

222. TY Aurigae ($4^h 51^m 25^s + 48^\circ 10' 1''$).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Hartwig (Bamb Veröff 1.252).

LITERATUR: Guthnick und Prager, 2 Beob.* [VJS 62.54]. — Hartwig, 6 Beob.* [Bamb Veröff 1.350]. — Koyama, 37 Beob.* [Kyoto Bull 222]. — Beyer, 17 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Hoffmeister, 80 Beob.* [Sonn Mitt 20].

433. TZ Aurigae ($7^h 4^m 38^s + 40^\circ 56' 5''$).

Blažko leitet genauere Elemente ab: Max. = $2420070.458 + 0^d 391675 \cdot E$, die von Zessewitsch später vollkommen bestätigt wurden.

LITERATUR: Mündler, 3 Beob. [AN 4995]. — Blažko, Elemente [BZ 7.28]. — Zessewitsch, Elemente [BZ 12.77]. — Jordan, Beob.* [AAS 7.52]. — Luyten, Eigenbewegung [HB 847]. — Bok und Boyd, Eigenbewegung [HB 893].

401. UU Aurigae ($6^h 29^m 40^s + 38^\circ 31' 6''$) = HD 46687 (Na).

Bild der Lichtkurve von Kukarkin und Tchernov (NNVS 36).

Kukarkin und Tchernov haben das gesamte vorliegende Beobachtungsmaterial, 1000 Beobachtungen von 13 Beobachtern aus den Jahren 1894–1931, einer zusammenfassenden Diskussion unterworfen. Über einen Lichtwechsel von vielleicht achtjähriger Periode und $0^m 7 - 0^m 8$ Amplitude lagern sich Wellen mit Perioden von $130^d - 330^d$ (im Mittel 235^d), die ihrerseits von kleinen, kurzperiodischen Lichtschwankungen unterbrochen werden. Durch das Zusammenwirken dieser Helligkeitsschwankungen entsteht die komplizierte Kurve eines unregelmäßigen Veränderlichen vom μ Cephei-Typus.

LITERATUR: Kukarkin und Tchernov, 855 Beob. verschiedener Beobachter. Darstellung des Lichtwechsels [NNVS 36]. — Doberck, 29 Beob. [JO 7.88]. — Johansson, 26 Beob. [NAT 7.140]. — Hoffmeister, 33 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Hornig, 2 Beob.* [AN 5879]. — Kanamori, 5 Beob.* [Kyoto Bull 247]. — Lause, 1 Min. [NNVS 11]. — Mirovedenie, 108 Beob.* [Mirov Trudi 3.24; Mirov Isw 1922, S. 101]. — FPANN, 142 Beob.* [NNVS 12; 25-26]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 10; 11]. — AAVSO, Beob. [PA 40; 41]. — Hopmann, 4 kolorimetrische Beob. [AN 5415]. — Parenago, Bemerkungen über den Lichtwechsel [Bull Obs Corp 6]. — Kukarkin, Bemerkungen über den Lichtwechsel [Bull Obs Corp 7]. — Tchernov, Bemerkungen über den Lichtwechsel [NNVS 25-26]. — Franks, Farbe [MN 85.88]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 796; 814]. — Van Maanen, Parallaxe [Mt Wils Contr 237].

248. UV Aurigae ($5^h 15^m 18^s + 32^\circ 24' 7''$) = ADS 3934 = HD 34842 (Pec.).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Doberck (JO 7.85).

Ein von Doberck beobachtetes Maximum 2423717 entspricht nicht den Elementen von Hoffmeister. Nach HD sind in einem Spektrum 2418957 die Linien H_β und H_γ nahe gleich hell und einem schwachen Spektrum überlagert, das ein dunkles Absorptionsband zwischen H_β und H_γ hat und zur Klasse R gehören mag. Merrill hat 1922–1925 fünf Spektren erhalten, die untereinander erhebliche Verschiedenheiten aufweisen. Die Emissionslinien des Wasserstoffs sind das Hauptmerkmal. Die Intensität von H_α wechselt, H_β ist immer kräftiger als H_γ . Auf einer Platte sind die dunklen D-Linien kräftig. Das Kohlenstoffband bei $\lambda 5635$ ist vorhanden. Eine Platte zeigt ein kräftiges Absorptionsband bei $\lambda 4976$, das nach dem roten Ende zu schwächer wird. Auf der letzten Platte, die zu einer Zeit aufgenommen wurde, als der Stern schwach war, ist das Spektrum deutlich vom N- oder einem späten R-Typus, auf den andern Platten sind dagegen die Kohlenstoffbänder beträchtlich schwächer und der Typus nicht so ausgesprochen. Die Änderung in der Intensität der Bänder ist, im Vergleich mit andern N-Sternen, ungewöhnlich groß.

LITERATUR: Doberck, 31 Beob. 1 Max. 2 Min. [JO 7.85]. — Prager, 3 Beob. [VBB 4.41]. — Hoffmeister, 62 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — Merrill, Spektrum [ASP 38.175]. — Franks, Farbe [MN 85.88]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 796; 814].