

Oldukça Yüksek Dış Merkezli Çift Sistem: HD 10259

Mesut Yılmaz¹★, Selim O. Selam¹, Varol Keskin², İbrahim Özavcı¹, Didem D. İzci¹,
Onur Yörükoğlu¹

¹Ankara Üniversitesi, Fen Fakültesi, Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü, Tandoğan, Ankara

²Ege Üniversitesi, Fen Fakültesi, Astronomi ve Uzay Bilimleri Bölümü, Bornova, İzmir

Özet

2007 yılından buyana TÜBİTAK Ulusal Gözlemevi (TUG)'nde sürdürülen G-K türü dev yıldızların hassas Doppler araştırmaları kapsamında (Yılmaz et al. 2015), dikine hızları 1 ile 10 $km\,sn^{-1}$ arasında ve uzun dönemli (dönemleri 100 günden fazla) değişimler gösteren birkaç yıldız olduğu görüldü. Bu adaylardan biri de HD 10259 yıldızıdır ve dikine hızında 550 gün mertebesinde yaklaşık 5 $km\,sn^{-1}$ genlikli bir değişim sergilemektedir. Adayın hassas dikine hız ölçümleri TUG'da bulunan 1.5 m'lik RTT150 teleskobu ve ona bağlı iyot (I_2) soğurma hücresi yardımıyla elde edildi. HD 10259 yıldızının hassas dikine hız ölçümleri için yörünge analizi gerçekleştirildi ve sisteme ilişkin yörünge parametreleri tayin edildi. Yapılan en iyi Kepler yörünge fiti ile bilinen tek çizgili tayfsal çift yıldızlar içerisinde oldukça ($e \sim 0.65$) yüksek dış merkezliğe sahip bir çift sistem olduğu anlaşıldı. Bileşenin minimum kütle değeri ise $m_2\,sini \sim 0.21$ olarak elde edildi.

Anahtar Kelimeler: (stars:) binaries: spectroscopic, Yıldız Tayfı

Kaynaklar

Yılmaz M., et al., 2015, NewA, 34, 108

Erişim:

O45-1735: UAK-2018 Program — UAK Bildiri — Turkish J.A&A.