

[S13-3] **FIMS와 ROSAT으로 관측한 Lupus Loop 지역의 광역분광특성**

신종호¹, 민경욱¹, 선광일², Jerry Edelstein³, 임여명¹,
류광선¹, 한원용², 박장현², 이대회², Eric Korpela³, Barry Welsh³
¹한국과학기술원(KAIST), ²한국천문연구원(KASI), ³Univ. of California, Berkeley

FIMS와 ROSAT data를 이용하여, 원자외선(FUV) 영역과 soft X-ray 영역에서 Lupus Loop(이리자리 고리) 지역의 광역분광특성을 연구하였다. ROSAT data로부터, wind-shocked gas보다 supernova(SN)-shocked gas가 softer X-ray Hardness를 보인다는 것을 확인하였다. 이는 SN-shocked gas가 wind-shocked gas보다 더 빨리 식었다는 것을 암시한다. 두 shocked gas의 접촉면, 즉 radiative cooling이 일어나고 있으리라 여겨지는 지역에서만 C IV emission을 검출한 FIMS의 관측 결과도 이러한 X-ray 관측 결과와 잘 일치한다. Lupus Cloud에서는 FUV H2 형광방출선이 검출되었다. 근처에 존재하는 Sco-Cen OB association의 존재에도 불구하고, Lupus Cloud 주변의 radiation field의 세기는 local field의 세기와 크게 다르지 않았다.

[S13-4] **The FUV Sky Survey Map with FIMS**

Wonyong Han¹, Kwang-Il Seon¹, Jang-Hyun Park¹, In-Soo Yuk¹, Uk-Won Nam¹, Dae-Hee Lee¹, Kyung-Wook Min², Kwang-Sun Ryu², Jong-Ho Shinn²,
Jerry Edelstein³, Eric Korpela³, Kaori Nishikida³
¹Korea Astronomy and Space Science Institute, ²Korea Advanced Institute of Science and Technology, ³Space Sciences Lab., University of California, Berkeley

We present the first sky map of C IV emission line, observed with the FIMS (Far-ultraviolet IMaging Spectrograph) instrument, also known as SPEAR (the Spectroscopy of Plasma Evolution from Astrophysical Radiation), onboard the first Korean Science and Technology SATellite, STSAT-1. The emission line maps of C IV 1548, 1551A were made by fitting the spectra in each pixel with Gaussian line spread functions and a constant background. Discrete FUV sources have not been removed. The brightest source is the Vela Supernova remnant. We found many interesting diffuse features as well as many well-known sources.