

LITERATUR: **Bohlin**, Entdeckungsanzeige [BZ 3.55; Obs 45.57; NAT 2.161; HB 759]. — Bb. Bem. [AN 218.203]. — Bb.* [VJS 58.147]. — **Bailey**, Bb. [HB 759]. — **Esch**, Bb. [BZ 6.5]. — Bb.* [VJS 70.269]. — **Parenago**, Art. Bb. [VS 4.228]. — **Himpel**, Bem. Farbenindex. Art. Bb. [AN 270.185; 272.78; BZ 25.29; 38; UAI Circ 937]. — **Jacchia**, Art [Bologna Pubbl 2.183]. — **Graff**, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.166]. — **Yamamoto**, Bb.* [Kyoto Bull 285]. — **Beyer**, Bb. Bem. Art [Erg AN 12, 2.56]. — **Joy**, Sp. [ASP 54.33; ApJ 102.168]. — **Joy und R. E. Wilson**, Sp. [ApJ 109.231].

VV Tau ($3^h 35^m 47^s + 19^\circ 47'.3$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Parenago** (VS 4.230).

Entdeckt von **Wolf** als veränderlich zwischen 11^m und 14^m und bestätigt von **Parenago**. **Shapley** und **Hughes** hingegen fanden die Helligkeit des Sterns konstant.

LITERATUR: **Wolf**, Entdeckungsanzeige [AN 218.63]. — **Parenago**, Bb. [VS 4.230]. — **Beyer**, Bb.* [bfl. Mitt.]. — **Shapley und Hughes**, konstant [HA 90.166].

VW Tauri ($3^h 47^m 49^s + 21^\circ 22'.5$).

Entdeckt von **Wolf** als veränderlich zwischen 13^m und 14^m ph. **Shapley** und **Hughes** konnten jedoch die Veränderlichkeit nicht bestätigen.

LITERATUR: **Wolf**, Entdeckungsanzeige [AN 218.63]. — **Shapley und Hughes**, konstant [HA 90.166].

VX Tauri ($4^h 19^m 43^s + 16^\circ 19'.6$).

Entdeckt von **Graff**, der für diesen Mirastern die Elemente gibt: $\text{Max} = 242\,3735 + 270^d \cdot E$. Aus **Eschs** Beobachtungen folgert **Prager** bei **Graff** einen Fehler in der Epochenzählung und leitet dann selbst die Elemente ab: $\text{Max.} = 242\,3737 + 296^d \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m.8$ und 15^m ph.

LITERATUR: **Graff**, Entdeckungsanzeige [BZ 5.27]. — Elemente [BZ 5.52]. — Art [BZ 6.29]. — Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.165]. — **Esch**, Max. 1932 Anfang Januar; 1932 Oktober $20 \pm$; 1935 März $27 +$ [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.269]. — **Prager**, Elemente [KE 1936]. — **Hoffmeister**, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — **Schorr**, Bem. [VJS 59.102].

YY Tauri ($4^h 33^m 18^s + 22^\circ 36'.0$).

Ort bestimmt von **Reinmuth** (AN 238.333).

Entdeckt von **Beljasky** als veränderlich zwischen $9^m.7$ und 13^m ph. **Zessewitsch** bezeichnet den Stern als langperiodisch und **Esch** vermutete eine Periode von etwa 13 Monaten. **Brun** dagegen hält den Stern für unperiodisch.

LITERATUR: **Beljasky**, Entdeckungsanzeige [AN 220.255]. — **Reinmuth**, Bb. [AN 238.333]. — **Zessewitsch**, Art [BZ 9.31]. — **Esch**, Periode 13 Monate [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.269]. — **Beyer**, Bem. [AN 276.32]. — Bb.* [bfl. Mitt.]. — **Böhme**, Bb.* [AN 261.440]. — Bb.* [VJS 72.140]. — **Brun**, Art. Bb. [BAF 6.89].

VZ Tauri ($4^h 59^m 15^s + 21^\circ 37'.5$).

Entdeckt von **Woods** als veränderlich zwischen $12^m.8$ und $14^m.6$ ph. Sonst ist über den Stern nichts bekannt geworden.

LITERATUR: **Woods**, Entdeckungsanzeige [HB 807].

WW Tauri ($3^h 55^m 28^s + 29^\circ 58'.4$) = BD + $29^\circ 662$ ($9^m.3$) = AG Cbr E 1955 ($9^m.1$) = Yale 9 Nr. 1955.

Vergleichsternhelligkeiten von **Beyer** (AN 262.313).

Entdeckt von **Beljasky**, der den Stern zuerst für einen Algolveränderlichen hielt. **Zessewitsch** bezeichnete dann den Lichtwechsel als δ Cephei-ähnlich oder halbperiodisch mit den Elementen