W11b HETE2計画の進行状況

吉田篤正、松岡 勝、河合誠之、白崎祐治 (理研)、高岸邦夫、山内 誠、廿日出 勇 (宮崎大・工)、George R. Ricker (MIT) 他、HETE2 チーム

HETE (High Energy Transient Experiment) は 線バーストの紫外線・X線・ 線による多波長観測を第一目的とする小型衛星であった。HETE 衛星は、1996 年 11 月 4 日 (アメリカ東部標準時) に PegasusXL ロケットによって打ち上げられたが、ロケット 3 段目の切り離しに失敗し、衛星の電源を投入することさえできなかった。 HETE2 は HETE 衛星を再製作し打ち上げ直すもので、計画は 1997 年に NASA によって正式に承認され、スタートしたところである。打ち上げは 1999 年末に計画されている。衛星システム・搭載される観測装置に大きな変更はないが、HETE の紫外線 CCD カメラは、1 次元符合化マスクを用いた軟 X 線 CCD カメラ (SXC) に変更される。日本では HETE と同じく理化学研究所と宮崎大学・工学部が参加し、X 線観測装置 (WXM) を担当している。

WXM と SXC は衛星機上処理により、リアルタイムで、それぞれ~10 分角、~10 秒角の精度でバーストの位置を決定できる。この位置情報は、専用 VHF2 次テレメトリによって、世界中に設置された 2 次地上局に向かって放送され、さらにインターネットを介して世界中の観測者に伝達される。1997 年の 線バーストの afterglow の発見により、この HETE の実験思想が正しかったことが証明されている。HETE2 は現在の観測体制を大きく上回る位置精度と即時性をあわせもっており、期待されるものが大きい。