

= 242 6105.20 + 4^d9715 · E; $M - m = 1^d.40$. Die dann von *Lange* abgeleitete und später von *Rügemer* verbesserte Periode 4^d6446 hat sich als falsch erwiesen. Aus weiteren Beobachtungen hat *Beyer* eine etwas längere Periode (4^d9720) gefunden, aber auch diese ist noch zu kurz, wie neuere Arbeiten von *Oosterhoff* (4^d97244) und *Kukarkin* (4^d9726) ergeben haben. Sämtliche veröffentlichten Epochen hat schließlich *Schepelle* einer Neureduktion unterzogen und dabei die Elemente: Max. = 241 8184.22 + 4^d972 41 · E erhalten, die alle bekannt gewordenen Erscheinungen befriedigend darstellen. Die Periode war im Beobachtungszeitraum von 1909 bis 1938 konstant. Grenzen des Lichtwechsels: 9^m36 und 10^m11 vis. und 10.1 und 11.4 ph. Spektrum nach *Cannon* K.

LITERATUR: *Guthnick*, Entdeckungsanzeige [AN 235.83]. — *Kukarkin*, Bestätigung [VS 2.49]. — Max. [VS 5.196]. — Elemente [VS 6.6]. — *Beyer*, Bb. Elemente. Lichtkurve [BZ 14.6; AN 252.183]. — *Lange*, Elemente [VS 3.136]. — *Rügemer*, Bb. Elemente. Max. Lichtkurve [AN 247.326; 248.125]. — Bb.* [VJS 68.106; 69.165]. — *Oosterhoff*, Max. Elemente [HB 900]. — *van de Voorde*, Max. Elemente [Sonn Veröff 1, 2]. — *Schneller*, verb. Elemente [bfl. Mitt.]. — *Detre*, Bb.* [VJS 72.246]. — *Balázs*, Bb.* [VJS 72.246]. — *Joy*, R.G. phys. Angaben [ApJ 86.363; ApJ 89.358]. — *Parenago*, abs. Größe [VS 6.104]. — *Cannon*, Sp. [HB 897].

AT Persei (4^h 24^m 0^s + 45° 1′.3).

Entdeckt von *Reinmuth* und von *van de Voorde* als μ Cephei-Art klassifiziert. Grenzen des Lichtwechsels: 13^m0 und 14^m0 ph.

LITERATUR: *Reinmuth*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 238.333]. — *van de Voorde*, Art [Sonn Veröff 1, 2].

AU Persei (4^h 25^m 24^s + 45° 27′.3).

Entdeckt von *Reinmuth* und von *van de Voorde* als Mirastern erkannt; Elemente: Max. = 242 8147 + 306^d · E; Grenzen des Lichtwechsels: 13^m4 und 16^m5 ph. Form der Lichtkurve β_1 .

LITERATUR: *Reinmuth*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 238.333]. — *van de Voorde*, Art. Elemente. Max. [Sonn Veröff 1, 2; MVS 84; BZ 26.30].

AV Persei (4^h 32^m 37^s + 41° 25′.3).

Über den Lichtwechsel dieses von *Reinmuth* entdeckten Sterns ist weiter nichts bekannt geworden. *Sanford* bestimmte das Spektrum zu N und die Radialgeschwindigkeit zu + 51 km/sec. Grenzen des Lichtwechsels: 13^m5 und 15^m0 ph.

LITERATUR: *Reinmuth*, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 238.333]. — *Sanford*, Sp. R.G. [ApJ 82.207; 99.145; 148]. — *Merrill*, *Sanford*, *Burwell*, Sp. [ASP 45.307].

AW Persei (4^h 41^m 5^s + 36° 32′.6) = BD + 36° 937 (7^m5) = AG Lu 2366 (6^m9) = PD 2899 (7^m63) = HD 30 282 (F0).

Vergleichsternhelligkeiten von *Jacchia* (AN 240.315) und *Kukarkin* (Sternbg Publ 13, 1.139). — Bild der Lichtkurve von *Jacchia* (AN 240.316) und *Kukarkin* (Sternbg Publ 13, 1.164).

Für diesen von *Guthnick* entdeckten δ Cephei-Stern hat *Jacchia* die ersten Elemente abgeleitet, die später von *Kukarkin* verbessert wurden: Max. = 241 6512.64 + 6^d463 38 · E; $M - m = 2^d.29$. Während die Beobachtungen *Jacchias* auf dem absteigenden Ast einen deutlichen Buckel aufweisen, verläuft die aus den Beobachtungen *Dallaportas* gezeichnete Lichtkurve glatt. Diese Form der Lichtkurve stimmt mit der Periode besser überein, da im allgemeinen die Buckel erst bei längeren Perioden einzutreten pflegen. Grenzen des Lichtwechsels: 7^m17 und 7^m91 vis. und 7^m9 und 8^m9 ph.

LITERATUR: *Guthnick*, Entdeckungsanzeige [AN 235.83]. — *Jacchia*, Elemente. Lichtkurve [BZ 11.82; AN 240.313]. — *Kanda*, Bb. Elemente. Lichtkurve [Kyoto Bull 48; Astr Herald 23.22]. — *Kukarkin*, Bb. Elemente. Farbenindex. Max. [VS 2.49; Sternbg Publ 13, 1.120; 139; 145]. — Bb.* [VS 3.10]. — *Joy*, R.G. phys. Angaben [ApJ 86.363; 89.358]. — *Pa-*