

[HA 105.470]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 5-7; 9-13; BAF 1-7]. — Esch, Bb* [VJS 70.268]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Mitchell, Bb. [Virg Publ 6.184]. — Jäger, Max. [MVS 46]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.205].
Spektrum [HA 56.209; 79.194].

1557. **RX Pegasi** ($21^h 51^m 44^s + 22^\circ 23.2'$) = HD 208 526 (Nb).

Ort bestimmt von Bac (Lyon Bull 9.224; Lyon Publ 1, 11), Palmér (Lund Medd. II, 66; 103. 166; Lund Circ 12) und R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (Sternbg Publ 12, 1.57).

Auch die weiteren Beobachtungen, vor allem die von Böhm haben die Elemente von Seares nicht bestätigt; der Lichtwechsel ist vielmehr unregelmäßig und er verläuft stufenförmig, wobei auf einer Stufe die Helligkeit bis auf kleinere Schwankungen konstant zu sein scheint. Grenzen des Lichtwechsels: $10^m 7$ und $12^m 1$ ph. Spektrum N.

LITERATUR: Hacar, Bb. [BZ 2.69]. — Parenago, Bb. Bb*. [VS 3.11; Sternbg Publ 12, 1.116]. — Morgenroth, Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Böhm, Bb.* Art [AN 264.271]. — Kukarkin, Min. Max. [VS 5.195]. — Franks, Farbe. Sp. [MN 85.93]. — Sanford, Sp. R.G. [ApJ 82.211; 99.145]. — Shane, Sp. [Lick Bull 396]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 814; 1105]. — Palmér, EB. [Lund Medd II, 103.166; 118]. — Keenan und Morgan, Sp. [ApJ 94.504].
Spektrum [HC 98; HA 56.218; 79.192].

1572. **RY Pegasi** ($22^h 01^m 27^s + 33^\circ 1.1'$) = südlich vorangehende Komponente des Sterns BD + $32^\circ 4335$ ($9^m 5$).

Umgebungskarte von Hagen, Stein (AVS 8). — Vergleichsternhelligkeiten von Hagen, Stein (AVS 8), Hartwig (Bamb Veröff 1.304) und Mitchell (Virg Publ 6.300).

Die weiteren Beobachtungen, besonders von Nijland konnten den Lichtwechsel nicht bestätigen; die Helligkeit des Sterns ist mit hoher Wahrscheinlichkeit konstant.

LITERATUR: Nijland, Bb. [AN 224.213; 227.97; 229.345; 233.297; 235.291; 238.237; 242.23; 245.149; 249.1; 252.69; VJS 60.145; 61.177; 62.150; 63.232; 64.271; 65.207; 66.301; 67.318; 68.275; 69.345; 71.235]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.508]. — AAVSO, Bb. [PA 26; 27; 30-43; HA 104; 107]. — Shapley, abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Luyten, Bb. [Leiden Ann 13, 2]. — Ludendorff, Bem. [AN 222.18]. — Parenago, Bb.* [VS 3.11]. — Plaut, Doppelstern [BAN 257].

1573. **RZ Pegasi** ($22^h 1^m 28^s + 33^\circ 1.2'$) = nördlich folgende Komponente von BD + $32^\circ 4335$ ($9^m 5$) = HD 209 890 (Pec).

Ort bestimmt von Dolberg (Bgd₂₅) und Palmér (Lund Medd II, 66). — Umgebungskarte von Hagen, Stein (ASV 8). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.304), Beyer (AN 252.285), Mitchell (Virg Publ 6.300) und Hagen, Stein (ASV 8). — Bild der Lichtkurve von de Kock (Utrecht Rech 10).

Campbell hat bereits 1924 nachgewiesen, daß auch die zweiten von Hartwig abgeleiteten Elemente nicht richtig sind, denn die wahre Periode beträgt 442^d . Jedoch vermögen seine damals abgeleiteten Elemente: Max. = $241\ 1424 + 442^d \cdot E$ die neueren Maximumepochen nicht mehr darzustellen, da der jetzt vorliegende Beobachtungszeitraum eine kürzere Periode erheischt. Aus den verfloßenen 47 Epochen wurden die mittleren Elemente neu abgeleitet: Max. = $241\ 1464 + 439^d 93 \cdot E$ (29). Der mittlere Betrag der (B-R) = $\pm 20^d 1$ deutet auf eine merklich unruhige Periode hin. Sterne und Campbell erhalten für die mittlere Periode $440^d 34$. Grenzen des Lichtwechsels: $8^m 0$ und $13^m 6$ vis. Spektrum Ne.

LITERATUR: Campbell, Max. Min. Elemente [HB 808]. — Max. Min. [HC 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394; 408; 418; 426; 432; 435]. — AAVSO, Bb. [PA 26; 27; 30-43; HA 104; 107; 110; 116]. — Sterne und Campbell, Periode [HA 105.470]. — Luyten, Bb. [Leiden Ann 13, 2]. — Ludendorff, Bem. [AN 222.18]. — Beyer,