

V1094 Tauri erfolgreich beobachtet

H. Achterberg

V1094 Tauri ist ein Algolstern aus dem BAV Programm 2000, der nach den Angaben im Circular 2004 bis jetzt von BAV-Mitgliedern noch nicht beobachtet worden ist. Lange Zeit war unklar, wie lang die Periode dieses Sterns wirklich ist. Es handelt sich nämlich um einen Bedeckungsveränderlichen, bei dem, ähnlich wie bei VW Peg, das Nebenminimum nicht in der Mitte, sondern asymmetrisch zwischen den Hauptminima liegt. Im IBVS 4544 (D. Kaiser, G. Frey) wurde 1998 eine Ephemeridenformel für das Minimum I mit einer Periode $P = 8,988487^d$ angegeben, die offensichtlich im Wesentlichen richtig ist. Am 9.2.2004 gelang es mir nämlich, nach wochenlangem schlechten Wetter ein Hauptminimum von V1094 Tau zu beobachten (HJD = $2453045,4406 \pm 0,0035^d$), woraus sich ein $(B-R)$ -Wert von +25 Minuten bezogen auf die im IBVS 4544 angegebenen Elemente (siehe auch BAV Circular 2004) ergibt. Die Periode scheint also etwas größer zu sein und ein neuer provisorischer Wert ergibt sich zu $P_{neu} = 8,988534^d \pm 0,000018^d$. Für das Hauptminimum beträgt die Helligkeitsamplitude 0,48 mag (GCVS-Angabe), die Bedeckungsdauer D gut 7^h und die Dauer der Totalität $d = 0$. Es fehlt jetzt noch zur Bestätigung der Elemente für die Nebenminima die Beobachtung eines solchen Minimums, dessen asymmetrische Phasenlage sich nach den angegebenen Zeiten von beobachteten sekundären Minima im IBVS 5357 und IBVS 5487 (Lacy) zu $\varphi = 0,65404$ ergibt.

Herbert Achterberg, Liegnitzer Str. 12, 22850 Norderstedt