

132. ST Persei ($2^h 53^m 43^s + 38^\circ 47'5''$) = HD 18 541 (A).

Ort bestimmt von *Bac* (Lyon Bull 9.217), *Dolberg* (Bgd₂₅) und *R. E. Wilson* (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von *Nijland* (AN 234.97), *Lause* (AN 260.300) und *Wright* (HA 89.13). — Bild der Lichtkurve von *Nijland* (Hem Dampkr 10.180) und *Lause* (AN 260.299).

Der Stern wurde auch weiterhin viel beobachtet, so vor allem von *Nijland*, *Kordylewski*, *Lause*, *Woodward* und *Wood*. Letzterer veröffentlichte die Elemente: Min. = 242 9528.5853 + 2^d 648 3348 · *E*, er bemerkt, daß die Periode eine plötzliche Änderung erlitten habe, auch macht er darauf aufmerksam, daß ST Per einen engen visuellen Begleiter hat, so daß die wahre Tiefe des Minimums nur mit großen Instrumenten, die den Begleiter vom Veränderlichen getrennt zeigen, bestimmt werden kann. Die Systemkonstanten haben *Shapley* und *Fetlaar* abgeleitet. Spektroskopisch wurde der Stern von *Struve* untersucht. Im Maximum ist ein A₃-Spektrum zu beobachten, das einige scharfe und durch Starkeffekt verbreiterte Wasserstofflinien aufweist. Im Hauptminimum ist ein spätes G- oder sogar K-Spektrum sichtbar. Die spektroskopischen Bahnelemente gibt *Struve*, wie folgt an: $e = 0$; $\gamma = -50$ km/sec; $K_1 = 33$ km/sec; $f(M_1, M_2) = 0.008 \odot$; $a_1 = 0.94 \cdot 10^6$ km. Auffallend und mit den Spektraltypen wenig übereinstimmend ist die Kleinheit der Massenfunktion.

LITERATUR: *Nijland*, Bb. Lichtkurve. Elemente [AN 234.97; AAc 1.29]. — Bb.* [AN 235.291]. — *Shapley*, Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — *Kordylewski*, Bem. [SAC 3.45]. — Min. [SAC 7.68]. — Elemente [SAC 12.45]. — *Graff*, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — *Fetlaar*, Systemkonstanten [BAN 204]. — *Vogt*, Dichte. Flächenhelligkeit [Heid Mitt 40]. — *Holmberg*, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — *Lause*, Min. Lichtkurve [AN 260.289; 277.40]. — *Zessewitsch*, Min. [AC 100.18]. — *Dugan*, Bb.* [AAS 8.296]. — *Russell*, Bb.* [AAS.196; 10.95]. — *S. Gaposchkin*, abs. Dimensionen [HR 201]. — *Woodward*, Bb.* Elemente [HB 917]. — *Wood*, Bearb. [Princ Contr 21; ApJ 112.200]. — *Struve*, spektroskopische Bahnelemente [ApJ 104.253]. — *R. E. Wilson*, EB. [AJ 1105]. — *Wright*, Sp. [HA 89.13]. — *Michkowitz*, Sp. [BA (2) 4.127].

Spektrum [HA 56.187].

99. SU Persei ($2^h 15^m 5^s + 58^\circ 8'8''$) = HD 14 469 (Ma).

Ort bestimmt von *Gyllenberg* (Lund Medd II, 53), *Bac* (Lyon Publ 1, 11) und *R. E. Wilson* (AJ 1105). — Umgebungskarte von *Shapley* (HB 883). — Vergleichsternhelligkeiten von *Zessewitsch* (AN 221.230), *Shapley* (HB 883) und *Kopal* und *Vand* (AN 252.126). — Bild der Lichtkurve von *Zessewitsch* (AN 221.229) und *Kopal* und *Vand* (AN 252.134).

Nach den Untersuchungen von *Kopal* und *Vand* ist der Lichtwechsel halbperiodisch mit einer Hauptwelle von 477^d, der Sekundärwellen von rund 238^d und 119^d überlagert sind. Da es jedoch nicht möglich ist, den Lichtwechsel durch eine Elementenformel darzustellen, ist es angebracht, den Stern zu der μ Cephei-Klasse zu zählen. Die Amplituden der einzelnen Wellen sind meist kleiner als 1^m; der gesamte Lichtwechsel spielt sich in den Grenzen 7^m0 und 8^m5 vis. ab. Spektrum und Leuchtkraft bezeichnet *Keenan* mit M₃ Ia—Ib.

LITERATUR: *Zessewitsch*, Bb. Elemente. Max. Min. [AN 221.229]. — *Nijland*, Bem.* [VJS 59.140]. — Bb.* Hem Dampkr 14.122; AN 210.269; VJS 51.149; 53.231; 54.261; 55.133; 56.131; 57.152; 58.154; 59.140; 60.147; 61.178; 62.151]. — AAVSO, Bb. [PA 25; 26; 43]. — *Ludendorff*, Bem. [AN 219.10]. — *Ebell*, Bb.* [AN 182.403]. — *Selivanov*, Max. Min. [AN 220.185]. — *Mirovedenie*, Bb. [Mirov Bull 5; 10; 11; 17]. — *Leiner*, Bb.* [VJS 63.190]. — *Kukarkin*, Bb.* [VS 1, 12; 3.10]. — *Robinson*, Periode [HB 871]. — *Kopal* und *Vand*, Bb. Art. Max. Min. Periode [AN 252.125]. — *Terkán*, Bb.* [VJS 66.153; 67.183]. — *Hoffmeister*, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — *Henroteau*, Bb.* [AAS 8.164]. — *AS Jap*, Bb. [Astr Herald 31]. — *Palmér*, abs. Helligkeit [Lund Medd II, 103.130; 118]. — *Loreta*, Bb. [BZ 24.70]. — Max. Min. [BZ 24.101; 130]. — *Vogelzang*, Bb. [Hem Dampkr 14.122; 15.129]. — *Himpel*, Max. Min. [AN 272.229]. — *Gyllenberg*, EB. [Lund Medd II, 53]. — *R. E. Wilson*, EB. [ApJ 96.372]. — *Franks*, Farbe [Spec Vat 15]. — *Cannon* und *Walton*, Sp. [HB 874]. — *Joy*, R.G. Sp. abs. Helligkeit [ApJ 96.356]. — *Keenan*, Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.462]. — *Adams* u. a., Parallaxe [ApJ 81.206].

Spektrum [HA 79.164].

210. SV Persei ($4^h 42^m 46^s + 42^\circ 6'8''$).

Ort bestimmt von *Bac* (Lyon Bull 9.217) und *Dolberg* (Bgd₂₅). — Umgebungskarte von *Leiner* (Sirius 52.236) und *Shapley* (HB 883). — Vergleichsternhelligkeiten von *Shapley* (HB