

BL CAM YILDIZININ IŞIK EĞRİSİ ANALİZİ

Mustafa HELVACI¹, Cahit YEŞİLYAPRAK², Deniz ÇOKER¹,
Özgür BAŞTÜRK¹, F. Korhan YELKENCİ¹

Özet

Bilindiği gibi, Astronomide kararsızlık kuşağı olarak bilinen tayf türü A-F aralığındaki anakoldan evrimleşmiş yıldızlar, çapsal (radyal) veya çapsal olmayan (non-radyal) zonklama yapmaktadırlar. Zonklayan yıldız gözlemlerinden yıldızların iç yoğunlukları ve diğer fiziksel parametreleri hakkında önemli bulgular elde edilebileceği kanıtlanmıştır (Breger, 1995, Guzik, 1998, Kızıloğlu ve Ark., 2003). Yıldızların iç yapısıyla ilgili gözlemsel yolla elde edilecek bilgiler şüphesiz yıldız evrimi konusunda çalışan araştırmacılar için hayati önem taşımaktadır.

Bu çalışmada SX Phe türü zonklayan bir yıldız olan BL Cam yıldızı, TUG'da gözlenmiş ve ışık eğrisi analizi yapılarak çoklu zonklama mod yapısı ortaya konmuştur.

¹ Ankara Üniversitesi, Fen Fakültesi, Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü, Beşevler, Ankara.
e-postalar: Mustafa.Helvaci@science.ankara.edu.tr, denizcoker@gmail.com, ozbasturk@yahoo.com, korhanyelkenci@gmail.com,

² Akdeniz Üniversitesi, Fen Bilimleri Enstitüsü, Fizik Bölümü, 07058 Antalya,
e-posta: orion@akdeniz.edu.tr

