

Entdeckt von Mackie als veränderlich zwischen $11^m 0$ und $12^m 2$ ph. Dubiago erkannte als erster aus seinen und Martinoffs Beobachtungen den Algolcharakter und veröffentlichte (1930) die Elemente: $\text{Min.} = 242\ 5150.439 + 1^d 151\ 639 \cdot E$, deren Periode Dombrowsky später in $1^d 151\ 628$ umänderte. Die letzten bekannt gewordenen Elemente (1938) stammen von Martinoff: $\text{Min.} = 242\ 5150.439 + 1^d 151\ 6282 \cdot E$; Dauer der partiellen Bedeckung $0^d 30$; Helligkeit im Maximum: $10^m 65$ ph; im Hauptminimum $12^m 72$ ph.; im Nebenminimum $10^m 73$ (?) ph.

LITERATUR: Mackie, Entdeckungsanzeige [HC 225]. — Dubiago, Bb.* [VS 1, 12]. — Art. Bb.* Elemente [AN 239.15]. — Dombrowsky, Elemente [Inf Circ 16]. — Martinoff, Bb.* [VS 1, 12]. — Elemente [Engelh Bull 1; VS 5.205]. — Bb. Min. Lichtkurve [Engelh Publ 20]. — Zessewitsch, Min. [AC 100.18].

YY Persei ($4^h 29^m 18^s + 44^\circ 46'3$) = BD + $44^\circ 994$ ($8^m 6$) = AG Bo 3719 ($8^m 9$).

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (Erg AN 8, 3.70).

Entdeckt von Williams als veränderlich zwischen $8^m 80$ und $9^m 37$ vis. Der Stern sollte kurzzeitige Aufhellungen zeigen, die in unregelmäßigen Intervallen aufeinander folgen. Leavitt, die 150 Harvard-Platten untersuchte, und Beyer, der visuelle Schätzungen anstellte, konnten keine Helligkeitsänderungen, die $0^m 3$ und $0^m 2$ überschritten hätten, feststellen. Spektrum Ma. Vielleicht ist der Stern nur zeitweise stärker veränderlich.

LITERATUR: Williams, Entdeckungsanzeige [MN 81.392; BZ 3.33]. — Leavitt, Bb.* Sp. [HB 754]. — Beyer, Bb. [Erg AN 8, 3.70]. — Kruse, Bb.* [VJS 60.95]. — Terkán, Bb.* [VJS 66.153; 67.183]. — Böhme, Bb.* [AN 266.172].

YZ Persei ($2^h 31^m 10^s + 56^\circ 36'7$) = BD + $5^\circ 673$ ($8^m 3$) = HD 236 979 (M2).

Ort bestimmt von Bae (Lyon Publ 1, 11) und Palmér (Lund Medd II, 103.160).

Entdeckt von Walker als veränderlich zwischen $9^m 6$ und $10^m 4$ ph. Jost glaubte zuerst, der Stern sei langperiodisch und gab die Elemente bekannt: $\text{Max.} = 242\ 3683 + 303^d \cdot E$; später erkannte er jedoch den unperiodischen Charakter des Lichtwechsels, den auch Böhme feststellte: μ Cephei-Art. Spektrum und Leuchtkraft sind nach Keenan MI Ia—Ib.

LITERATUR: Walker, Entdeckungsanzeige [HC 231]. — Jost, Elemente. Art [AN 222.279]. — Max. Bb. Art [AN 240.99]. — Mustel, Bb.* [VS 3.10]. — Böhme, Bb.* Art [AN 266.172]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.160]. — abs. Helligkeit [Lund Medd II, 103.130]. — Keenan, Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.462].
Spektrum [HA 79.164].

ZZ Persei ($2^h 44^m 25^s + 56^\circ 30'0$).

Vergleichsternhelligkeiten und Bild der Lichtkurve von Bodokia (Abast Bull 1.29).

Dieser von Nakamura entdeckte Veränderliche wurde zuerst von ihm und Yamamoto für einen δ Cephei-Stern mit den Elementen: $\text{Max.} = 242\ 3006.331 + 0^d 5771 \cdot E$ gehalten. Nach Bodokia aber ist ZZ Per ein WUMa-Stern: $\text{Min.} = 242\ 8144.4312 + 0^d 5771 \cdot E$; $\text{Max.} = 11^m 71$ ph.; Hauptminimum = $11^m 92$; Nebenminimum = $11^m 82$ ph.

LITERATUR: Nakamura, Entdeckungsanzeige. Korr. Elemente [Kyoto Bull 8; 10; 23; 24; BZ 4.14; AN 266.379]. — Bb.* [Kyoto Bull 263]. — Jordan, Bb.* [AAS 7.52]. — Yamamoto, Art. Periode [Kyoto Bull 285]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Balázs, Bb.* [VJS 71.179]. — Bodokia, Bb. Lichtkurve. Elemente [Abast Bull 1.29; VS 5.97]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.2]. — AAVSO, Bb. [HA 104]. — Walton, (Entfernung) [HB 845]. — Fr. Becker, Umgebungskarte* [AN 225.108]. — Stein und Junkes, Umgebungskarte* [Spec Vat Ric 1.106].

AA Persei ($3^h 8^m 23^s + 46^\circ 12'7$) = BD + $46^\circ 715$ ($9^m 5$) = AGBo VI + $46^\circ 715$.

Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 232.41).