

1613. **SZ Aquarii** ($22^{\text{h}} 37^{\text{m}} 26^{\text{s}} - 21^{\circ} 42'.0$).

Bild der Lichtkurve von P. G a p o s c h k i n (HA 115, 10).

LITERATUR: P. Gaposchkin, Periode. Sp. [HA 113, 4]. — Bb.* halperiodisch [HA 115, 10]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Perepelkina, EB. [VS 7.226]. — abs. Helligkeit. Entfernung. EB. [VS 7.230]. — Rosino, Sp. (K5e) Bem. [ApJ 113.60].

1627. **TT Aquarii** ($22^{\text{h}} 49^{\text{m}} 41^{\text{s}} - 9^{\circ} 54'.4$).

LITERATUR: Zinner, Bb.* [AN 265.345].

TU Aquarii ($21^{\text{h}} 2^{\text{m}} 29^{\text{s}} + 0^{\circ} 58'.1$).

Vergleichsternhelligkeiten von B e y e r (Erg AN 11, 4.60).

LITERATUR: Esch, Bb.* [VJS 70.264]. — Max. 34 Aug $16 \pm$ [bfl. Mitt.]. — Beyer, Bb. Max. Elemente. unperiodisch [Erg AN 11, 4.60]. — Parenago, Bb. Bem. [VS 6.46]. — P. Gaposchkin, Bb.* halperiodisch? [HA 115, 22]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 96.374].

TV Aquarii ($20^{\text{h}} 48^{\text{m}} 33^{\text{s}} - 2^{\circ} 0'.7$).

LITERATUR: Zinner, Bb.* Max. Elemente [AN 265.345].

TW Aquarii ($20^{\text{h}} 58^{\text{m}} 55^{\text{s}} - 2^{\circ} 26'.4$).

LITERATUR: Beyer, Bb. [Erg AN 11, 4.56]. — Joy, R.G. abs. Helligkeit [ApJ 96.347; 361].

TX Aquarii ($21^{\text{h}} 1^{\text{m}} 34^{\text{s}} - 1^{\circ} 44'.1$).

Ort bestimmt von S t e i n (ASV 9). — Umgebungskarte von S t e i n (ASV 9). — Vergleichsternhelligkeiten von S t e i n (ASV 9) und E s c h (Spec Vat Ric 1.286).

LITERATUR: Esch, Bb. [Spec Vat Ric 1.286]. — Bb.* [VJS 70.264]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.306].

TY Aquarii ($21^{\text{h}} 42^{\text{m}} 57^{\text{s}} - 0^{\circ} 5'.6$).

LITERATUR: Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

TZ Aquarii ($21^{\text{h}} 56^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 6^{\circ} 4'.9$).

Bild der Lichtkurve von Z e s s e w i t s c h (VS 6.174).

LITERATUR: A O L U, Bb.* [Leningrad Bull 4]. — Max. [Tadjik Eph 6]. — Soloviev, Bb.* Max. Lichtkurve [Tadjik Circ 31]. — Elemente [Tadjik Circ 41]. — Zessewitsch, Max. Elemente [VS 6.174]. — Alanija, Max. [AC 146.14].

UU Aquarii ($22^{\text{h}} 3^{\text{m}} 54^{\text{s}} - 4^{\circ} 15'.5$).

Die Angaben über die Art des Lichtwechsels widersprechen sich, da A h n e r t den Stern als unregelmäßig mit einem für längere Zeiträume aussetzenden Lichtwechsel bezeichnet, während P. G a p o s c h k i n einen halperiodischen Lichtwechsel mit $P = 62^{\text{d}}_2$ findet.

LITERATUR: P. Gaposchkin, Periode [HA 113, 4]. — Bb.* Max. Min. [HA 115, 22]. — Esch, Bb.* [VJS 70.264]. — Ahnert, Bem. [AN 272.286].