

885. **ST Herculis** ($15^{\text{h}} 47^{\text{m}} 47^{\text{s}} + 48^{\circ} 47'1$) = HD 142143 (Mc).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Grouiller (BAF 2.96).

LITERATUR: Luyten, 10 Beob. [Leiden Ann 13,2.18]. — Nijland, 61 Beob.* Bemerkungen über den Lichtwechsel. Farbe 3.4 [BAN 266]. — Miczaika, Beob.* [BZ 15.62; 17.2]. — AAVSO, Beob. [PA 25-27; 35; 36]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 12; BAF 1-4]. — FPANN, 50 Beob.* [NNVS 12; 25-26]. — Wilson, Eigenbewegung [AJ 814]. — Merrill, Radialgeschwindigkeit [ApJ 58.215].

1078. **SU Herculis** ($17^{\text{h}} 44^{\text{m}} 50^{\text{s}} + 22^{\circ} 34'3$) = HD 162198 (Mc).

Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (AN 5091; 5100; VJS* 63.165) und Hartwig (Bamb Veröff 1.288).

Neue Elemente hat Wright abgeleitet: Max. = $2411605 + 333.5 \cdot E$. Photographische Amplitude $10^{\text{m}5} - 13^{\text{m}0}$. Spektrum M6e.

LITERATUR: Graff, 37 Beob. [AN 5100]. — Payne, Elemente von Wright [HB 860]. — Esch, 110 Beob.* [VJS 70.266]. — 5 Max.: 2424940, 6951, 7295, 7630, 7954 [Briefl. Mitt.]. — Beyer, 1 Max. [BZ 17.41]. — 20 Beob.* [Briefl. Mitt.]. — Hartwig, 17 Beob. [Bamb Veröff 1.481]. — Mirovedenie, 9 Beob. [Mirov Bull 18].

1165. **SV Herculis** ($18^{\text{h}} 22^{\text{m}} 18^{\text{s}} + 24^{\circ} 58'0$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅). — Bild der Lichtkurve von Jacchia (Bologna Pubbl 2.212).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-29: Max. = $2412648 + 239.6 \cdot E$ (13), $M - m = 11.2^{\text{d}}$ (7)
 II. Ep. 31-46: Max. = $2420091 + 239.7 \cdot E$ (15), $M - m = 10.7$ (14)
 III. Ep. 47-61: Max. = $2423919 + 237.4 \cdot E$ (15), $M - m = 10.4$ (15)

Mittlere Elemente: Max. = $2412670 + 239.0 \cdot E$ (43), $M - m = 10.7$ (36)
 Max. = $9^{\text{m}8}$ ($8^{\text{m}9} - 11^{\text{m}3}$), Min. = $14^{\text{m}3}$ ($13^{\text{m}4} - 15^{\text{m}0}$).

LITERATUR: Luyten, 15 Beob. 2 Max. 2 Min. [Leiden Ann 13,2.21.33]. — Beyer, 17 Beob. 1 Max. [AN 5411; BZ 6.35]. — Lacchini, Periode [BZ 3.59]. — 25 Max. 19 Min. [BZ 3.55; 59; 4.17; 5.5; 14; 37; 49; 9.4; 48; 71; 10.22; 88; 11.4; 52; 77; 12.13; 50; 82; 13.4; 31; 60; AN 5487; 5627; 5885; 5919; 5941; 5973; 6014]. — Esch, 73 Beob.* [VJS 70.266]. — 7 Max.: 2425108, 6286, 6523, 6768, 7235, 7736, 7958 [Briefl. Mitt.]. — Dolberg, 2 Beob. [Bgd₂₅, Nr. 3300]. — Campbell, 22 Beob. [HA 79.57]. — 38 Max. 37 Min. [HA 79.133; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [PA 24-43]. — AFOEV, Beob. [Lyon Bull 5-13; BAF 1-4].

1029. **SW Herculis** ($16^{\text{h}} 54^{\text{m}} 11^{\text{s}} + 21^{\circ} 42'0$).

909. **SX Herculis** ($16^{\text{h}} 3^{\text{m}} 15^{\text{s}} + 25^{\circ} 10'6$) = HD 144921 (K2).

Karte der Umgebung von Hagen (ASV 6 bei RU Herculis; vgl. Spec Vat 11.64). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Beyer (ErgAN 8.C23), Esch (Valk Veröff 1.199), Merola (Nap Contr 2.17). — Bild der Lichtkurve von Gerasimovič (HB 869), Shapley (HC 237), Merola (Nap Contr 2.17), Joy (ApJ 75.130).

Der Stern ist viel beobachtet worden und von mehreren Beobachtern sind aus mehr oder minder umfangreichen Beobachtungsreihen neue Lichtwechselelemente abgeleitet worden. Als Periodenwert fand Luyten 99.6, gab aber später den verbesserten Wert 102.5, Jordan fand 102.8, Beyer 103.2. Die ausführlichste Untersuchung, die sich auf 1080 photographische Beobachtungen auf Harvard-Platten von Evans 1900-1929 sowie auf die visuellen Beobachtungen der AAVSO 1922-1929 stützte, rührt von Gerasimovič her, der die mittleren Elemente ableitete: Max. = $2419608 + 102.95 \cdot E$, $M - m = 4.2^{\text{d}}$. Diese Elemente lassen jedoch noch erhebliche systematische Abweichungen übrig, die für die Hälfte des in Betracht gezogenen Zeitraums durch ein Zusatzglied von der Form $9^{\text{d}} \sin(12^{\circ} E + 258^{\circ})$ dargestellt werden können, für die übrige Zeit aber nicht. Die Helligkeit im Maximum ist veränderlich von