

Bb. [Sonn Mitt 13]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 197; 252]. — Winnecke, Bearb. Max. Elemente [Bamb Veröff 3.168; 254]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Bohrmann, Verbesserungen zu Schönfelds Bb. [AN 246.368]. — Nakamura, Bb.* [Kyoto Bull 263]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.129]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 30]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.468]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.202].

929. S Scorpil ($16^h 11^m 43^s - 22^\circ 38'8$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅). — Umgebungskarte von Hagen (Spec Vat 12) und Mitchell (Mem Amer Acad 14, 4, Tafel 9). — Vergleichsternhelligkeiten von Hagen (Spec Vat 11.254; 12.69), Mitchell (Mem Amer Acad 14, 4; Virg Publ 6.266), Winnecke (Bamb Veröff 3.41), Hartwig (Bamb Veröff 1.307) und Hoffmeister (Sonn Mitt 13).

Neu abgeleitet wurden die instantanen Elemente:

- I. Ep. 13 bis 61: Max. = $240\ 2769.5 + 176^d 46 \cdot E$ (21)
- II. Ep. 61 bis 92: Max. = $241\ 1233.1 + 178^d 39 \cdot E$ (13)
- III. Ep. 91 bis 106: Max. = $241\ 6584.7 + 175^d 27 \cdot E$ (13)
- IV. Ep. 106 bis 120: Max. = $241\ 9210.8 + 181^d 12 \cdot E$ (9)
- V. Ep. 120 bis 151: Max. = $242\ 1740.3 + 176^d 39 \cdot E$ (27)
- VI. Ep. 151 bis 178: Max. = $242\ 7213.7 + 178^d 77 \cdot E$ (14)

und aus 179 Epochen mit 99 beobachteten Maxima die mittlere Periode gleich $177^d 39$. Sterne und Campbell erhielten dafür den Wert $177^d 13$. Der Lichtwechsel vollzieht sich in den Grenzen $9^m 3$ und $14^m 8$ vis. Spektrum M(3)e.

LITERATUR: Hartwig, Elemente [VJS 51.261; 292]. — Bailey, Periode [HB 798]. — AAVSO, Bb. [PA 24—32; 34—43; HA 79.51; 104; 107; 110; 116]. — Zinner, Bb.* [Erg AN 4, 3]. — Šafařík, Bb. bearbeitet von Pračka [Šaf-Pr 2]. — Luyten, Max. [Leiden Ann 13, 2]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.126; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Plakidis, Bb. [JO 7.56; Athen Ann 10.12]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 6; 8]. — Hagen, Bb. [Spec Vat 11.158]. — Ludendorff, Bem. [Seel-Festschr S. 89]. — Hoffmeister, Bb. [Sonn Mitt 13]. — Ensor, Max. [JASSA 2.74; 123; 197; 252]. — Winnecke, Bb. Max. Elemente [Bamb Veröff 3.169; 255]. — Hartwig, Bb. Max. [Bamb Veröff 1.525; 597]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Bohrmann, Verbesserungen zu Schönfelds Bb. [AN 246.368]. — Nakamura, Bb.* [Kyoto Bull 263]. — NZAS, Bb. [NZ Circ 17; 18]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.129]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 30]. — Campbell und Sterne, Periode [HA 105.468]. — Young und Jenkins, EB. [AJ 784]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.202]. — R. E. Wilson und Merrill, abs. Helligkeit. Raumbewegung [ApJ 95.251].

II. 437. T Scorpil (1860) Nr. 1 ($16^h 11^m 5^s - 22^\circ 43'6$).

Bild der Lichtkurve von Sawyer (JRASC 32.72).

Sawyer hat sich in einer längeren Abhandlung mit der Geschichte des Sterns auseinandergesetzt. Sie kommt dabei zu folgenden Schlüssen: „Entweder beziehen sich Poggson's abweichende Beobachtungen auf einen von den anderen Beobachtern nicht wahrgenommenen zweiten Ausbruch oder sie beziehen sich auf einen anderen Stern. Die Nova gehört zum Kugelhaufen M80 = NGC 6093. Sie erreichte im Maximum die absolute Helligkeit $-9^m 4$ vis.“ Da die Maximalhelligkeit der Novae rund -7^m , die der Supernovae -14^m beträgt, dürfte die Nova T Sco eine Mittelstellung zwischen den typischen und den Supernovae einnehmen.

LITERATUR: Sawyer, Abhandlung [JRASC 32.69]. — Lundmark, Parallaxe. abs. Helligkeit [ASP 34.207; MN 85.880]. — Zinner, Bb.* [Erg AN 4, 3]. — Winnecke, Bb. [Bamb Veröff 3.215]. — Nakamura, Bb.* [Kyoto Bull 263]. — AAVSO, Bb. [PA 24—32]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte* [Spec Vat Ric 1.106].

944. U Scorpil ($16^h 16^m 45^s - 17^\circ 38'5$).

Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von Thomas (HB 912).

Der Beweis für die Richtigkeit der Annahme, daß es sich bei U Sco um eine Nova handele, wurde durch Thomas erbracht, die den Stern auf Harvard-Platten unabhängig als Veränderlichen erkannt hat. Nach ihren Beobachtungen hat der Stern 1906 und 1936 ein Maximum durchlaufen, so daß bereits