

[HA 56.198]. — van Maanen, Parallaxe [ASP 33.111; Mt Wils Contr 11.176]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814; 1105; ApJ 89.223]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.249]. — Schlesinger, Parallaxe [JBA 35.137]. — Gyllenberg, EB. [Lund Medd II, 53]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.164].
Spektrum [HA 56.198; 79.164].

104. **S Trianguli** ($2^h 21^m 22^s + 32^\circ 17'.4$).

Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10), Müндler (AN 209.45) und Zinner (Bamb Veröff 1.311).

Die letzten von Enebo angegebenen Elemente lauten: $\text{Max.} = 241\,9036 + 248^d \cdot E$; sie stellen auch das von Nielsen beobachtete Maximum J. T. 243 0728 dar. Grenzen des Lichtwechsels $8^m.7$ und $[12^m.4 \text{ vis.}]$ Spektrum: M2e.

LITERATUR: Enebo, Elemente [AN 217.439]. — Max. [AN 231.11]. — Bb. Elemente [Enebo 10]. — Müндler, Bb. [AN 209.45]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.531]. — Cannon, Sp. [HB 897]. — Nielsen, Max. [AN 274.192]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

82. **T Trianguli** ($1^h 50^m 57^s + 33^\circ 31'.8$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 223.121). — Umgebungskarte von Hoffmeister (Sonn Mitt 6).

Enebo gibt die Elemente: $\text{Max.} = 242\,1162 + 314^d \cdot E$, Hoffmeister dagegen die Elemente: $\text{Max.} = 242\,1164 + 320^d \cdot E$. Die wenigen bekannt gewordenen Maxima lassen sich jedoch noch am besten durch die Formel: $\text{Max.} = 242\,0192 + 322^d \cdot E$ darstellen. Grenzen des Lichtwechsels: $10^m.0$ und $[14^m \text{ vis.}]$.

LITERATUR: Enebo, Max. Elemente [AN 217.439]. — Hoffmeister, Elemente. Bb.* [bfl. Mitt.; AN 229.63; Sonn Mitt 20]. — Korsunowsky, Max. [Mirov Bull 25]. — Gitz, Max. [VS 3.131]. — Miczaika, Bb.* Max. Elemente [AN 261.72]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 18; 19; 20; 22]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.165]. — Nielsen, Max [AN 271.149]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48].

80. **U Trianguli** ($1^h 49^m 42^s + 33^\circ 16'.7$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 223.121). — Umgebungskarte von Martinoff (Engelh Bull 20) — Vergleichsternhelligkeiten von Martinoff (Engelh Bull 20), Zessewitsch (VS 2.13) und Kukarkin (VS 4.69). — Bild der Lichtkurve von Kukarkin (VS 4.70) und Martinoff (Engelh Bull 20).

Blazkos Elemente konnten durch mehrere Beobachtungsreihen bestätigt werden. Die letzten Elemente stammen von Martinoff; sie lauten: $\text{Max.} = 241\,9100.2259 + 0^d.447\,25319 \cdot E$. Gemäß seiner Lichtkurve gehört der Stern in Baileys Unterklasse a. Die von Zessewitsch vermutete Veränderlichkeit der Periode und der Lichtkurve kann noch nicht als erwiesen gelten. Grenzen des Lichtwechsels: $12^m.1$ und $13^m.1 \text{ vis.}$

LITERATUR: Zessewitsch, Elemente [BZ 9.31]. — Bb. Elemente. Max. [VS 2.13]. — Bb.* [Leningrad Bull 3]. — Kukarkin, Bb. Max. Elemente [VS 4.68]. — Martinoff, Max. [Engelh Bull 1]. — Bb.* Elemente [VS 5.205]. — Bb. Max. Elemente [Engelh Publ 20]. — AOLU, Bb.* Max. [Leningrad Bull 4; Tadjik Eph 6]. — Shapley, abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279; Mt Wils Contr 153]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 821]. — EB. [ApJ 89.220]. — Jordan, Bb.* [AAS 7.52]. — Bok und Boyd, EB. [HB 893]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.166].

72. **V Trianguli** ($1^h 26^m 10^s + 29^\circ 50'.9$).

Ort bestimmt von Schembor (AJ 952; AN 241.253). — Vergleichsternhelligkeiten von Jordan (Allegh Publ 7, 2.157) und Wright (HA 89.13). — Bild der Lichtkurve von Jordan (Allegh Publ 7, 2.157) und Hoffmeister (AN 208.249, Tafel 3).

Die von Hoffmeister abgeleiteten Elemente haben sich als richtig erwiesen, wie vor allem die Beobachtungen von Jordan und Nijland gezeigt haben. Letzterer hat sie geringfügig verbessert: