Tomo-e Gozenによる 移動天体と人工物体の観測

奥村真一郎(日本スペースガード協会) 柳沢俊史、黒崎裕久、吉川 真(JAXA) 伊藤孝士、吉田二美(国立天文台) 浦川聖太郎(日本スペースガード協会) 酒向重行、大澤 亮 ほかTomo-e開発チーム

2017.2.21 木曽広視野サーベイと京都3.8m即時分光によるタイムドメイン天文学の推進



- Tomo-e Gozen (以下、Tomoe)カメラと 重ね合わせ法による 移動天体(地球接近小天体・スペースデブリ)の観測
- 地球接近小惑星の即時分光
- 短周期時間変動物体のライトカーブ

· 移動天体→露出中にトレイルするため検出しにくい













図2:重ね合わせ法で検出された小惑星

- · 移動天体→露出中にトレイルするため検出しにくい
- 短い露出の画像を足し合わせる「重ね合わせ法」
 (Yanagisawa+ 2005, PASJ 57, 399)
 あらゆる方向、あらゆる速度を仮定して足し合わせ
- ・マシンパワーが必要
 - → 解析時間を短縮するアルゴリズムの開発と FPGAボードの導入により改善

★Tomoeカメラ+重ね合わせ法による観測対象

地球接近小惑星
 恒星時追尾
 移動速度 < 60"/min ≅ 0.8pixel/sec
 2Hz×10-20枚は欲しい
 超新星サーベイのデータは利用可能?



2. 静止軌道の未知スペースデブリ(高度36000km)

望遠鏡固定 移動速度 0-4"/sec 2Hz×10枚程度





可視光域での小惑星の各スペクトルタイプの比較図.

(シリーズ現代の天文学9 太陽系と惑星より)



Courtesy of Univ. of Michigan

- 数十mクラスの小惑星の分光はほとんど成されていない
 - 地球に近づいた時しか明るくならない
 - 分光観測が困難
- 数十mクラスの小惑星
 - → 一枚岩
 - → 衝突によってできた破片
 - → 表面は母小惑星内部の情報

・IFUなら視野中心から多少はずれても大丈夫!?



松林ほか 第6回可視赤外線観測装置技術ワークショップ集録より



・秒スケール、それ以下の時間スケールの変動観測 ←通常のCCDでは不可能、 高速CCDもしくはCMOSが必要

CCDを用いた短時間スケールの ライトカーブ観測

・TDI (Time Delay Integration)を応用

* TDI…CCDの電荷転送をしながら露出を行う。 本来は視野の中で移動する天体を点状に 撮影するための技術。 SDSS等の大規模サーベイで採用



TDI面像例



対象物体(BSAT-2A)をトラッキングし、TDIで30秒露出



H-IIA のロケットボディ (WINDS: KIZUNA) (2008年2月打ち上げ)





JCSAT-2 (Tomo-e Gozen PM, 10Hz)



資料提供:Tomo-eチーム

JCSAT-2





JCSAT-2



まとめ

- Tomo-eカメラと重ね合わせ法による 移動天体の観測 → 未発見の地球接近小天体・スペースデブリが
 - 大量に発見できる可能性
- 地球接近小惑星の即時分光
 → IFUは移動天体の分光に有効
 → 母天体内部の情報
- 短周期時間変動物体のライトカーブ → Tomo-eカメラで容易に取得可能