Научная сессия секции ядерной физики ОФН РАН

Условия появления Л- и Ξ- гиперонов в материи нейтронных звезд

А.И. Насакин , Д. Е. Ланской, С. А. Михеев, Т. Ю. Третьякова НИИЯФ МГУ

Исследование выполнено за счет гранта Российского научного фонда № 24-22-00077

2 апреля 2024 г.

г. Дубна, ОИЯИ

Нейтронные звезды

• Химическое равновесие

$$\begin{cases} \mu_p\big(Y_p,Y_\Lambda\big) + \mu_e(Y_e) = \mu_n\big(Y_p,Y_\Lambda\big) \\ \mu_\mu\big(Y_p,Y_\mathrm{e}\big) = \mu_e(Y_e) \\ \mu_\Lambda\big(Y_p,Y_\Lambda\big) + m_\Lambda = \mu_n\big(Y_p,Y_\Lambda\big) + m_n \end{cases}$$

• Уравнение Толмана-Оппенгеймера-Волкова

$$\frac{dP}{dr} = \frac{G}{r^2} \frac{[\rho(r) + P(r)/c^2][m(r) + (4\pi r^3 P(r)/c^2)]}{1 - (2Gm(r)/rc^2)}$$

$$\frac{dm}{dr} = 4\pi r^2 \rho(r)$$

• Наиболее массивные нейтронные звезды

PSR J0740+6620, M = $2.08 \pm 0.07 \text{ M}\odot$ PSR J0952-0607, M = $2.35 \pm 0.17 \text{ M}\odot$

HYPERON PUZZLE!

• Коэффициент приливной деформируемости

$$Q_{ij}=-\lambda\varepsilon_{ij}$$

$$\Lambda = \frac{\lambda}{M^5}$$

• GW170817

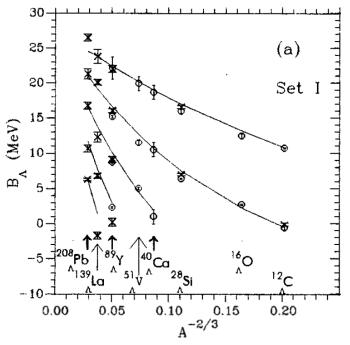
$$\begin{split} M_{chirp} &= 1.186^{+0.001}_{-0.001} \qquad \qquad M_{chirp} = \frac{(m_1 m_2)^{3/5}}{(m_1 + m_2)^{1/5}} \\ \bar{\Lambda} &\leq 900 \qquad \bar{\Lambda} = \frac{16}{13} \frac{(m_1 + 12 m_2) m_1^4 \Lambda_1 + (m_2 + 12 m_1) m_2^4 \Lambda_2}{(m_1 + m_2)^5} \\ m_1 &= 1.4 \mathrm{M}_\odot \to \Lambda = 70 - 580 \\ R &= 10.5 - 13.3 \ \mathrm{KM} \end{split}$$

- B. Abbott et al. (LIGO + Virgo), PRL (2017)
- B. Abbott et al. (LIGO + Virgo), PRL (2018)
- B. Abbott et al. (LIGO + Virgo), PRX (2019)

Взаимодействие Скирма

$$\begin{split} V_{YN}(\overrightarrow{r_Y},\overrightarrow{r_N}) &= u_0(1+\xi_o P_\sigma)\delta(\overrightarrow{r_Y}-\overrightarrow{r_N}) \\ &+ \frac{1}{2}u_1\big[\overrightarrow{P}'^2\delta(\overrightarrow{r_Y}-\overrightarrow{r_N})+\delta(\overrightarrow{r_Y}-\overrightarrow{r_N})\overrightarrow{P}^2\big] \\ &+ u_2\overrightarrow{P}'^2\delta(\overrightarrow{r_Y}-\overrightarrow{r_N})\overrightarrow{P} \\ &+ \frac{3}{8}u_3(1+\xi_3 P_\sigma)\delta(\overrightarrow{r_Y}-\overrightarrow{r_N})\rho^\gamma\left(\frac{\overrightarrow{r_Y}+\overrightarrow{r_N}}{2}\right) \end{split}$$

$$\begin{split} V_{\Lambda\Lambda}(\overrightarrow{r_1},\overrightarrow{r_2}) &= \lambda_0 \delta(\overrightarrow{r_1} - \overrightarrow{r_2}) \\ &+ \frac{1}{2} \lambda_1 \big[\overrightarrow{P}'^2 \delta(\overrightarrow{r_1} - \overrightarrow{r_2}) + \delta(\overrightarrow{r_1} - \overrightarrow{r_2}) \overrightarrow{P}^2 \big] \end{split}$$



Lanskoy, Yamamoto, PRC 97

Список используемых параметризаций:

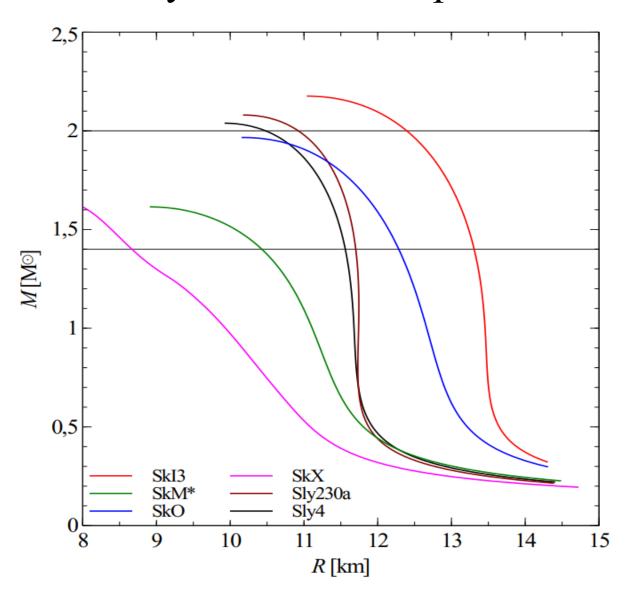
NN: KDE0v1, LNS, MSL0, NRAPR, SGI, SGII, SkI3, SkM*, SkO, SKRA, SkX, Skxs20, Sly4, Sly230a, T1, T2

AN: HPL2, LYI, SKSH1, SKSH2, SLL4', YBZ1, YBZ2, YBZ5, YBZ6, YMR

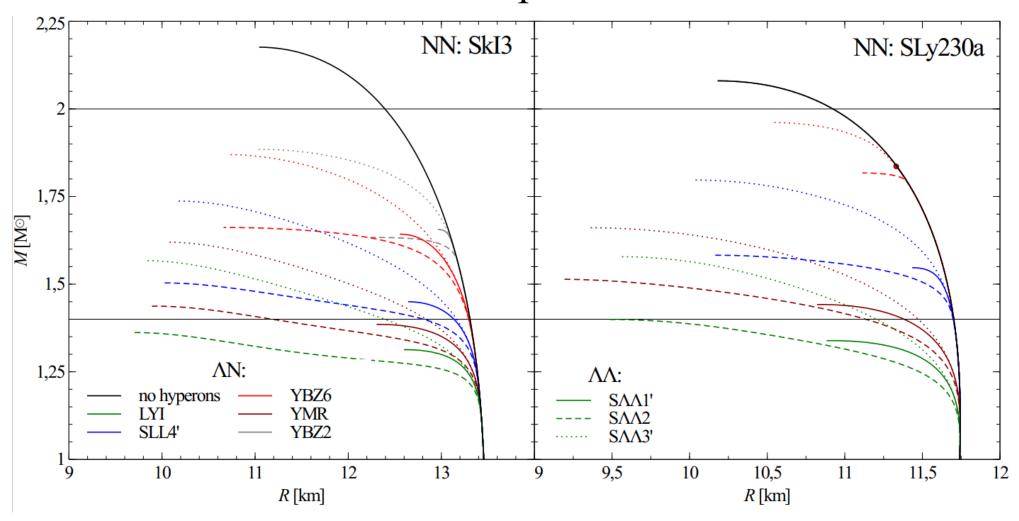
 $\Lambda\Lambda$: S $\Lambda\Lambda$ 1', S $\Lambda\Lambda$ 2, S $\Lambda\Lambda$ 3'

EN: GuoD0, GuoD4, GuoU0, GuoU4, SL3p, SL3s

Зависимость M(R) для нейтронных звезд в случае чисто нуклонной материи

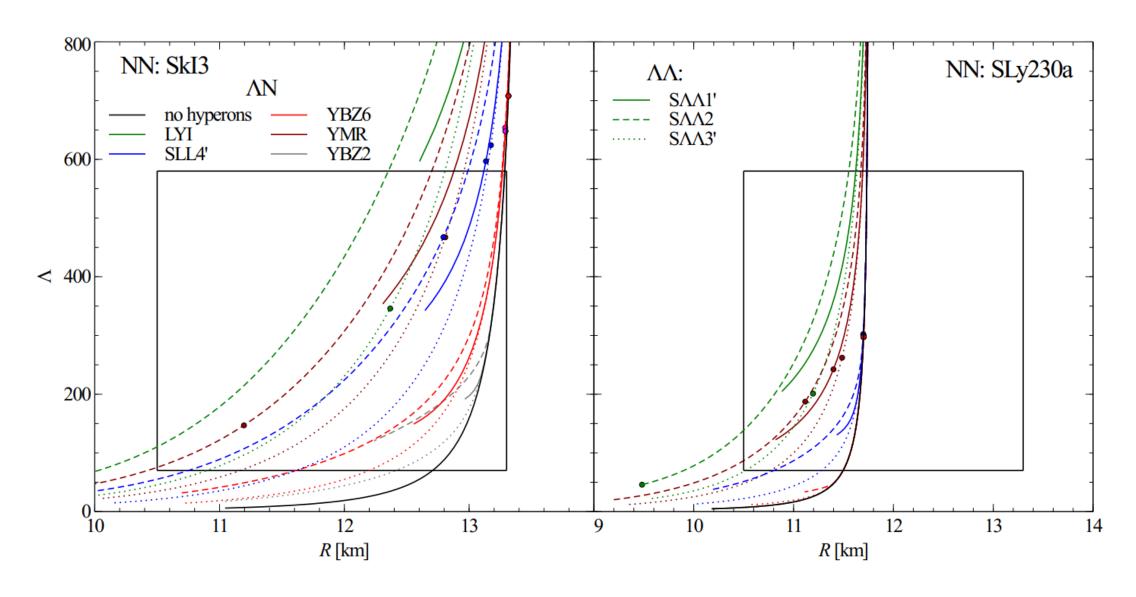


Зависимость M(R) для H3 в случае материи с Λ - гиперонами



S.A. Mikheev, D.E. Lanskoy, A.I. Nasakin, T.Y. Tretyakova, *Particles* (2023)

Коэффициент приливной деформируемости НЗ в случае материи с Λ - гиперонами



Точка появления гиперонов в материи НЗ

Обозначим энергию связи гиперона в чисто нуклонной материи:

$$D_Y \equiv -\mu_Y$$

Критическая энергия гиперона:

$$D_{\Lambda}^{cr} = m_{\Lambda} - m_n - \mu_n$$

$$D_{\Xi^-}^{cr} = m_{\Xi^-} + m_p + \mu_p - 2m_n - 2\mu_n$$

Условие появления Л-гиперонов:

$$m_{\Lambda} + \mu_{\Lambda} = m_n + \mu_n$$

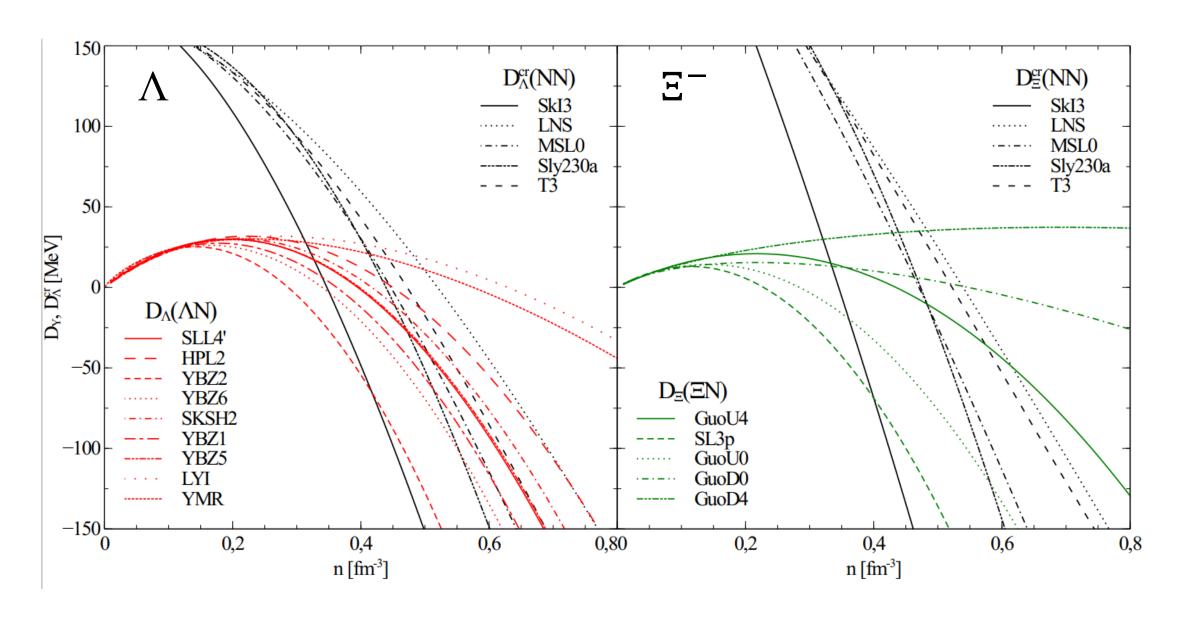
Условие появления **Ξ**⁻-гиперонов:

$$m_{\Xi^-} + \mu_{\Xi^-} + m_p + \mu_p = 2\mu_n + 2m_n$$

Таким образом условие появления гиперонов:

$$D_Y = D_Y^{cr}$$

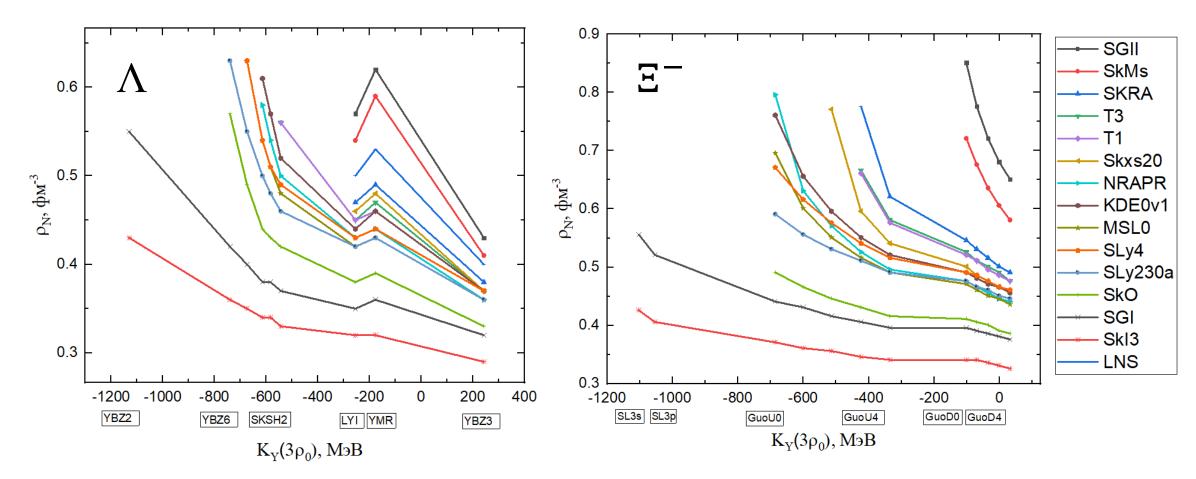
Точка появления гиперонов



Сжимающая способность гиперон-нуклонного взаимодействия

$$K_Y(\rho_N) = 3\rho_N \frac{dD_Y}{d\rho_N}$$

Ланской, Третьякова // Ядерная физика 1989. Т. 49, с. 401



Заключение

- В работе проведены расчёты масс, радиусов и коэффициентов приливной деформируемости для НЗ.
- Показано важное значение величины плотности барионной материи при которой появляются гипероны, и ее влияние на вышеупомянутые характеристики.
- Проведен анализ зависимости плотности в точке появления гиперонов от параметризаций взаимодействий. Найдены комбинации, при которых Λ -гипероны не появляются, а появляются Ξ^- -гипероны. Также найдены наборы параметризаций, при которых гипероны не появляются вовсе.
- Найдена сильная корреляция между точкой появления гиперонов и сжимающей способностью гиперон-нуклонного взаимодействия при высоких плотностях.

Спасибо за внимание