

1574. **TT Cephei** ($22^{\text{h}} 2^{\text{m}} 6^{\text{s}} + 62^{\circ} 0'$).

LITERATUR: Brun, Bb.* [VS 5.197]. — Tschernowa, Elemente [AVK 48]. — Hetzler, Infrarot-Untersuchungen [ApJ 86.519].

1567. **TU Cephei** ($21^{\text{h}} 59^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 62^{\circ} 45'$).

LITERATUR: Tschernowa, Elemente [AVK 48].

1581. **TV Cephei** ($22^{\text{h}} 6^{\text{m}} 48^{\text{s}} + 62^{\circ} 37'6$).

LITERATUR: Tschernowa, Elemente [AVK 48].

1556. **TW Cephei** ($21^{\text{h}} 50^{\text{m}} 4 + 61^{\circ} 28'5$).

LITERATUR: Tschernowa, Elemente [AVK 48].

TX Cephei ($23^{\text{h}} 48^{\text{m}} 37^{\text{s}} + 75^{\circ} 37'5$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Baker (MN 97.541) und Tschernowa (VS 8.21).

LITERATUR: Baker, Bb. [MN 97.541]. — Zverev, Art. Max. [VS 5.191]. — Tschernowa, Elemente. Max. [VS 8.21].

TY Cephei ($21^{\text{h}} 55^{\text{m}} 42^{\text{s}} + 86^{\circ} 10'1$).

In einem Zeitraum von 30 Jahren verläuft nach Hassenstein der Lichtwechsel näherungsweise periodisch mit einer Periode von 330^{d} Dauer, jedoch ist die Lichtkurve stark veränderlich; die Minima sind deutlicher ausgeprägt als die flachen Maxima. Wenn man den Stern zur Mira-Klasse rechnet, dann ist seine Lichtkurve von der Form γ .

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 42]. — AFOEV, Bb. [BAF 9]. — Zverev, halbperiodisch. Max. Min. [VS 5.191]. — Ahnert, Bb. [MVS 110]. — Hassenstein, Bb. Bearbeitung [AN 278.253].

TZ Cephei ($0^{\text{h}} 19^{\text{m}} 24^{\text{s}} + 73^{\circ} 20'9$).

Umgebungskarte von Baker (MN 97.541). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 262.260), Baker (MN 97.541) und S. Gaposchkin (HA 108, 1).

LITERATUR: Beyer, Bb. Max. Min. Elemente [AN 262.260]. — Baker, Bb. [MN 97.541]. — Campbell, Periode [PA 45.390]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Judkina, EB. [VS 6.280]. — Joy, Sp. (G6—K2e). RG. [ApJ 115.25]. — Bidelman, Sp. (G6—K2e; M2) [ApJ Suppl 1.205].

UW Cephei ($20^{\text{h}} 56^{\text{m}} 51^{\text{s}} + 58^{\circ} 30'1$).

Wachmann macht darauf aufmerksam, daß in der Entdeckungsanzeige der Ort fehlerhaft angegeben ist. Dies wird von Reinmuth bestätigt. Es bestehen daher die Identitäten: $87.1920 = 657.1936 = P 5501$. Nach Morgenroth und Himpel verläuft der Lichtwechsel Mira-artig.

LITERATUR: Wachmann, Berichtigung. Identität [MVS 40]. — Reinmuth, Berichtigung. Identität [BZ 25.106]. — Morgenroth, unabhängig gefunden [AN 261.261]. — Nielsen, Bb. [BZ 19.79]. — Himpel, Mira-Art [BZ 26.25].

UY Cephei ($21^{\text{h}} 5^{\text{m}} 41^{\text{s}} + 58^{\circ} 21'5$).

Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von Tschernowa (VS 8.21).

Nach Tschernowa lauten die Elemente dieses Mira-Sterns: $t_{\text{max.}} = J. T. 242 8760 + 282^{\text{d}}7 \cdot n$. Grenzen des Lichtwechsels: $11^{\text{m}}2$ und $16^{\text{m}}5$ ph.

LITERATUR: Himpel, Mira-Art [BZ 26.25]. — Tschernowa, Max. Elemente [VS 8.21]. — Soloviev, Max. [AC144.13].