

LITERATUR: Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — Zinner, Bb.* [VJS 69.165]. — Art [AN 269.275]. — Esch, Bb.* [VJS 70.268]. — Beyer, Bb. Max. Min. Elemente [AN 262.304]. — AAVSO, Bb. [HA 104]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 14]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 1105; ApJ 96.374]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.166; 118].
Spektrum [HC 132].

1521. **SW Pegasi** ($21^h 17^m 56^s + 21^\circ 34'3$).

Ort bestimmt von Dubrowsky (AN 223.60). — Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10).

Aus seinen Beobachtungen hat Enebo die Elemente abgeleitet: Max. = $241\ 9327 + 398^d.5 \cdot E$; Kukarkin hat ein Max. = J. T. 242 8826 beobachtet und erhält aus der Differenz der beiden Maxima die Periode 396^d . Grenzen des Lichtwechsels: $8^m.0$ und $14^m.0$ vis. Spektrum M7.

LITERATUR: Enebo, Elemente. Max. [AN 217.439; 231.11; Enebo 10]. — Welker, Max. [BZ 5.45]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Kukarkin, Art. Bb.* Max. Periode [VS 5.195]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten* [UAI Trans 6.243]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 6; 18]. — Cannon, Sp. [HB 897].

1625. **SX Pegasi** ($22^h 45^m 31^s + 17^\circ 21'8$).

Ort bestimmt von Dubrowsky (AN 223.60). — Vergleichsternhelligkeiten von Enebo (Enebo 10) und Beyer (AN 259.118).

Mit dem Stern hat sich auch später nur noch Enebo befaßt, dessen letzte Elemente lauten: Max. = $242\ 0108 + 306^d.5 \cdot E$, die die 25 und 26 Epochen später liegenden Beobachtungen Beyer's noch darstellen. Nach Beyer ist die Form der Lichtkurve vom Typus γ_1 . Grenzen des Lichtwechsels: $8^m.4$ und $13^m.4$ vis.

LITERATUR: Enebo, Elemente [Enebo 9.44]. — Max. [AN 217.439]. — Bb. Elemente. Max. [Enebo 10; AN 231.14]. — Beyer, Max. [BZ 18.11]. — Bb. Max. Min. [AN 259.118; 276.28]. — Esch, Bb.* [VJS 70.268]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Huth, Max. [MVS 132].

1571. **SY Pegasi** ($22^h 1^m 26^s + 34^\circ 25'1$).

Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.303) und Beyer (AN 263.50).

Eine längere Beobachtungsreihe von Beyer hat den μ Cephei-Charakter erwiesen. Neben Zeiten lebhafteren Lichtwechsels treten auch solche völliger Ruhe ein. Grenzen des Lichtwechsels: $9^m.6$ und $10^m.0$ vis. Spektrum Mo.

LITERATUR: Martinoff, Bb.* [VS 1, 12]. — Prager, Bb. [VBB 4.163]. — Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — Zinner, Art [AN 269.275]. — Bb.* [VJS 69.165]. — Esch, Bb.* [VJS 70.268]. — Beyer, Bb. Art. [AN 263.50]. — AAVSO, Bb. [HA 104]. — Cannon, Sp. [HB 897].

1575. **SZ Pegasi** ($22^h 2^m 7^s + 34^\circ 56'7$).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₆) und von Baer (Lyon Publ 1, 11). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.303) und Beyer (AN 263.52).

Nur Beyer hat sich mit dem Stern eingehender beschäftigt, und er findet aus seinen Beobachtungen einen nur geringen Lichtwechsel zwischen den Grenzen $9^m.50$ und $9^m.77$ vis., der in langen flachen Wellen vor sich geht; der Lichtwechsel kann auch aussetzen. μ Cephei-Art. Spektrum K7.

LITERATUR: Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — Beyer, Bb. Art [AN 263.52; Erg AN 11, 4.6]. — Zinner, Bb.* [AN 269.275; VJS 69.165]. — Esch, Bb.* [VJS 70.268]. — Hoffmeister, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Mirovedenie, Bb. [Mirov Bull 2]. — Cannon, Sp. [HB 897].