

SKYLIGHT	すばるによって冷たい暗黒物質を読み解く	千葉恆司	783
EUREKA	クラス 0 原始星からの X 線放射の発見	濱口健二	790
	スペクトロ・アストロメトリー —ミリ秒角の光学赤外線天文学	高見道弘	799
天球儀	天文教育用コンテンツの宝庫—PAONET データベースの紹介 尾久土正己, 小野智子, 中根麻希子, 縣秀彦, PAONET メンバー		808
	始まりは間違いからだった—Voigt 教授が數学者 Carl Friedrich Gauss について語る—	Hans-Heinrich Voigt	815
 シリーズ：いま天文教育を考える (5)			
	大人の科学離れの現状—世論調査、国際比較の結果から—	渡辺政隆	817
書評	「天文学入門」—星・銀河とわたしたち	三浦 均	823
雑報	2004 年度内地留学奨学金による成果報告書	矢治健太郎 田島由起子 杉山 清	824 826 828
	日本天文学会 早川幸男基金による渡航報告書 <i>COSMO 05—9th International Workshop on Particle Physics and the Early Universe—</i>	山崎 大	830
年会	日本天文学会 2006 年春季年会のお知らせ		831
 寄贈図書リスト 837			
月報だより 837			

【表紙説明】

左図: XMM ニュートン衛星で見たみなみのかんむり座星形成領域からの X 線画像。可視光写真のように短い波長を青、長い波長を赤で再現している。青く光る星のほうが、より分子雲の奥深くに埋もれていることを意味する。白い矢印の先が今回検出されたクラス 0 原始星 IRS7B。

右図: ハワイ大学の 88 インチ望遠鏡で撮影したみなみのかんむり座 R 星領域の JHK 図。中心部に白く明るく輝くのは分子雲の名前となった R 星 (中質量前主系列星)。

右図左上: すばる望遠鏡で撮影した IRS7 領域の拡大図 (HKL バンド)。三つ検出された赤外線天体のうち、左端の白い矢印の先が IRS7B、右端が IRS7A、中心は今回新たに見つかった赤外線天体。

(EUREKA 「クラス 0 原始星からの X 線放射の発見」参照)