

			2003年度 前期	
カテゴリー	グループ名	代表者	氏名(所属)	研究課題
A	g03a01	千葉 柊司	千葉 柊司(国立天文台)戸次 賢治(ニューサウスウェールズ大学)水谷有宏(総合研究大学院大学D1)	局部銀河群における銀河形成過程
B	g03b02	須藤 靖	須藤 靖(東京大学)吉田直紀(ハーバード大学)	コンパクト暗黒天体による銀河ハローの形成
A	g03a03	樽家 篤史	樽家 篤史(東京大学)阪上雅昭(京都大学)窪谷 純(京都大学)	GRAPEによる自己重力系の非平衡進化のシミュレーション
A	g03a04	井田 茂	井田 茂(東京工業大学)大槻圭史(コ罗拉ド大学研究員)小久保英一郎(国立天文台)	土星リングの力学進化と構造形成
A	g03a05	武田 隆顕	武田 隆顕(国立天文台JST研究員)長沢真樹子(NASA Ames Research)	デブリ円盤からの衛星集積と、その軌道進化過程
A	g03a06	牧野 淳一郎	牧野 淳一郎(東京大学)S.F.Portegies Zwart(Astronomical Institute'Anton Pannekoek')Holger Baumgardt(東京大学:学振外国人特別研究員)	高密度恒星系の現実的なシミュレーション
A	g03a07	野本 憲一	野本 憲一(東京大学)小林千晶(Max-Planck Institute for Astrophysics)	銀河の形成と化学力進化および銀河形態の起源
A	g03a08	古屋 泉	古屋 泉(神戸大学D3)	局所系N体計算による星雲中での微惑星形成
A	g03a09	船渡 陽子	船渡 陽子(東京大学)	局所銀河群の力学進化の研究
B	g03b10	塩谷 泰広	塩谷 泰広(東北大学学振特別研究員)戸次賢治(ニューサウスウェールズ大学)Warrick J Couch(Vncversity of New South Wales)	銀河団銀河の化学力学数値シミュレーション
A	g03a11	中里 直人	中里 直人(東京大学:学振研究員)Peter Berczik(Main Astronomical Observatory, Ukrainian National Academy of Sciences)Christian Boily(Observatoire astronomique de 'Universite Strasbourg) CHAN, Szeting(東京大学M1)	GRAPEを利用したSPHモデルによる銀河進化の研究
A	g03a12	斎藤 貴之	斎藤 貴之(北海道大学D2)幸田 仁(国立天文台PD)岡本 崇(Durham University)和田 桂一(国立天文台)羽部 朝男(北海道大学)Viktor Ziskin(The Jphns Hopkins University,graduate student)	多くの小塊を持つガス中での銀河形成
B	g03b13	釣部 通	釣部 通(大阪大学)	分子雲と原始銀河雲の分裂と降着過程の研究
A	g03a14	出田 誠	出田 誠(東京大学PD)	天の川銀河の動力学的進化
B	g03b15	小南 淳子	小南 淳子(東京工業大学D1)井田 茂(東京工業大学)	原始惑星系円盤の散逸に伴う地球型惑星形成
B	g03b16	矢作 日出樹	矢作 日出樹(国立天文台教務補佐)富阪幸治(国立天文台)和田 桂一(国立天文台)小久保英一郎(国立天文台)	多体格子系シミュレーションコードによる星団形成と微惑星系の進化
C	g03c01	井口 修	井口 修(お茶の水大学)曾田康秀(お茶の水大学)森川雅博(お茶の水大学)	自己重力系での崩壊過程での速度分布の非ガウス性の起源
C	g03c02	中道 晶香	中道 晶香(県立ぐんま天文台)	自己重力系の統計力学
C	g03c03	岡崎 敦男	岡崎 敦男(北海学園大学)早崎公威(北海道大学)山田志真子(北海道大学)	連星系における恒星ーガス円盤相互作用と球状星団中の恒星間相互作用の3次元SPHシミュレーション
C	g03c04	和田 智秀	和田 智秀(山形大学)柴田晋平(山形大学)	パルサー磁気圏における粒子加速機構の粒子シミュレーションによる研究
C	g03c05	松田 卓也	松田 卓也(神戸大学)Peter Willians(上海大学)	銀河大マゼラン雲、小マゼラン雲の数値シミュレーション
C	g03c06	伊吹山 秋彦	伊吹山 秋彦	紫外線の輻射およびそのダストとの相互作用を考慮した銀河形成、進化モデルの
C	g03c07	Eliani Ardi	Eliani Ardi(京都大学)	回転する球状星団の力学進化
			2003年度 後期	
B	g03b17	井口 修	井口 修(お茶の水大学)曾田康秀(お茶の水大学)森川雅博(お茶の水大学)	自己重力系での崩壊過程での速度分布の非ガウス性の起源