

mas und

$$\frac{1}{n^2} = \frac{K\lambda^2}{n^2} + A + \frac{Bn^2}{\lambda^2} + \frac{Cn^4}{\lambda^4}.$$

Die Tabelle enthält die für die Sonne und die BOURBOUZE'sche Lampe gemachten Beobachtungen.

Wellenlänge	Sonne	Lampe von Bourbouze	Wellenlänge	Sonne	Lampe von Bourbouze
H 0,396 μ	30	—	0,985 μ	22,8	—
G 0,431	66	3	1,05	32	—
F 0,486	87	5	1,08	35,9	—
E 0,526	96	7,2	1,15	24,8	73,9
0,55	99,6	—	1,23	16,2	—
0,56	100	—	1,26	18	—
0,57	99,5	—	1,305	20,7	89,6
D 0,589	98	12,5	1,40	12,9	96,2
C 0,655	88	20,1	1,48	7,6	99,3
B 0,686	81	—	1,50	8	99,7
A 0,760	69	31,4	1,53	9,2	100
0,80	60	—	1,55	10,7	99,7
0,82	55,3	—	1,61	13	97,5
0,84	48,3	—	1,65	12	95
0,85	47,7	—	1,75	9	84,9
0,88	49	—	1,85	5,6	75,1
0,90	46,5	47,1	1,98	0	60,7
0,93	36,2	—	2,14	0	40,8.

Im Ultraroth des Sonnenspectrums treten bei $\lambda = 0,85, 0,985, 1,25$ und $1,48 \mu$ die bekannten Absorptionsbänder auf. Das Wärmemaximum liegt bei dem Sonnenspectrum zwischen *D* und *E*, dasselbe hört übrigens, worauf schon DESAINS aufmerksam gemacht hatte, im Ultraroth weit früher auf als das der Lampe von BOURBOUZE.

E. W.

O. N. ROOD. NEWTON's use of the terme indigo with reference to a colour of the spectrum. SILL. J. (3) XIX, 135-137; Mondes (2) LI, 827-831.