

# 目次

|                     |                                                       | ページ            |
|---------------------|-------------------------------------------------------|----------------|
| SKYLIGHT<br>〈今月の焦点〉 | ミリ波干渉計で見た渦状銀河中心                                       | 坂本 和 65        |
| EUREKA<br>〈研究紹介〉    | 「あすか」による2型セイファート銀河のX線観測                               | 上野史郎 72        |
| 天球儀<br>〈読物〉         | 天文データを使ってみよう                                          | 中嶋浩一 80        |
| 短期連載                | 暗い夜空の意義とその回復の手順 その5<br>暗い夜空を保つための照明<br>— ISO 基準化に向けて— | 磯部瑠三 87        |
| シリーズ                | 《公開！ウチの研究室(14)》<br>立教大学理学部理論物理学研究室                    | 95             |
| 書評                  | 「続 英語で科学を書こう」<br>「宇宙のさざなみ」<br>「シェイクスピア星物語」            | 97<br>98<br>99 |
| IAU 総会来る！           | ポスター発表アブストラクト投稿締め切り迫る                                 | 100            |
| 雑報                  | 早川幸男基金による渡航報告書                                        | 104            |
| 寄贈図書リスト             |                                                       | 105            |
| 月報だより               |                                                       | 105            |

## 表紙説明

渦状銀河 NGC 4321(M100)と NGC 4414 の中心1分角の範囲を、波長2.6 mmの一酸化炭素輝線で見た姿。左がCO輝線の全強度、右が輝線のドップラーシフトから求めたガスの速度場を表す。それぞれ、銀河がバーを持つ場合(M100)と持たない場合(NGC 4414)の銀河中心のガスダイナミクスの例である。共に国立天文台野辺山ミリ波干渉計を使った観測。

(SKYLIGHT 参照)

(表紙イラストレーション：藤居保子)