

## Spektren planetarischer Nebel

(v. Bernd Hanisch, Lebus, Frankfurt/Oder)

Hier meine neuesten Versuche, spaltlose Spektren von PN aufzunehmen. Im Vergleich zu 1995 konnte ich diesmal die  $H\alpha$ -Linie abbilden. Wie man sieht, ist diese, offensichtlich die äußeren Nebelregionen abbildende "Spektrallinie", ziemlich intensiv.

Bei M 57 (oben) kann man Unterschiede im Durchmesser der Nebelbilder in Abhängigkeit vom Ionisierungszustand der sie abbildenden Elemente erahnen. So ist der Durchmesser des  $H\alpha$ -Ringes deutlich größer als bei den überlagerten (nicht aufgelösten) [O III]-Linien im grünen Spektralbereich.

Bei NGC 7662 fällt wieder die eine hohe Anregung (möglicherweise hohe Zentralsterntemperatur) indizierende He II-Linie bei 4686 Å auf.

