W22a 赤外線天文衛星 IRIS: Infrared Imaging Surveyor

松本敏雄(宇宙科学研究所) IRIS チーム

赤外線天文衛星 IRIS (ASTRO-F) が宇宙科学研究所の次期衛星計画として認められ、1997 年度からスタートすることになった。IRIS は近赤外領域 (K バンド) からサブミリ波 ($200~\mu\mathrm{m}$) までの広い波長領域において IRAS より格段に深いサーベイ観測を行い 1. 原始銀河の探索および銀河形成と進化、2. 大光度赤外銀河および AGN の起源、3. 星形成および原始惑星系の進化、等の現代天文学における最重要課題の解明を目指している。

IRIS 衛星の概要は以下のとおりである。

- 軌道:太陽同期軌道、高度 700-900 km
- 観測モード: 一様サーベイ、1回(10分)/1周回の指向観測
- 望遠鏡: 口径 70 cm、F/6、液体ヘリウム冷却により温度 ~6 K
- 観測装置

- 赤外線カメラ: 波長 2-25 μm、3 チャンネル、1".2/pixel-2".4/pixel、全視野 10 分角

(IRC) 指向観測による広帯域撮像およびグリズム分光

- 遠赤外サーベイヤー: 波長 50-200 μm、4+2 チャンネル、30-50"/pixel、フーリエ分光 (FIS) ー様サーベイモードによる全天サーベイ、指向観測による分光

- ミッションライフ
 - 液体ヘリウム保持時間:約1年
 - 液体ヘリウム消失後は冷凍機によって望遠鏡を冷却し、さらに2年間近赤外観測を継続
- 打ち上げ時期: 2003年2月