

WZ Tauri ($3^h 41^m 15^s + 20^\circ 6'$).

Ortsberichtigung (AN 235.319).

Vergleichsternhelligkeiten von **Parénago** (VS 4.231) und **Beyer** (ErgAN 12, 2.57).

Entdeckt von **L. Ceraski** als veränderlich zwischen $9\frac{1}{2}$ und $11\frac{1}{2}^m$ ph. **Esch** und **Beyer** bemerkten, daß die Rektaszension in der Entdeckungsanzeige um 1^m zu groß angegeben war. Nachdem **Nabokov** den Lichtwechsel als kurzperiodisch bezeichnet hatte, stellten **Shapley** und **Hughes** fest, daß **WZ Tauri** ein Doppelstern sei, dessen nachfolgende Komponente nach Abzug der vorangehenden in den Grenzen $12^m.4$ und $15^m.4$ ph. halbperiodisch veränderlich ist (Periode rund 150^d). Nach **Beyer** jedoch zeigt der Stern langsame und völlig unregelmäßige Schwankungen.

LITERATUR: **Blažko**, Entdeckungsanzeige [AN 232.15]. — **Esch**, falscher Ort [BZ 10.92]. — Bb.* [VJS 70.269]. — **Beyer**, Ort [BZ 11.23; 28]. — Art [Erg AN 11, 4.6]. — Bb. Max. Min. Art [ErgAN 12, 2.57]. — **Selivanov**, Bb.* [VS 1, 12]. — **Parénago**, Bb.* [VS 4.231]. — **Nabokov**, Art [bfl. Mitt.]. — **Shapley** und **Hughes**, Doppelstern. Art [HA 90.166].

XX Tauri ($5^h 13^m 38^s + 16^\circ 36'.7$).

Ort bestimmt von **Reinmuth** (BZ 9.85) und **Kostinsky** (AN 233.63). — Umgebungskarte von **Schwaßmann** und **Wachmann** (AN 232, Tafel 4; Berg Mitt 29), **Phillips** (PA 36.51), **Campbell** (HB 859) und **Wachmann** (AN 234.409). — Vergleichsternhelligkeiten von **Campbell** (HB 859), **Graff** (BZ 10.9), **Wachmann** (AN 234.409; VJS 64.199), **Beyer** (AN 235.433) und **Mitchell** (Virg Publ 6.234). — Bild der Lichtkurve von **Wachmann** (AN 234.409) und **Beyer** (AN 235.433).

Die Nova wurde von **Wachmann** und **Schwaßmann** am 18. November 1927 auf einer Objektivprismenaufnahme als Stern $9^m.6$ Größe auf Grund ihres Spektrums entdeckt. Durch Aufnahmen, die in **Harvard** vor der Entdeckung gewonnen worden waren, ließ sich das Maximum auf den 1. Oktober 1927 festlegen. Die Helligkeit betrug dabei $5^m.9$ ph. Dann wurde die Nova sehr schnell wieder schwächer, durchlief Anfang 1928 ein sekundäres Minimum ($13^m.2$) und sank im Laufe des Jahres unter wellenförmigen Schwankungen von der 12. auf die 13. Größe. Die Exnova ist schwächer als 15. Größe ph. Nach dem Ablauf der Erscheinungen gehört **XX Tau** zu den schnellen Novae. Der spektrale Ablauf entsprach dem photometrischen Verhalten. Radialgeschwindigkeitsmessungen sind nicht bekannt geworden.

LITERATUR: **Schwaßmann** und **Wachmann**, Entdeckungsanzeige. Bem. [BZ 9.82]. — Sp. [Berg Mitt 29; AN 232.273]. — Bb.* [VJS 64.199]. — **Reinmuth**, Bb. [BZ 9.85; AN 238.333]. — **Luther**, Bb. [BZ 9.85; VJS 63.145; AN 236.59]. — **Cannon**, Bb. [BZ 9.85; PA 35.593; HB 856]. — **Graff**, Bb. Bem. [BZ 9.87; 10.18]. — Bb. Sp. [BZ 10.9]. — Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.166]. — **Münch**, Sp. [BZ 9.87]. — Bem. [BZ 9.91]. — **Kostinsky**, Bb. [AN 233.63]. — **Wachmann**, Bb. [BZ 10.59; AN 234.409]. — Bem. [VJS 64.199]. — **Nijland**, Bb.* [AN 233.297; 235.294]. — **Stevenson**, Bb. [MN 88.616]. — **Beyer**, Bb. Beschreibg. [AN 235.433]. — **Campbell**, Bem. [HC 345; 353; 367; 378; 408; 418]. — Bb. [PA 44.99]. — **AAVSO**, Bb. [PA 36-40; 42; 43; HA 104; 107; 110; 116]. — **Lacchini**, Bem. [BZ 11.77; 12.40; 83]. — Bb. [BZ 11.77]. — **Schorr**, Bb.* [VJS 64.196]. — **Mitchell**, Bb. [Virg Publ 6.65]. — **Mc Laughlin**, Lichtkurve* [AAS 9.157]. — Bem. [PA 47.541]. — **RG**. [ApJ 91.369]. — Sp. [AJ 1149]. — Raumkoordinaten [AJ 1153]. — **Münch**, Sp. [BZ 9.87; 91]. — Spektralaufnahmen [VJS 63.206].

XY Tauri ($4^h 1^m 36^s + 6^\circ 1'.2$).

Entdeckt von **Ross**; **Kukarkin** und **Parénago** geben die Elemente: Max. = 242 4448 + 206^d. *E*; Mirastern; Grenzen des Lichtwechsels: $12^m.4$ und 16^m ph.

LITERATUR: **Ross**, Entdeckungsanzeige [AJ 882]. — **Beljawsky**, Bb. [AN 233.369]. — **Kukarkin** und **Parénago**, Elemente [AVK 48].

XZ Tauri ($4^h 25^m 52^s + 18^\circ 0'.9$).

Entdeckt von **Schajin**, der eine Periode von 260^d für möglich hielt. Diesem Wert widersprach jedoch zuerst **Esch**, der anfänglich eine Periode von 96^d feststellen zu können glaubt, die er aber bald