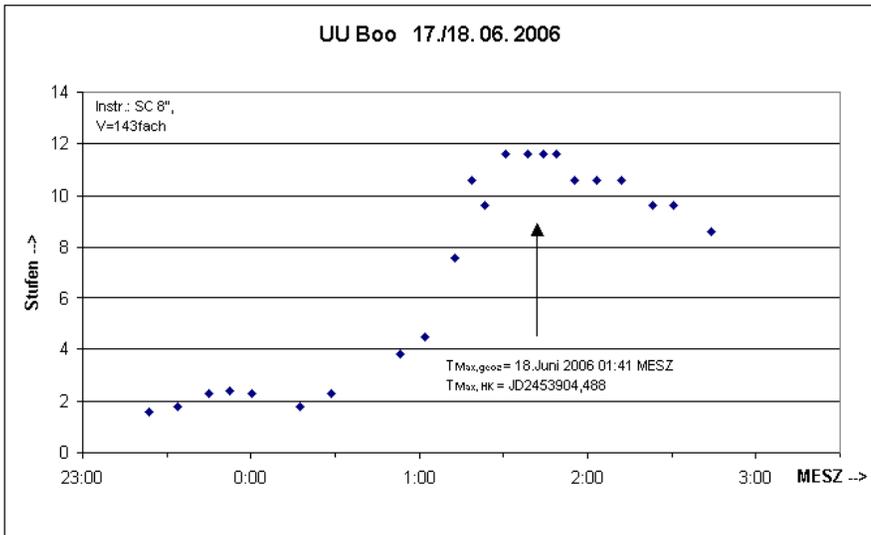


UU Bootis

Hans-Mereyntyje Steinbach

Abstract: A new observation is reported and a raw set of parabolic light changing elements is provided.

Der Stern UU Boo ($\alpha=15^h17^m05^s$, $\delta=+35^\circ 06',9$ (J2000), $M=11^m5$, $m=12^m8$) gehört zum RR-Lyr-Programm 1990 der BAV. Die letzte Beobachtung lag über 1 Jahr zurück (Agerer, JD2453475.436, CCD). Zur Vorbereitung meiner Beobachtungen für den 17./18. Juni stützte ich mich auf die Elemente des BAV-Circulars sowie auf die letzte Beobachtung von Herrn Agerer (ein Cross-check mit dem Katalog von Frau Maintz bestätigte diese Beobachtung als letzte bekannte). Allein die aus diesen beiden Quellen resultierenden Vorhersagen für das zu erwartende Maximum zeigten eine Abweichung von 1 Stunde. Da ich zu diesem Zeitpunkt keine näheren Informationen hatte, begann ich meine Beobachtungen rechtzeitig und konnte ein Maximum in Einklang mit der Vorhersage auf Basis der Agerer'schen Beobachtung feststellen: $T_{\text{Max,HK}} = \text{JD}2453904,488$ (± 0.004); $E=39000$. Die Bestimmung der Maximumzeit erfolgte mit dem SOP-Algorithmus.



Die Spannende Frage ist aber die nach den großen Diskrepanzen in den Vorhersagewerten. Antwort findet man in der hervorragenden GEOS-RR-Lyr-Datenbank (<http://dbrr.ast.obs-mip.fr/>), die einen aktuellen Stand der Beobachtungen zu sehr vielen RR Lyr-Sternen enthält, nebst B-R-Diagramm gegen die GCVS-Elemente. Für UU Boo kann man hier sehr schön sehen, daß die B-R-Werte seit Beginn der Beobachtungen im Jahre 1907 bis heute eine sehr ausgeprägte

