

S. Gaposchkin, Massen. Radien [HR II, 2]. — Holmberg, Masse. Bahnradius [Lund Medd II, 71]. — Ellsworth, Dichte [JO 21.1]. — Taylor, Asymmetrie der Lichtkurve [ApJ 94.46]. — Pismis, Reflexionseffekt [ApJ 104.142]. — R. E. Wilson, EB. [AJ 1105].

Spektrum [HA 56.89].

1276. RT Vulpeculae ( $19^{\text{h}} 7^{\text{m}} 14^{\text{s}} + 22^{\circ} 13'0''$ ) = Yale 10 Nr. 6887 = HD 179 370 (Ao).

Ort bestimmt von Palmér (Lund Medd II, 66; 103.164; Lund Circ 12), B a c (Lyon Publ 1, 11) und R. E. Wilson (AJ 1105). — Vergleichsternhelligkeiten von Parenago (Sternbg Publ 12, 1.62). — Bild der Lichtkurve von Loreta (BAF 2.20).

Auch die weiteren Beobachtungen zeigten keine algolartigen Minima. Manche Beobachter glaubten geringe, langsam verlaufende Helligkeitsänderungen von  $0^{\text{m}}5$  Amplitude feststellen zu können, andere wieder, so der erfahrene Beobachter Beyer, halten die Strahlung des Sterns für konstant.

LITERATUR: Townley, nicht Algol. Bb.\* [PA 29.82]. — Cannon, Konstant [PA 29.82]. — Markwick, Bb.\* [JBAA 35.52; Obs 48.13]. — Lause, gering veränderlich. Max. Min. [BZ 12.19; 13.2]. — Zinner, Bb.\* Konstant [Erg AN 4.3]. — Doberck, Bb. Unperiodisch [AN 221.306]. — Leiner, Bb.\* [VJS 64.224; 65.155; 66.201]. — Parenago, Bb.\* [Sternbg Publ 12, 1.119]. — Bb.\* [VS 3.11]. — AFOEV, Bb. [Lyon Bull 12; 13; BAF 1-7]. — Hoffmeister, Bb.\* [Sonn Mitt 20]. — Loreta, halbperiodisch. Max. Min. [BAF 2.20]. — Max. [BZ 21.83]. — Campbell, unperiodisch [HC 383; 418]. — Beyer, Bb.\* Konstant [Erg AN 11.4.6].

Spektrum [HA 56.189].

1443. RU Vulpeculae ( $20^{\text{h}} 34^{\text{m}} 29^{\text{s}} + 22^{\circ} 54'4''$ ) = HD 196 792 (Md).

Ort bestimmt von B a c (Lyon Publ 1, 11) und D u b r o w s k y (AN 223.16). — Umgebungskarte von H a g e n und S t e i n (ASV 8). — Vergleichsternhelligkeiten von Beyer (AN 232.249), Leiner (AN 236.88) und H a g e n und S t e i n (ASV 8).

Die von Zinner angegebene Periode konnte, so vor allem von Beyer und Ahnert, bestätigt werden. Auch auf die von Zinner schon wahrgenommene Erscheinung, daß die Maxima flacher als die Minima verlaufen, weist Campbell hin.

R. Müller hingegen vermutet RV Tauri-artigen Lichtwechsel, aber schon Leiner weist diese Vermutung zurück. Nach allen Beobachtungen ist RU Vulpeculae ein Mirastern, für den Ahnert 1946 die Elemente: Max. =  $242\ 5710 + 155^{\text{d}}6 \cdot E$  und Kukarkin und Parenago 1948 die Elemente: Max. =  $243\ 2160 + 155^{\text{d}}5 \cdot E$  ableiteten; Grenzen des photographischen Lichtwechsels nach Ahnert  $11^{\text{m}}0$  und  $13^{\text{m}}2$  und des visuellen nach Kukarkin und Parenago  $8^{\text{m}}5$  und  $11^{\text{m}}5$ . Spektrum M3e.

LITERATUR: Beyer, Bb.\* Max. Min. Elemente [BZ 9.85]. — Bb. Max. Min. Elemente [AN 232.249]. — Max. Min. [BZ 6.31; 61]. — Zinner, Bb.\* Amplitude [Erg AN 4, 3]. — Wolf, Bb. [AN 221.267]. — Ludendorff, Bem. [AN 222.19]. — Leiner, Max. Min. [BZ 8.57; 9.4; 77; 10.73; 11.80]. — Bb.\* [VJS 62.110; 63.189; 64.224; 65.155; 66.201]. — Bb. Max. Art [AN 236.87]. — Dobronrawin, Max. [BZ 8.77]. — R. Müller, Art [AN 233.415]. — Graff, Vergleichsternhelligkeiten\* [VJS 63.165]. — Jacchia, Max. Min. [BZ 13.16]. — Bearbeitung [Bologna Pubbl 2.224]. — AAVSO, Bb. [PA 43; HA 104; 107; 110; 116]. — Esch, Bb.\* [VJS 70.269]. — Hartwig, Bb.\* [VJS 70.91]. — ASJap, Bb. [Astr Herald 30; 31; 32]. — Max. [Astr Herald 31]. — Campbell, Max. Min. [HC 418; 426; 432; 435]. — Periode. Amplitude [HR 316.10]. — Shapley, photov. Vergleichsternhelligkeiten\* [UAI Trans 6.243]. — Ahnert, Bb.\* Elemente [BZ 25.81; MVS 34]. — Max. Min. [MVS 70; 105; 112; AN 276.95; 277.187]. — Stein, Bb. [Spec Vat Ric 1.330]. — Kukarkin und Parenago, Elemente [AVK 48]. — Merrill, R.G. Sp. [ApJ 94.204].

Spektrum [HA 56.207; 79.190].

1381. RV Vulpeculae ( $19^{\text{h}} 59^{\text{m}} 37^{\text{s}} + 21^{\circ} 20'3''$ ).

Vergleichsternhelligkeiten von Beobachtern der OAA (Rep OAA 1.68).

Esch hat zuerst den Miracharakter erkannt und eine Periode von  $244^{\text{d}}$  für möglich gehalten; später jedoch hat er die Elemente: Max. =  $242\ 4139 + 423^{\text{d}} \cdot E$  abgeleitet. Diese Elemente hat dann Prager abgeändert in: Max. =  $242\ 3280 + 428^{\text{d}}5 \cdot E$ . Die letzten Elemente stammen von Kukarkin und Parenago: Max. =  $242\ 6270 + 424^{\text{d}}0 \cdot E$ ; es sei aber betont, daß die bekannt gewordenen Maxima durch die Prager'schen Elemente am besten dargestellt werden.