

|          |  |                      |
|----------|--|----------------------|
| SKYLIGHT | 超新星残骸での宇宙線加速—銀河宇宙線の起源に迫る—<br>馬場 彩, 山崎 了  | 679                  |
| EUREKA   | 活動銀河核ジェットのとらせん状の磁場<br>活動銀河中心核からの広波長域放射スペクトル  | 浅田圭一 687<br>川口俊宏 694 |
| 天球儀      | 就職: 採用する側とされる側のミスマッチ?<br>—基調講演とアンケート分析結果— 日本天文学会天文教育委員会  | 706                  |
|          | 書き出しは日本語? それとも英語?  | 谷川清隆 719             |
|          | 理科教育崩壊—小学校における天文教育の現状と課題—  | 縣 秀彦 726             |
| シリーズ     | 《ミニラボ。～研究室紹介新ばーじょん (11)～》<br>東邦大学宇宙・素粒子教室  | 北山 哲 737             |
| 雑報       | 2004 年世界ハンズ・オン・ユニバース会議の報告<br>日本天文学会 早川幸男基金による渡航報告書<br><i>Astronomical Telescopes and Instrumentation</i> | 本田輝政 739<br>村上尚史 740 |
| 年会       | 日本天文学会 2005 年春季年会のお知らせ<br>日本天文学会ジュニアセッションのお知らせ<br>第 7 回ジュニアセッション—世界物理年特別企画—                              | 741<br>745           |
| 月報だより    |  | 747                  |
| 星空市場     | JJY 受信電波時計がハワイで動作!?  | 755                  |

**【表紙説明】**

X 線天文衛星 Chandra でとらえた超新星残骸 SN 1006 の姿。赤い部分は 0.5–2.0 keV の X 線で、200 万度程度の熱的プラズマの分布を表す。一方、青い部分は 2.0–10.0 keV の X 線で、数十 TeV 程度に加速された電子からのシンクロトロン放射を表す。

(SKYLIGHT 参照)