

EG Cep örten Çift Yıldızının Fotometrik Işık Ölçümü

A. Erdem, Ö. Gülmen, B. Kılınç
Ege Üniversitesi Fen Fakültesi
Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü
Bornova İzmir

EG Cep (BD +76° 790, HD 194089, BV 200, $m_{pg}=9^m.1$, tayf türü: A3) yıldızının 0.54 gün dönemli bir örten çift olduğu 1958 yılında Strohmeier tarafından bulunmuştur. Daha sonra fotoelektrik olarak gözlenerek β -Lyr tipi bir ışık eğrisine sahip olduğu ortaya konmuştur (Geyer, 1961). Baş ve ikinci minimum derinlikleri sırasıyla $1^m.0$ ve $0^m.3$ ' dir. Bu yıldız Geyer (1961), Cochran (Wood, 1971), Wan der Wal (1972), Kaluzny ve Semeniuk (1984) tarafından fotoelektrik olarak gözlenmiştir. Kaluzny ve Semeniuk elde ettikleri ışık eğrilerine Wilson-Devinney yöntemini uygulayarak EG Cep örten çiftinin geometrik ve fiziksel parametrelerini belirleyip, sistemin hemen hemen degen bir çift olduğunu vurgulamışlardır. Sistem, son zamanlarda birçok araştırmacı tarafından gözlenerek, çok sayıda minimum zamanı verilmiştir.

Bu örten çift, Ege Üniversitesi Rasathanesinin 48 cm Cassegrain teleskobu ile fotometrik kütle oranını bulmak ve ışık öğelerini denetlemek amacıyla 1991 gözlem sezonunda 7 gece gözlenmiştir. Gözlemlere 1992 yaz döneminde de devam edilecek, sistemin dönem sorunu incelenecek, ışık eğrileri Wilson-Devinney yöntemi ile çözümlenmeye çalışılacaktır.