

## 행성상성운 NGC 6881의 방출선윤표 연구

이상민\*, 형식

충북대학교 사범대학 지구과학교육전공

### 요약

Lick Observatory의 3m 망원경과 고분산 분광기인 Hamilton Echelle Spectrograph (HES)를 사용해 행성상성운 NGC 6881를 고분산 분광관측을 하였다. HES의 관측에서는 3700 Å에서 10050 Å 영역의 많은 방출선을 얻게 해주는데, 이러한 분광자료들 중 특히 H<sub>I</sub>, HeI, HeII, [OIII], [NII], [ArIII], [SII]등의 선윤표(line profile)를 분석하였다. HES관측시 800μm의 슬릿 (1.5"영상)을 사용하였고, 이 슬릿의 크기와 CCD의 화소의 크기를 고려하면, 기기의 분해능은  $V_{inst} = 7.80 \text{ km/s}$ 이다. 2차원인 Echelle분광자료의 분석에는 IRAF를, 마지막 단계에서 얻어진 1차원의 분광선으로부터 선윤표를 그리는데는 StarLink/Dipso를 사용하였다. 방출선의 모양을 세세히 분석하면 하나처럼 보이는 경우에도 쌍 Gaussian의 합성임을 알 수 있는데, H<sub>I</sub>의 경우는 단 하나의 Gaussian 선윤표를 보인다. [OIII]5007, 4363의 플라즈마 diagnostic 분석으로부터 전자의 온도는  $T_e \sim 13,000\text{K}$ 였고, 이에 따른 각원소의  $V_{th}$ 를 구하였는데, 이러한 절차를 통해 방출선을 내는 shell의 팽창속도를 구할 수 있었다. NGC 6881의 [NII]영상, [NII]/[OIII] 영상들은 NGC 6881이 양극체이며, jet을 가지고 있음을 보여주는데, 우리는 이 연구에서 얻은 여러 방출선의 반경에 따른 팽창속도로부터, 이 성운이 어떠한 운동학적 특성을 가지고 진화해 가는지 연구해보고자 한다.

주요어 : 성간물질, 행성상성운, 방출선, 분광관측

