

東北大大学スプライト観測衛星(SPRITE-SAT)の開発状況

Development of Tohoku University SPRITE-SAT

坂本 祐二 [1]; 高橋 幸弘 [2]; 吉田 和哉 [3]

Yuji Sakamoto[1]; Yukihiro Takahashi[2]; Kazuya Yoshida[3]

[1] 東北大・工・航空宇宙; [2] 東北大・理・地球物理; [3] 東北大・工・航空宇宙

[1] Aerospace Engineering, Tohoku Univ.; [2] Dept. of Geophysics, Tohoku Univ.; [3] Dept. Aeronautics and Space Eng., Tohoku Univ.

<http://www.astro.mech.tohoku.ac.jp/>

東北大では、理学研究科および工学研究科の合同チームにより、スプライト観測衛星(SPRITE-SAT)を開発中であり、2008年秋以降(予定)にH-IIAでピギーバック衛星として打ち上げられる。SPRITE-SATは重量約40kg、大きさ50x50x50cm未満の小型人工衛星であり、高度約660kmの太陽同期軌道上においてsprite放電発光現象および地球 gamma線を観測する。本講演では、打上を間近に迎えたSPRITE-SATの概要および開発状況を報告する。

雷放電発光現象は世界中で一日あたり約400万回発生しており、我々に身近な現象である。さらに、1989年には spriteと呼ばれる雷雲上空での巨大な放電発光現象が発見され、1994年には Terrestrial Gamma-ray Flashes(TGF)と呼ばれる地球起源のgamma線が報告された。

SPRITE-SATプロジェクトでは2つのミッションを実施する。まず、雷放電およびspriteの水平構造観測による sprite生成メカニズムを解明する。そして、雷放電とTGFの時間的・空間的な結合関係に基づく TGF生成メカニズムを解明する。

sprite発光は鉛直50km(高度40~90kmの範囲)、水平2~50kmの大きさである。これまで地上から及び宇宙から様々な観測が行われ、その「鉛直構造」は明らかになりつつある。唯一、国際宇宙ステーションで真上から観測した例があるが、発光回数が極端に少なく、時間精度も低かった。SPRITE-SATでは spriteの「水平構造」を観測すると共に、発光回数を確保し、時刻も高精度に記録する。

TGFは地球起源のgamma線である。2002年のRHESSI衛星(NASA)では平均2日に1回の頻度でTGFを観測することに成功した。SPRITE-SATでは、TGFと雷放電を「同時に」観測することによって、時間的・空間的な対応を解明することが目的である。

観測機器は波長の異なる2台のCMOSスペクトルカメラ(視野角40度)、広角のCCDカメラ(視野角140度)、gamma線カウンタ、およびVLFアンテナ(伸展マストと兼用)で構成する。カメラは常に撮影を継続しており、雷およびスプライトを検出すると画像を保存する。またVLFアンテナの受信レベルも画像保存のトリガとなる。

現在、spriteを含む高層大気発光現象、及びTGFの観測を目的としたプロジェクトが世界中で進行中である。フランスの小型衛星TARANISは2011年打上を目標とし、デンマークの国際宇宙ステーション上観測ASIMは2009年実施が目標である。またアメリカのスタンフォード大学が中心となり、TGF観測を目的とする衛星計画を提案中である。SPRITE-SATは他国のプロジェクトに先駆けて打ち上げられる予定であり、大気電気学、気象学、さらには宇宙地球物理学、gamma線天文学における最新科学を追究し、この分野における研究に飛躍的な発展をもたらすことが期待できる。

SPRITE-SATの衛星システムの特徴は、伸展ブームと磁気トルカによる重力傾斜安定方式であり、ミッション機器パネルが常に地球方向を指向する。姿勢決定は太陽センサ、地磁気センサで実施し、軌道決定は搭載GPSを使用する。電力はシリコンセル、NiMHバッテリで構成し、損失考慮後の平均発電能力は16.8Wである。通信はUplinkがUHF帯で1200bps、DownlinkがS帯で最大9600bpsである。いずれも、東北大地上局で通信および運用する。

