

151. **RU Persei** ($3^h 23^m 56^s + 39^\circ 18'8$).

Ort bestimmt von **Dolberg** (Bgd₂₅). — Umgebungskarte und Vergleichsternhelligkeiten von **Hagen**, **Stein** (ASV 8). — Bild der Lichtkurve von **Campbell** (HR 250.20).

Der Stern wurde nur noch von den Beobachtern der AAVSO verfolgt. Aus diesen Beobachtungen kann **Campbell** die früher vermutete Periode von 180^d nicht bestätigen, vielmehr stellt eine Periode von rund 310^d die Beobachtungen viel besser dar. Die Amplitude ist klein: 10^m.4 bis 11^m.2 vis.; die Form der Lichtkurve ist nach **Campbell** Cd. Trotz einer deutlich ausgeprägten Periode will **Campbell** den Stern zu den Halbperiodischen gerechnet wissen. Spektrum M8e.

LITERATUR: **Campbell**, Max. Min. Periode [HC 418; 426; 432; 435; PA 47.569; HR 316.8]. — Form der Lichtkurve [HR 250.20]. — AAVSO, Bb. [PA 43; HA 104; 107; 110; 116]. — **Hartwig**, Bb. [Bamb Veröff 1.509]. — **AS Jap**, Bb. [Astr Herald 30; 31; 32]. — **Esch**, Bb.* [VJS 70.268]. — **Stein**, Bb. [Spec Vat Ric 1.325]. — **Joy**, R.G. Sp. abs. Helligkeit [ApJ 96.356].

Spektrum [HA 79.165].

181. **RV Persei** ($4^h 4^m 11^s + 34^\circ 0'2$).

Vergleichsternhelligkeiten von **Nijland** (AN 236.394). — Bild der Lichtkurve von **Nijland** (Hem Dampkr 10.180).

Der Stern wurde besonders von **Nijland** beobachtet, der auch die letzten Elemente bekannt gab: Min. = $241\ 9302.476 + 1^d 973\ 491 \cdot E$. **Shapley** und **Fetlaar** haben die Systemkonstanten bestimmt. Grenzen des Lichtwechsels: 10^m.29 und 12^m.70 vis., Nebenminimum 10^m.40. Spektrum A.

LITERATUR: **Nijland**, Elemente. Min. [BAN 58]. — Bb. Lichtkurve. Min. [AN 183.281; 236.394]. — Bb.* [AN 204.65 210.269; VJS 51.149; 53.231]. — **Fetlaar**, Systemkonstanten [BAN 204]. — **Shapley**, Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — **Graff**, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — **Prager**, Bb. [VBB 4.33]. — **Vogt**, Dichte. Flächenhelligkeit [Heid Mitt 40]. — **Holmberg**, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — **S. Gaposchkin**, abs. Dimensionen [HR 201]. — **Wood**, Bem. [ApJ 112.202]. — **Michkovitch**, Sp. [BA (2) 4.127].

Spektrum [HA 56.188].

185. **RW Persei** ($4^h 13^m 20^s + 42^\circ 4'3$).

Ort bestimmt von **Dolberg** (Bgd₂₅) und **Holmberg** (Lund Medd II, 98).

Neue Elemente hat 1934 **Kordylewski** abgeleitet: Min. = $241\ 6032.007 + 13^d 19890 \cdot E$, die Dauer der Bedeckung schätzt er zu 26^h0. **Woodward** hat alle bis 1943 verfügbaren Harvard-Platten untersucht und vermutet eine Veränderlichkeit der Periode. Die von ihr zuletzt beobachteten Epochen werden durch die folgenden Elemente befriedigend dargestellt: Min. = $242\ 9217.587 + 13^d 198\ 454 \cdot E$. **Struve** hat zahlreiche Spektrogramme aufgenommen und aus ihnen die spektroskopischen Bahnelemente abgeleitet; auffallend ist die kleine Massenfunktion $f(\mathfrak{M}_1, \mathfrak{M}_2) = 0.009 \odot$. Das Spektrum der helleren Komponente ist A5e.

LITERATUR: **Shapley**, Systemkonstanten [Princ Contr 3]. — **Nijland**, Bb.* Min.* [AN 206.173; 210.233; 212.493; 215.361; 217.8; 219.333; 221.213; 224.213; 227.97; 229.345; 235.291; 238.237; 245.149; 249.1; 252.69; 259.69; VJS 71.237]. — **Kordylewski**, Elemente [SAC 12.45]. — **Graff**, Vergleichsternhelligkeiten* [VJS 63.164]. — **Vogt**, Dichte. Flächenhelligkeit [Heid Mitt 40]. — **Holmberg**, Massen. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — **S. Gaposchkin**, abs. Dimensionen [HR 201]. — **Woodward**, Bb.* Elemente [HB 917.7]. — **Struve**, R.G. spektroskopische Bahnelemente. Sp. [ApJ 102.74]. — **Merrill** und **Burwell**, Sp. [ApJ 110.389]. — **Michkovitch**, Sp. [BA (2) 4.127]. — **Lause**, Min. [AN 277.40].

Spektrum [HA 56.188].

162. **RX Persei** ($3^h 44^m 57^s + 32^\circ 43'9$).

Esch leitet die Elemente ab: Max. = $242\ 4914 + 421^d 7 \cdot E$, bemerkt aber, daß auch die Periode 420^d möglich ist. **Kukarkin** und **Parénago** verbinden das letzte von **Esch** mitgeteilte Maximum mit praktisch der gleichen Periode zu den Elementen: Max. = $242\ 8280 + 421^d 5 \cdot E$. Grenze des Lichtwechsels: 9^m0 und 13^mvis. Spektrum M3e.