

LITERATUR: Nijland, Bb. Bb.\* Max. Max.\* [AN 204.65; 206.173; 210.233; 212.493; 215.361; 217.9; 219.333; 221.213; 224.213; 229.345; 235.291; 238.237; 242.23; 245.150; 249.1; 252.69; 259.69; VJS 62.150; 63.232; 64.272; 65.208; 66.302; 67.319; 68.277; 69.347; BZ 2.9; 61; 3.1; 39; 61; 4.6; 43; 59; 5.6; 41; 6.8; 30; 41; 7.2; 3; 28; 52; 86; 8.32; 50; 77; 9.50; 10.4; 59; 87; 11.48; 87; 102; 13.36; 56; 14.67]. — Ausführliche Bearb. Max. Bb. Lichtkurve [AN 231.73]. — Hartwig, Max. [BZ 2.7; 3.60; 4.59; AN 217.441]. — Bem. [VJS 55.62; 56.75]. — Bb. Max. [Bamb Veröff 1.542; 593]. — Graff, Bb. [AN 213.193]. — Vergleichsternhelligkeiten\* [VJS 63.166]. — van der Bilt, Max. [AN 215.361]. — Heise, Bb.\* [VJS 58.75; 59.72]. — Max. [BZ 4.43; 5.33; 45; 6.41; 7.40; 41; 52; 86]. — Ludendorff, Bem. [Seel-Festschr S. 85]. — de Roy, Bem. Max. [Obs 43.434; 44.60; 45.57; 48.51; 151; 364]. — Jacchia, Max. [BZ 11.72; 78; 12.3; 72; 80; 102; 13.16; 55]. — Art [Bologna Pubbl 2.186]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 12; BAF 7]. — Korrr. zu BAF 7, 1.44 [BAF 7, 2.4]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Beljawsky, Bb. [VS 5.97]. — Koyama u. a., Bb.\* Max.\* [Kyoto Bull 310]. — Bb.\* Max. [AN 259.245]. — Campbell, Bem. [HC 418]. — Bb. [PA 47.279]. — Max. [PA 45.279; 571; 48.510; HR 231.43; 259.26; 291.29; 316.10; 327.24]. — Art [PA 44.98]. — AAVSO, Bb. [PA 43; 44.98; HA 104; 107; 110; 116]. — AS Jap, Bb. [Astr Herald 30; 31]. — Max. [Astr Herald 31]. — Hinderer, Bb.\* [VJS 73.91]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.2; 111; 165]. — Gerasimovič, Max. [AN 251.255]. — Florja, Max. [Tashk Circ 34]. — Kibe, Bb. [Kyoto Bull 290]. — Esch, Bb.\* [VJS 70.268]. — Rosenhagen, Bb.\* [VJS 71.240]. — Guthnick, Max. [VJS 74.64]. — Shapley, Vergleichsternhelligkeiten\* [UAI Trans 6.243]. — Rosino, Bb. Art [Bologna Pubbl 4, 2]. — Joy, Sp. Max. abs. Helligkeit [ASP 52.324; AAS 10.115]. — Joy und R. E. Wilson, Sp. [ApJ 109.231]. — Elvey und Babcock, Sp. [ApJ 97.412].

1600. RV Pegasi ( $22^{\text{h}} 21^{\text{m}} 2^{\text{s}} + 29^{\circ} 57'9$ ) = HD 212 678 (Md).

Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.301). — Bild der Lichtkurve von de Cock (Utrecht Rech 10).

Die schon früher beobachtete Unruhe der Periodenlänge wurde durch die Festlegung neuer Maximumepochen bestätigt; die einzelnen Zyklen schwanken ganz unvermittelt zwischen den Extremwerten  $354^{\text{d}}$  und  $425^{\text{d}}$ . Läßt man das wahrscheinlich sehr unsicher bestimmte Entdeckungsmaximum unberücksichtigt, so wird die mittlere Periode  $387^{\text{d}}86$ ; Sterne und Campbell, die dieses Maximum (J. T. 241 6765) mit einbeziehen, erhalten für die mittlere Periode  $386^{\text{d}}63$ ; dann beträgt aber der Wert des kürzesten Zyklus  $302^{\text{d}}$ ! — Neu abgeleitet wurden die mittleren Elemente: Max. =  $241\ 7094.9 + 387^{\text{d}}86 \cdot E$  (37, 31), der durchschnittliche Betrag der (B–R) ist dann gleich  $\pm 12^{\text{d}}5$ . Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\alpha_2$ ?. Grenzen des Lichtwechsels  $9^{\text{m}}0$  und  $14^{\text{m}}5$  vis. Spektrum M6e.

LITERATUR: Nijland, M<sup>ax</sup>. Min. Bb.\* [AN 206.177; 210.233; 212.497; 215.365; 217.13; 219.337; 221.217; 224.217; 227.101; 229.349; 233.301; 235.291; 238.237; 242.27; 245.153; 249.1; 252.73; 76; 259.75; VJS 59.140; 60.147; 61.178; 62.151; 63.233; 64.273; 66.303; 67.319; 68.276; 69.346; 70.260; 71.236]. — AAVSO, Bb. [PA 25–43; HA 79.80; 104; 107; 110; 116]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.147; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.470]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 12.6; 50; 13.4; 31; AN 246.92; 248.365; 250.80]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Esch, Bb.\* [VJS 70.268]. — Hartwig, Bb.\* [VJS 70.90]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.182]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.205].

Spektrum [HA 56.208; 79.193].

1637. RW Pegasi ( $22^{\text{h}} 59^{\text{m}} 13^{\text{s}} + 14^{\circ} 45'9$ ) = HD 217 949 (Md).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.224), Dolberg (Bgd<sub>25</sub>) und Palmér (Lund Medd II, 66). — Vergleichsternhelligkeiten von Mitchell (Virg Publ 6.302).

Der Stern hat sich auch weiterhin recht regelmäßig verhalten. Der durchschnittliche Betrag der (B–R) ist  $\pm 8^{\text{d}}8$ , wenn man die seit der Entdeckung verflissenen 93 Epochen durch die mittleren Elemente: Max. =  $241\ 2736 + 208^{\text{d}}54 \cdot E$  darstellt. Das mit diesen Elementen gezeichnete (B–R)-Diagramm legt die Anwendung zweier nicht sehr verschiedener, instantaner Elemente nahe:

$$\text{I. Ep. 14 bis 53: Max.} = 241\ 5646 + 209^{\text{d}}3 \cdot E \quad (26)$$

$$\text{II. Ep. 55 bis 93: Max.} = 242\ 4225 + 207^{\text{d}}4 \cdot E \quad (29).$$

Die Darstellung wird hierdurch allerdings nur unwesentlich besser. Form der Lichtkurve nach Ludendorff  $\beta$ . Grenzen des Lichtwechsels:  $8^{\text{m}}9$  und  $15^{\text{m}}0$  vis. Spektrum M3e.

LITERATUR: AAVSO, Bb. [PA 24–43; HA 79.80; 104; 107; 110; 116]. — Luyten, Max. Min. [Hem Dampkr 15.145]. — Bb. Max. [Leiden Ann 13, 2]. — Lacchini, Max. Min. [BZ 11.89; 12.50; 66; 83; 13.4; 60; AN 246.91; 301; 247.295; 248.252; 251.222]. — H. C. Wilson, Bb. [Carleton Publ 8.30]. — Campbell, Max. Min. [HA 79.148; HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — Sterne und Campbell, Periode