

## 目 次

		ページ
<b>SKYLIGHT</b> 〈今月の焦点〉	銀河における分子ガスの大局的分布と運動	久野成夫 154
<b>EUREKA</b> 〈研究紹介〉	プロジェクト SS 433 測光観測	福江 純, 石川 薫, 田鍋和仁 162
天球儀 〈読物〉	宇宙スペクトル博物館： 虹からクエーサーまで	栗野諭美, 乗本祐慈 170
<b>SPECTRA</b>	バリアフリー天文学ことはじめ	加藤万里子 177
<b>ASTRO NEWS</b> 〈天文ニュース〉	すばる望遠鏡	成相恭二 180
	小柴先生の文化勲章	戸塚洋二 186
シリーズ	《サイエンスだってやっています！ 公開天文台(4)} 京都府・綾部天文館	山本道成 188
書評	何が宇宙をつくっているか	190
雑報	日本天文学会内地留学奨学金による 留学終了報告書	191
	日本天文学会早川基金による 渡航報告書	192
月報だより		193

### 表紙説明

CO 輝線、H $\alpha$  輝線、HI 輝線、光で見た M51。CO 輝線のイメージは野辺山宇宙電波観測所 45m 鏡によって得られたもの。H $\alpha$  輝線のイメージは、Tully (ApJS 27, 415, 1974)、HI 輝線は Rots et al. (AJ 100, 387, 1990) のデータを CO 輝線の角分解能 (16") にそろえた図。CO 輝線によるイメージは分子ガスの分布を示し、HI 輝線では原子ガスの分布を示している。どちらも光で見られるような渦状構造をもっているが、銀河の中心ほど分子ガスの割合が高くなっていることがわかる。H $\alpha$  輝線でみられる星形成領域の分布もガスの分布とよくあっている。

(SKYLIGHT 参照)

(表紙イラストレーション：藤居保子)