

特集◆系外惑星観測の新世紀

巻頭言

『系外惑星観測の新世紀』特集号によせて 上野宗孝, 田村元秀 181

すばる望遠鏡による観測: 円盤から惑星へ 田村元秀

深川美里 182

ASTRO-Fによる原始惑星系円盤の観測 上野宗孝

ASTRO-F星形成ワーキンググループ 186

ドップラー法による系外惑星検出 佐藤文衛 190

木星型系外惑星の直接検出を目指して 中川貴雄

~次期赤外線天文衛星計画 SPICA~ SPICAワーキンググループ 194

地球型系外惑星探査計画への取り組み 田村元秀

: 第2の地球を探せ 芝井広, 村上浩 201

太陽系黄道光の観測と系外惑星 石黒正晃, 上野宗孝 206

ダストの物質進化からみた惑星系形成 山本哲生, 香内晃 210

惑星系の多様性の起源 小久保英一郎

—原始惑星系円盤質量による惑星の住み分け— 井田茂 215

EUREKA

<研究紹介>

ヘール・ボップ彗星におけるメタノール分子の観測 池田美穂 220

シリーズ

《海外研究室事情(40)》

Astronomical Instrumentation Group, Department of Physics,

University of Durham

ダーラム大学物理学教室天文観測装置開発グループ 田村直之 226

雑報

山火事に襲われたストロムロ山天文台

(オーストラリア・キャンベラ)

西嶋恭司 228

月報だより

230

表紙説明

中央: 木星型系外惑星の直接観測を目指すSPICA (Space Infrared Telescope for Cosmology and Astrophysics) (想像図)。SPICAには、口径3.5mという大望遠鏡を、4.5Kという極低温にまで冷却して搭載する。これにより、中間～遠赤外線領域において、画期的な高感度と高分解能をもつ観測を可能にする。2010年ごろの打ち上げを目指す。

左上(図1): HD 169142・波長 $1.6\mu\text{m}$ (Hバンド)でのコロナグラフ画像。中心星の周囲に半径約180AUのディスク構造が検出された。構造を持たない星を参照星として観測し、参照星の明るさを差し引く解析を行っているため、遮光マスクのごく近傍のデータは実際の構造ではない。

右下(図2): GG Tau・波長 $1.6\mu\text{m}$ (Hバンド)でのコロナグラフ画像。直径0.8秒角の透過度を持つマスクの中で、2重星が分離されている。リング状ディスクの内側は半径約180AUの大きさである。リング構造は中心の2重星の重力作用により形成されたと考えられる。

(特集◆系外惑星観測の新世紀『すばる望遠鏡による観測: 円盤から惑星へ』、『木星型系外惑星の直接検出を目指して~次期赤外線天文衛星計画 SPICA ~』参照)