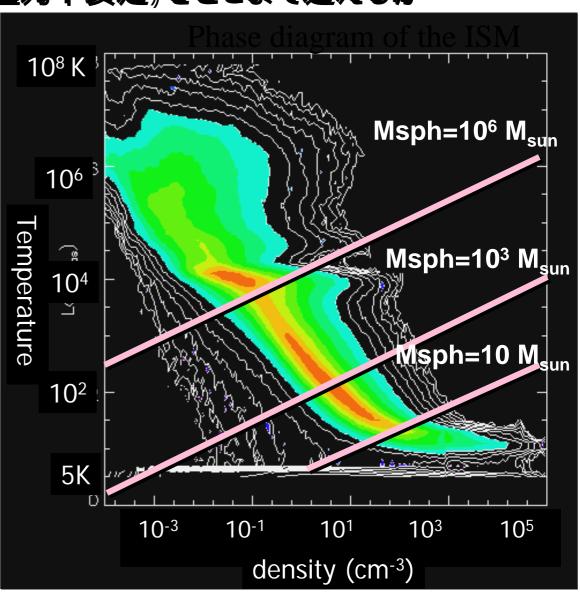


なぜ高分解能が必要か 星形成(ガス雲の重力不安定)をどこまで追えるか

M_{sph}=10⁶ M_{sun} では、 1 cm⁻³, 10⁴ K のガスしか 扱えない。

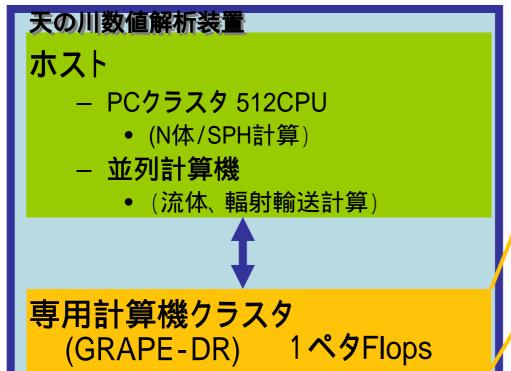
--> 星形成、フィードバックにad hocなモデル導入 が不可避

Msph=10 M_{sun} で、 分子雲1000 cm⁻³, 100 K を分解 ↓ 天の川サイズで、 SPH=10-100億体

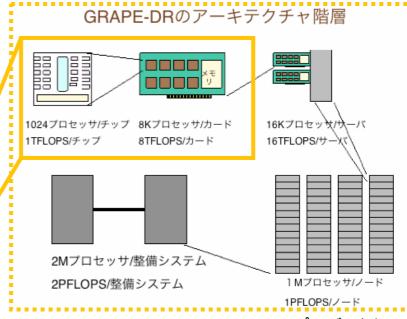


天の川創成プロジェクトと関連プロジェクト

H.17概算要求予定



科学技術振興調整費(平木東大教授代表) で開発スタート



©GRAPE-DRプロジェクト

天の川4次元 可視化データ

QuickTimeý Dz TIFFÅià èkǻǵÁj êLí£ÉvÉçÉÓÉáÉÄ ǙDZÇÃÉsÉNÉ ÉÉǾå©ÇËǎǼÇ...ÇÕïKóvÇ-Ç ÅB

次世代4次元デジタル宇宙シアター

科学技術振興調整費(観山国立天文台副台長代表) で開発スタート

©4D2U

H17年度概算要求予定

天の川数値解析装置 吉号機

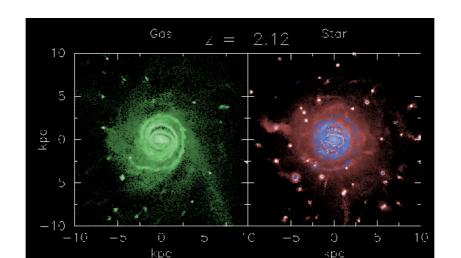
目標: 2009年頃完成

- Total mass: 10¹⁰ M_{sun} (ISM 10⁸⁻⁹ M_{sun})
- ガス質量分解能10 M_{sun}(星形成領域分解) SPH 1億体
- 恒星系空間分解能10 pc (diskの垂直方向構造分解)
 N体粒子 10億体
- 1ペタFlopsで、1モデル/数ヶ月
 - 100万プロセッサを含むGRAPE-DRクラスタで実現 可能

2004年度: プロトタイプ1号

台内予算で開発中

- 4 CPU (Xeon 3.6G)+ MicroGRAPE x 2
 - 銀河形成並列計算コードの開発
 - 性能評価
- Total mass 10¹⁰ M_{sun} (ISM 10⁹ M_{sun})の銀河形成
 - ガス質量分解能500 M_{sun} SPH 200万体
 - 3週間/1モデル
- Cf. 現状 1000M_{sun} w/ SPH 100万体
 - 現状 6ヶ月/1モデル (GRAPE-5)



GRAPE5による 100万体SPH計算 ®斎藤貴之

広い意味での天の川創成プロジェクト

- 初期条件、大規模構造形成の理解
- 星形成過程、星間ガスの物理
 - Stellar feedback (energy & radiation)
 - Chemistry & Dynamics
 - 磁場
- 輻射輸送
 - 銀河形成過程への影響
 - 星間ガスの多相構造
- 計算科学
 - 大規模並列GRAPEシステムでの重力・SPH計算
 - AMR
 - SPHにかわる流体スキーム
 - 大規模データの可視化、解析手法
- 観測プロジェクトとの連携
 - 現在の天の川銀河の理解
- 準解析的モデルによるアプローチ

天の川をキーワードに研究者のつながりをつぐる 天の川創成研??