

Bb. Max. [AN 252.285]. — Loreta, Max. [BZ 21.117; 22.95; 24.22]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.324] — Nijland, Bb.* Bb. Max. Min. [AN 224.217; 227.101; 229.349; 233.301; 235.291; 238.237; 242.27; 245.153; 249.1; 252.73; 76; 259.75; VJS 60.147; 61.178; 62.151; 63.233; 64.273; 65.208; 66.303; 67.319; 68.276; 69.346; 70.260; 71.236]. — Max. Elemente [AN 245.153]. — Dolberg, Bb. [Bgd₂₅]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 11.77; 12.40; 95; 13.60; AN 246.92; 304; 249.369; 251.222]. — Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257]. — Sanford, Sp. RG. [ApJ 82.211; 99.145].
Spektrum [HC 111; HA 56.208; 79.192].

1606. **SS Pegasi** ($22^{\text{h}} 29^{\text{m}} 14^{\text{s}} + 24^{\circ} 2'9''$) = HD 213 837 (Md).

Ort bestimmt von Musselius (AN 223.60). — Umgebungskarte von Stein (ASV 9). — Vergleichsternhelligkeiten von Stein (ASV 9), Esch (Spec Vat Ric 1.296), Enebo (Enebo 10) und Beyer (AN 259.118).

Die in der Folgezeit von Enebo und Esch angestellten Beobachtungen bestätigten ziemlich nahe die Elemente von Enebo. Beinahe übereinstimmende Elemente haben dann Beyer und Prager angegeben; die letzteren lauten: Max. = $241\ 8872 + 419^{\text{d}}.3 \cdot E$. Nach Beyer's Beobachtungen ist die Lichtkurve von der Form α nach Ludendorff's Einteilung. Spektrum M7e.

LITERATUR: Enebo, Elemente. Max. Bb. [AN 217.439; 231.11; Enebo 10.46]. — Esch, Elemente [BZ 6.13]. — Max. 1933 Jul 18, 1934 Aug 12 od. früher [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Bb. [Spec Vat Ric 1.296]. — Beyer, Max. [BZ 18.11]. — Bb. Max. Elemente [AN 259.118; 276.27]. — Ludendorff, Bem. [AN 220.155]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.324]. — Merrill, RG. [ApJ 94.205]. — Prager, Berichtigung zu AN 259.118 [AN 265.13].
Spektrum [HA 56.209; 79.193].

1621. **ST Pegasi** ($22^{\text{h}} 44^{\text{m}} 19^{\text{s}} + 26^{\circ} 49'7''$) = Yale 9 Nr. 13724 = HD 216 026 (Mb).

Ort bestimmt von Ba e (Lyon Bull 9.224; Lyon Publ 1, 11), H i n s (Leiden Ann 15, 1), P a l m é r (Lund Medd II, 66; 103.166) und R. E. W i l s o n (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10; 11.28) und Beyer (Erg AN 8,3.58).

Die späteren Beobachtungen von Enebo und Beyer haben ergeben, daß der Stern den halbperiodischen zuzuzählen ist; nach letzterem beträgt der Abstand der Maxima häufig 136^{d} . Grenzen des Lichtwechsels: $8^{\text{m}}8$ und $9^{\text{m}}9$ vis.

LITERATUR: Enebo, Elemente. Art. Bb. [Enebo 10; 11.28]. — Beyer, Bb. Periode. [Erg AN 8, 3.58]. — Esch, Max. 1932 Jan 22 ± [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.268]. — Doberck, Bb. Periode [JO 7.33]. — Jacchia, Bearbeitung [Bologna Pubbl 2.240]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 1105; ApJ 96.374]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.166; 118]. — Joy, RG. Sp. [ApJ 96.355]. — Judkina, EB. [VS 6.280].

1657. **SU Pegasi** ($23^{\text{h}} 32^{\text{m}} 2^{\text{s}} + 32^{\circ} 8'8''$).

Der Stern wurde nur von Enebo und Esch beobachtet; ersterer teilte die wenig geänderten Elemente mit: Max. = $241\ 8677 + 198^{\text{d}} \cdot E$; Grenzen des Lichtwechsels: $9^{\text{m}}2$ und $11^{\text{m}}5$ vis. Spektrum M3e.

LITERATUR: Enebo, Elemente. Max. [AN 217.439]. — Max. [AN 231.11]. — Esch, Max. 242 6610 [bfl. Mitt.] — Bb.* [VJS 70.268]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 18].
Spektrum [HA 79.194].

1570. **SV Pegasi** ($22^{\text{h}} 1^{\text{m}} 20^{\text{s}} + 34^{\circ} 51'7''$) = HD 209 872 (Mc).

Ort bestimmt von Ba e (Lyon Bull 9.224; Lyon Publ 1, 11), P a l m é r (Lund Medd II, 66; 103.166; Lund Circ 12) und R. E. W i l s o n (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 262.304) und Hartwig (Bamb Veröff 1.303).

Nach Beyer's Beobachtungen gehört SV Peg zu den Halbperiodischen. In der manchmal unter recht lebhaften Schwankungen verlaufenden Lichtkurve ist im Beobachtungszeitraum (6 Epochen) eine Periode von 338^{d} gut ausgeprägt. Grenzen des Lichtwechsels: $8^{\text{m}}6$ und $10^{\text{m}}2$ vis. Spektrum M7.