Z115b ガンマ線バースト観測超小型衛星群 CAMELOT の現状

深沢泰司, 高橋弘充, 水野恒史, 大野雅功 (広島大学), Norbert Werner, Jakub Ripa (Masaryk 大学), Andras Pal, Laszio Meszaros (Konkoky 天文台)

重力波が検出されて以来、その電磁波フォローアップ観測の重要性が認識され、いろいろな観測がされている。重力波は、いつどこで起こるかわからないので、広い視野を持つガンマ線観測装置が不可欠である。ただし、これまでのガンマ線観測では、位置決定精度が 2 度程度であり、それを受けた X 線観測がなければ、なかなか光学望遠鏡で観測するのが難しかった。また、貴重な重力波イベントを電磁波で見逃さないためには、全天をカバーする必要がある。そこで、我々はチェコ・ハンガリーのグループとともに、超小型衛星に簡易ガンマ線検出器を搭載し、最少 9 個の衛星をいろいろな軌道に載せて、ガンマ線搭載時刻の差を利用して、重力波源の 1 つであるガンマ線バーストを全天をカバーしながら 0.5 度以下の精度で決定する CAMELOT 計画を推進している。ガンマ線検出器は、CsI シンチレーターと SiPM という簡易的な組み合わせである。プロトタイプとして、これまで 2021 年 3 月、2022 年 1 月に衛星を打ち上げ、2 つも問題なく動作している。これまでガンマ線バーストを 2021 年 3 の個以上検出している。また、2022 年 2021 年 3 の個以上検出している。また、2022 年 2021 年