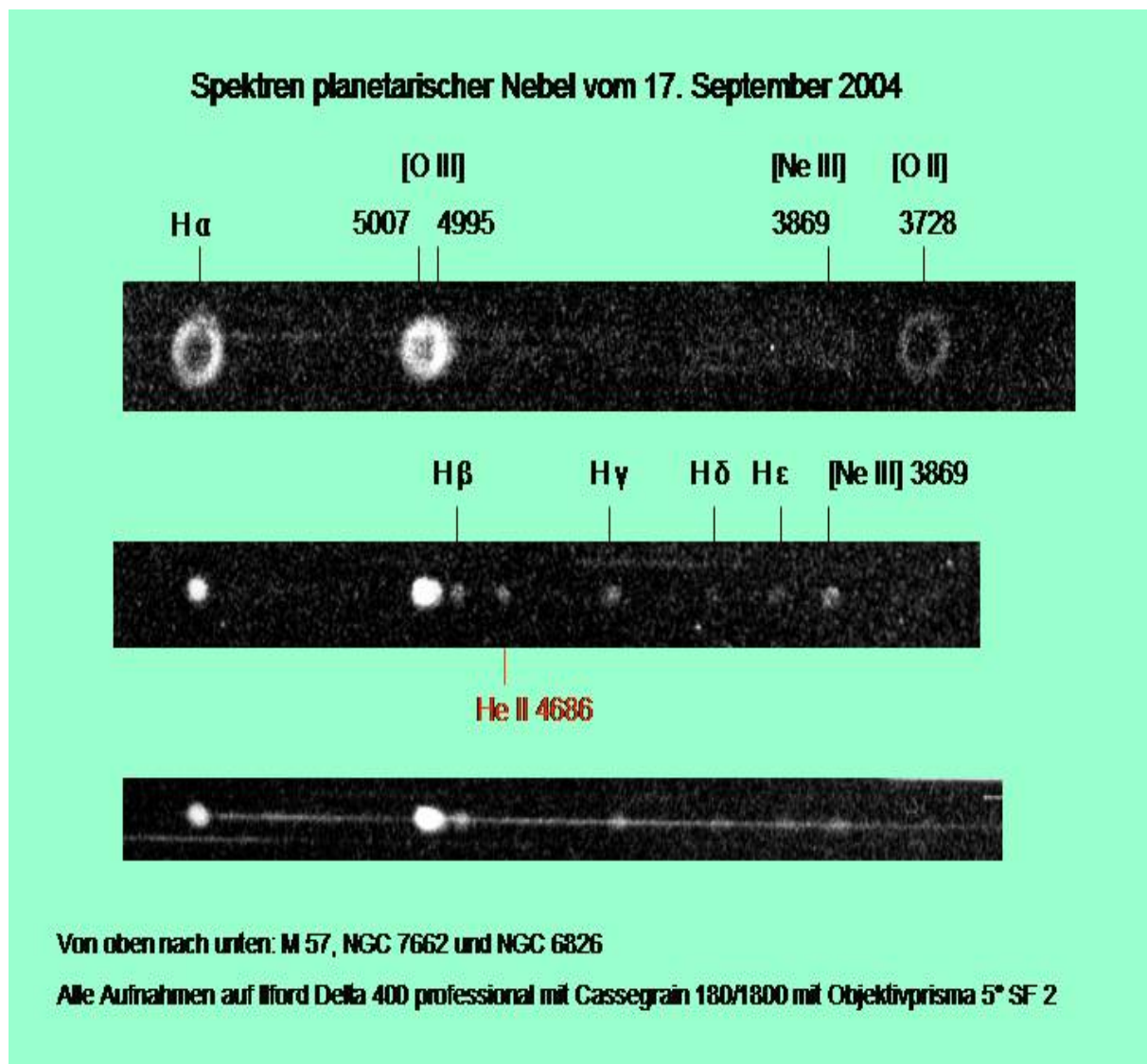


Spektren planetarischer Nebel

(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.



Bernd Hanisch