25. Gwiazda neutronowa	$L = \omega I = \frac{2\pi}{T} 0{,}4mr^2$ $L_1 = L_2$	1 p. – napisanie równania wynikającego z zasady zachowania momentu pędu	5
	$\frac{2\pi}{T_1} 0{,}4m_1 r_1^{\ 2} = \frac{2\pi}{T_2} 0{,}4m_2 r_2^{\ 2} \Rightarrow T_2 = T_1 \frac{m_2}{m_1}\left(\frac{r_2}{r_1}\right)^2$	1 p. – wyprowadzenie wzoru na okres wirowania gwiazdy	
	$T_2 = T_1 \frac{m_2}{m_1}\left(\frac{r_2}{r_1}\right)^2 = 10^{-4}[s]$	1 p. – obliczenie okresu wirowania gwiazdy	
	$\rho_1 = \frac{m_1}{\frac{4}{3}\pi r_1^{\ 3}} \approx 1[\frac{g}{cm^3}]$ $\rho_2 = \frac{m_2}{\frac{4}{3}\pi r_2^{\ 3}} \approx 10^{11}[\frac{g}{cm^3}]$	2 p. – obliczenie gęstości przed i po wybuchu (po 1 p. za każdą gęstość)	