

## 식쌍성 BL Eridani 광도곡선 관측

한원용<sup>1</sup>, 임흥서<sup>1</sup>, 윤요나<sup>1</sup>, 윤재혁<sup>1,3</sup>, 문흥규<sup>1</sup>, 변용익<sup>2</sup>, 강용우<sup>2</sup>,  
박선엽<sup>2</sup>, 유성렬<sup>2</sup>, 배영호<sup>1,2</sup>

<sup>1</sup> 한국천문연구원

<sup>2</sup> 연세대학교 천문우주학과

<sup>3</sup> 충남대학교 천문우주학과

한국천문연구원 NEOPAT 팀과 연세대학교의 YSTAR 팀이 공동으로 호주에 설치한 광시야 자동망원경 2호기를 이용하여 W UMa형 식쌍성 BL Eridani의(HV 6277, P=0.42일, Sp= G0 type) 관측을 수행하였다. 광시야망원경을 호주 Siding Spring 천문대에 설치하고 시험관측으로 현장에서 자동관측 모드로 2일 밤, 한국에서 원격관측 모드로 3일 밤을 관측하여, VRI 필터로 새로운 CCD 광도곡선과, 5회의 새로운 극심시각을 얻었다. CCD 한 화면에 BL Eri와 같이 포함되는 별들 중에서 비교성과 검토성을 선정하여 자료를 처리하였다. 제1극심과 제2극심의 등급차이는 V 필터에서 0.25 등급 정도로 Yamasaki(1988)의 관측과 어느 정도 일치하였으나, R, I 필터를 이용한 관측은 처음 시도되는 것이어서 이전의 관측과 비교할 수 없었다. BL Eridani의 주기변화 연구와 광도곡선의 자세한 분석은 후에 진행될 예정이다.

Yamasaki, A., Jugaku, J., & Seki, M. 1988, AJ, 95, 894