

I. N. Borzov 1,2

1 National Research Centre "Kurchatov Institute", Moscow, Russia

2 Bogolubov Laboratory of Theoretical Physics JINR, Dubna



Precision laser spectroscopy of the hyper-fine splitting spectra and beta-decay measurements of exotic nuclei at RIB facilities have reached a new level nowadays.

The nuclear charge radii and beta-decay half-lives near N=126 (important for the r-process) have been intensively explored recently at CERN, GSI etc...

This calls for theoretical studies of different nuclear observables  $\langle r^2 \rangle$ ,  $Q_2$ ,  $\mu$  and  $T_{2,beta-decay}$  of exotic very neutron-rich nuclei in a single self-consistent framework.



### Motivation

The self-consistent FFST with modified Fayans functional DF3-a is used for simultaneous description of the isotopic dependence of the radii (**R** charge) and **β decay** half-lives.

The isotopic behavior of the **R\_charges** is sensitive to the spin-parity of the shell orbit occupied by the valence neutron. The  $\beta$  decay half-lives are sensitive to the ordering of neutron orbitals due to the GT and FF decays competitions!

By definition the Fayans functionals complies with experimental single-particle spectra. For N=126 region, the reference nucleus is 208Pb: Δε (n2g9/2 - n1i11/2) = -780 keV Relativistic Hartree-Bogoliubov (RHB) with covariant EDFs gives an inversed order of the neutron states at N > 126 !

How this difference may influence the simultaneous description of R\_charge and T1/2

### Fayans functional DF3-a. Self-Consistent Ground State.

$$E[\rho,\nu] = Tr\left(\frac{p^2}{2M}\rho\right) + E_{int}[\rho,\nu]$$

Kohn – Sham quasiparticle local EDF,  $M^* = 1$ 

$$E_{\text{int}} = \sum_{\text{main,Coul,sl}} \varepsilon_n[\rho] + \frac{1}{2} v^* F^{\xi}[\rho] v$$

 $F^{\xi}$  – volume + surface

$$\mathcal{E}(\rho) = \frac{a\rho^2}{2} \frac{1 + \alpha \rho^{\sigma}}{1 + \gamma \rho}.$$

$$f^{\xi}(x_{+}(\mathbf{r})) = f^{\xi}_{ex} + h^{\xi}(x_{+})^{q}(\mathbf{r}) + f^{\xi}_{\nabla}r_{0}^{2}\left(\nabla x_{+}(\mathbf{r})\right)^{2}$$

$$H = \begin{pmatrix} h - \mu & -\Delta \\ -\Delta & \mu - h \end{pmatrix}$$

$$h = \frac{p^2}{2m} + \frac{\delta E}{\delta \rho} \sim \rho \qquad \Delta = \frac{\delta E_{\text{int}}}{\delta \nu}$$

*HFB*-like iterative procedure  $\rho_0, \nu_0 \Rightarrow h_0, \Delta_0 \Rightarrow \rho_1, \nu_1 \Rightarrow h_1, \Delta_1$ 

### **Fayans functional family -** DF3, FANF<sup>0</sup>, DF3-a, DF3-f....

A. V. Smirnov, S. V. Tolokonnikov, and S. A. Fayans, Sov. J. Nucl. Phys. <b>48</b> , 995 (1988).	(DF1)
S.A. Fayans, S.V. Tolokonnikov,E.Trykov, D. Zawischa, Nucl.Phys. <b>A676</b> (2000) 49.	(DF3)
I.N. Borzov, S.A. Fayans, E. Kromer, D. Zawischa Z. Phys. A335 117 (1996).	(DF3)
S.A. Fayans, JETP Lett. <b>68</b> , 169 (1998).	(FANDF <sup>0</sup> )
S. V. Tolokonnikov and E. E. Saperstein, Phys. At. Nucl. <b>73</b> , 1684 (2010).	(DF3 - a)
I.N. Borzov, S. V. Tolokonnikov , Phys. At. Nucl. <b>82</b> , 471 (2019 ).	(DF3 - f)
K. Minamisono, W. Nazarewicz, W. Nörtershäuser, E.Olsen, M. R. Pearson, PG. Reinhard, E. E. Saperstein, and S. V. Tolokonnikov, et.al.	

Phys. Rev. Lett. 117, 252501 (2016). Laser Spectroscopy of Neutron-Rich Fe Isotopes....

#### "recently developed" Fayans functional – Fy, ... Fy (Δr; HFB)

K. Minamisono, .... W. Nazarewicz, W. Nörtershäuser, E.Olsen, M. R. Pearson,

P.-G. Reinhard, E. E. Saperstein, and S. V. Tolokonnikov, et.al.

Phys. Rev. Lett.117, 252501 (2016). Laser Spectroscopy of Neutron-Rich Fe Isotopes....

*P.-G. Reinhard and W. Nazarewicz, Phys. Rev. C 95, 064328 (2017). Toward a global description of nuclear charge radii: Exploring the Fayans energy density functional* 

• R. F. Garcia Ruiz ..... P.-G. Reinhard and W. Nazarewicz.... et al., <u>Nature Physics</u>, 12, 594 (2016). Unexpectedly large charge radii of neutron-rich calcium isotopes

- W.Nazarewicz et.al, <u>Nature Physics</u> 15, 432 (2019);
- R.de Groote et al., <u>Nature Physics</u> 16, 620(2020) Laser Spectroscopy of Neutron-Rich Cu isotopes.
- A. J. Miller, et.al , Phys. Rev. Lett., 122, 192502 (2019) Laser Spectroscopy of Neutron-Rich Tin Isotopes.
- A.Koszorús et.al., <u>Nature Letters</u> doi.org/10.1038/s41567-020-01136-5
- Radii of exotic potassium isotopes: challenge for nuclear theory and the magic character of N = 32.

I. Nuclear charge radii. Odd-even staggering. Kink of the isotopic curves at N=126

$$\langle r_{\rm ch}^2 
angle = rac{1}{Z} \int r^2 
ho_{\rm ch}({f r}) d^3 r$$

rms charge density

$$ho_{ au}({f r}) = \sum_{jls} n_{\lambda}^{ au} \phi_{\lambda}^{ au}({f r})$$
point-like densities  $ho_{i}$ 

$$r_{ch} = \sqrt{\langle r^2 \rangle_p + 0.64} \,\mathrm{fm},$$

$$\begin{aligned} r_{\rm ch}^2 \rangle &= \langle r_p^2 \rangle + \langle \delta r_{\rm ch}^2 \rangle_p + N/Z \langle \delta r_{\rm ch}^2 \rangle_n \\ &+ \langle r_{s-o}^2 \rangle + \langle r_{\rm cm}^2 \rangle, \end{aligned}$$

Relativistic, spin–orbit, c.m. corrections



Laser Spectroscopy for the Study of Exotic Nuclei , X.F. Yang, S.J. Wang, S.G. Wilkins, , R.F. Garcia Ruiz, Prog. Part. Nucl. Phys. 129, 104005 (2023).

## DF3-a. Charge radii in Pb isotopes. The different pairing options.



Electromagnetic moments and radii near N=126. I.N.Borzov, S.V.Tolokonnikov, Physics of Atomic Nuclei 87, 423 (2024).

### Kink in the charge radii at N=126



Charge radii of thallium isotopes in the vicinity of magic N =126. Z.Yue, A. N. Andreyev, A. E. Barzakh , I.N. Borzov, et.al. Phys.Rev. C 110, 034315 (2024).

Electromagnetic moments and radii near N=126. I.N.Borzov, S.V.Tolokonnikov, Physics of Atomic Nuclei 87, 423 (2024).  $\xi = \delta {<} r2{>} (128,126) \, / \, \delta {<} r2{>} (126,124)$ 



Для ф-ла Фаянса индикаторы излома согласуются с экспериментальными данными

Известные RMF функционалы U. C. Perera et.al., Phys.Rev. C 104, 064313 (2021) либо завышают *ξ*, либо приводят к сильной Z-зависимости. В релятивистских моделях (RMF) «излом» зарядовых радиусов при N=126 возникает за счет инверсии уровней n2g9/2 — n1i11/2. На эксперименте нет инверсии - уровень n2g9/2 ниже на 780 keV !

**NEUTRONS** 

#### PHYSICAL REVIEW C 104, 064313 (2021)



#### Experimental 208Pb spectra

τnlj	E exp, MeV	E <sub>DF3-a</sub>
n 1j 15/2	-2.51	-2.60
n 1i 11/2	-3.16	-3.12
n 2g 9/2	-3.94	-3.66

U. C. Perera , A. V. Afanasjev , and P. Ring. Charge radii in covariant density functional theory: A global view Phys.Rev. C **104**, 064313 (2021)

## Nuclear beta-decay of Hg isotopes (... 2 proton holes at Z = 82!)

Конкуренция Гамов-Теллеровских и cross-shell переходов первого запрета **при N>126** → Чувствительность скорости бета-распада к энергиям, орбитальным квантовым числам и степени заполнения нейтронных уровней 2g9/2 и 1i11/2.



$$\lambda \sim T1/2^{-1} \sim \omega_{FF}^{5} < Q_{\beta}^{5} \qquad \omega_{FF} >> \omega_{GT}$$

$$B(GT^{-}) \sim ||^{2}_{s.p.} \sim$$

$$\sim (n_{\lambda} (n) - (1 - n_{\lambda} (p) * 8l (l+1) / (2l+1)))$$

При нормальном порядке заполнения при N ≥126: - существен вклад в T1/2 высокоэнергетических FF переходов с 2g9/2 (*l* = 4).

- GT и FF переходы идут и с 1i11/2 за счет спаривания Орбитальный момент l = 6, но мал фактор  $n_{\lambda}^{(n)}$ .

Полная скорость β-распада λ существенно зависит от того какая из «конкурирующих» орбиталей заполняется первой при N>126 : 2g9/2 (I=4) или 1i11/2 (I=6).

## Beta-decay half-lives and Pn-values for Hg isotopes. DF3-a (with no inversion) vs. RMF (with g-i inversion)





DF3-а T1/2 om <mark>2 до 10</mark> раз выше эксп.

#### NL3\* **Т1/2 до 100 раз ниже эксп.**

Инверсия в RMF завышает вклад FF переходов, и ускоряет β-распад !

Marketin, L. Huther, G. Martínez-Pinedo.Phys. Rev. C 93, 025805 , 2016

Включение в RMF связи с фононами (Particle Vibration Coupling) могло бы устранить инверсию, но (за счет смягчения силовой функции) привело бы к дальнейшему ускорению β-распада!

# DF3-a. Energetics of 204Hg and unstable 205-212Hg isotopes

$$\lambda_{total} = \lambda_{GT} + \lambda_{FF}$$
% FF = 100\* $\lambda_{FF} / \lambda_{total} = (T_{GT} - T_{GT+FF}) / T_{GT}$ 



DF3-a :	A=205 -207. 2g9/2 → 1h11/2	%FF~50 – 30 %
NL3 * : RQRPA	1ni11/2 → 1h11/2	%FF~100 -75%

#### The energies with respect to the parent g.s.



DF3-a calculations give a stable 204Hg.

The Gamow-Teller pygmy resonance enters the  $Q_{\beta}$  window at A=205 ( $|Q_{\beta}|$  = 1.5 MeV).

The energies of the FF (spin-dipole) transitions with  $\Delta J=1$  and  $\Delta J=0$  are close to the Qbeta-values.

Самосогласованные FFST расчеты на основе функционала DF3-а для геометрических (R\_charge), энергетических (Qв) свойств основных сотояний, а также магнитных моментов (μ – CQRPA , ω=0) и бета-распада (T1/2, Pn - CQRPA) тяжелых изотопов вблизи нейтронной оболочки N=126.

Для изотопов Hg индексы «изгиба» изотоп-зависимости зарядовых радиусов при пересечении магической оболочки N=126 достаточно хорошо описываются с функционалом DF3-а. Точность расчета такая же, как и в наших расчетах в изотопах Tl , Pb, Bi (Z=81 - 83).

Z. Yue , A. E. Barzakh , A. N. Andreev , I. N. Borzov , .... S.V.Tolokonnikov et.al. PHYSICAL REVIEW C 110, 034315 (2024).

Рассчитанные с тем же функционалом DF3-а периоды полураспада изотопов Pt, Au, <mark>Hg</mark>, Tl,Pb, Bi, Po сравнены с компиляцией МАГАТЭ (2017) и NUBASE 2020.

В FFST с функционалом Фаянса DF3-а одновременно описываются эксп. одночастичные спектры, зарядовые радиусы и периоды бета-распада: T1/2. Сравнение с RMF подходом — необходимость устранения «инверсии» в одночастичных спектрах...





# Acknowlegments

### A. E. Barzakh , A. N. Andreev

(For invitation to join and analyze their new CERN- experiments on Tl isotopes

S.V. Tolokonnikov

## *N=126 isotones are important for the r-process nucleosynthesis*

 $T1/2 \exp = 16+6-5$ 

<sup>204</sup>Pt, 
$$T_{1/2}(\text{tot}) = 16.43 \text{ s}, Q_{\beta} = 3.01 \text{ MeV}$$

I.N. Borzov, Physics of Atomic nuclei, 74,1442 (2011)



Competition between allowed and first-forbidden  $\beta$  decay in r-process waiting-point nuclei within a relativistic beyond-mean-field approach Caroline E. P. Robin and Gabriel Mart'inez-Pinedo, Phys. Rev. (2024), arXiv:2403.17115 **NL3\*** 

"...Again, the too strong decrease of the half-lives due to QVC observed in 204Pt (~1s I.B.) and 206Hg (~80s) could potentially be explained by the fact that, in the present study, we do not include ground-state correlations induced by QVC. "

Energy Density Functional Methods for Atomic Nuclei



Most of the nuclear EDFs used in self-consistent mean-field calculations have been derived from phenomenological effective interactions.

 $\mathcal{E} = \mathcal{E}^{\mathrm{v}}(\rho, \tau) + \mathcal{E}^{\mathrm{s}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{ls}}(\rho, \vec{J}) + \mathcal{E}^{\mathrm{Coul}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{pair}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{c.m.}}(\rho) \quad .$ 

$$E_0^{\text{int}}[\rho] = \int \mathcal{E}(\rho(\mathbf{r})) d^3 r = \int \frac{a\rho^2}{2} \left(1 + \alpha \rho^{\sigma}\right) d^3 r,$$

Skyrme DF

In S-C FFST normal part of Fayans DF: fractional-linear term depending on nucleon densities. The idea is to transform this anstatz to Migdal's quasiparticles

$$\mathcal{E}(\rho) = \frac{a\rho^2}{2} \frac{1 + \alpha \rho^{\sigma}}{1 + \gamma \rho}.$$

Fayans DF

! The Fayans DF includes Coulomb exchange, surface and pairing terms depending on density gradient

$$\varepsilon_{\text{pair}}(\mathbf{r}) = \frac{1}{2} \sum_{\tau = n, p} \mathcal{F}^{\xi, \tau}(\rho_+(\mathbf{r})) |\nu_{\tau}(\mathbf{r})|^2.$$

 $f^{\xi}(x_{+}(\mathbf{r})) = f^{\xi}_{\mathrm{ex}} + h^{\xi}(x_{+})^{q}(\mathbf{r}) + f^{\xi}_{\nabla}r_{0}^{2}(\nabla x_{+}(\mathbf{r}))^{2} . \qquad X_{+} = (\rho_{p} + \rho_{n})/2 \rho_{0}$ 

*!* Fayans functional is the Kohn-Sham type EDF with free (independent-particle) kinetic energy operator

 $\tau = p^2/2M$ , effective mass  $m^*/M_N = 1$ 

## DF3-a + CQRPA, RHB + QRPA, Finite Amplitude Method



In the Finite Amplitude Method (FAM) odd-even effect in Qbeta values and T1/2 is too strong for Hg isotopes

E. M. Ney, J. Engel, T. Li, and N. Schunck, Global de-scription of  $\beta$ - decay with the axially deformed skyrme finite-amplitude method: Extension to odd-mass and odd-odd nuclei, *Phys. Rev. C* 102, 034326 (2020).

Согласовать RMF расчеты с эксп.данными по одночастичным спектрам можно, если усложнить модель добавив PVC ...2p-2h... Kink, скорее всего, можно будет описать, но бета-распад еще сильнее ускорится.

#### Функционал Фаянса. Новые ограничения из уравнений состояния.

И. Н. Борзов, С. В. Толоконников Ядерная физика 86 №3, 403-409 (2023)

Предложено новое уравнение состояния для функционала плотности энергии DF3-а. Варьируется свободный параметр h<sub>-2</sub> изовекторной объемной части функционала с дополнительным условием на верхний предел энергии максимума гигантского дипольного резонанса в ядре 208Рв. При этом сохранено качество предыдущего фита DF3-а ядерным плотностям, массам ядер, одночастичным уровням и зарядовым радиусам. Параметры УРС - энергия симметрии J=S( $\rho$ 0) и ее производная L( $\rho$ 0) сравниваются с их оценками из экспериментов по массам и зарядовым радиусам ядер. Для извлеченного параметра наклона L( $\rho$ 0) =55 - 60 МэВ величина «нейтронной шубы»  $\Delta$ Rnp =0.183 – 0.170 фм (Табл.1), что близко к оценке  $\Delta$ Rnp= 0.17 ± 0.004 фм, найденной в модели Гауссовских процессов из ядерных масс, радиусов нейтронных звезд и экспериментов по гравитационным волнам. Эта оценка точнее, чем найденная в нарушающем четность электронном рассеянии – в эксперименте PREX II --  $\Delta$ Rnp - 0.283 ± 0.071fm. Важно, что величина "нейтронной шубы" для референтного ядра 208Pb, оцененная в работе *R* Essik et.al Phys.Rev. C 104 (2021) , как  $\Delta$ Rnp(exp) = = 0.183 ± 0.004 фм описывается в том же интервале значений h2-=1.5-2.0:  $\Delta$ Rnp (th) = 0.183–0.170 фм.



**Таблица 1.** Расчет с функционалом DF3 для различных значений параметра  $h_2^-$ .

$h_2^-$	J (МэВ)	$f_{in}^-$	$f_{ex}^{-}$	$f_{surf}^{-}$	$\omega_{GDR}$ ( <sup>208</sup> Pb) (MəB)	$L(\rho_0)$ (M <sub>3</sub> B)	$\Delta R_{np}$ ( <sup>208</sup> Pb) ( $\phi_{\rm M}$ )	$\Delta R_{np}$ ( <sup>48</sup> Ca) (фм)
0	32.0	0.808	0.808	0.808	12.80	85.6	0.228	0.192
0.5	31.2	0.775	1.163	0.969	13.37	64.0	0.204	0.180
1	30.5	0.747	1.494	1.115	13.73	53.4	0.184	0.170
2	29.2	0.694	2.080	1.387	14.11	42.9	0.154	0.154
3	28.7	0.673	2.693	1.687	14.41	38.3	0.137	0.143

$$\omega_{GDR} = \sqrt{m_3/m_1}, m_1, m_3$$
 — первый и третий моменты силовой функции GDR.

 $\Delta Rnp(exp)^{208}Pb = 0.17 \pm 0.004 \ fm$ R Essik et.al PR C 104 (2021)

 $\Delta Rnp(exp) = 0.283 \pm 0.071 \, fm$ PREX-II Collaboration (2021) Most of the nuclear EDFs used in self-consistent mean-field calculations have been derived from phenomenological effective interactions. A recent proposal: the Skyrme functional combined with the surface and pairing parts from the Fayans functional.

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}^{\mathrm{v}}(\rho, \tau) + \mathcal{E}^{\mathrm{s}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{ls}}(\rho, \vec{J}) + \mathcal{E}^{\mathrm{Coul}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{pair}}(\rho) + \mathcal{E}^{\mathrm{c.m.}}(\rho)$$

	Skyrme	Fayans
volume:	$\mathcal{E}_{Sk}^{v} = \sum_{t=0}^{1} \left[ (C_{t0}^{\rho\rho} + C_{tD}^{\rho\rho}\rho_{0}^{\alpha})\rho_{t}^{2} + C_{t}^{\rho\tau}\rho_{t}\tau_{t} \right]$	$\mathcal{E}_{\rm Fy}^{\rm v} = \frac{1}{3} \varepsilon_F \rho_{\rm sat} \left[ a_+^{\rm v} \frac{1 - h_{1+}^{\rm v} x_0^{\sigma}}{1 + h_{2+}^{\rm v} x_0^{\sigma}} x_0^2 + a^{\rm v} \frac{1 - h_{1-}^{\rm v} x_0}{1 + h_{2-}^{\rm v} x_0} x_1^2 \right]$
	$C_{t0}^{\rho\rho}, C_{tD}^{\rho\rho}, \alpha, C_t^{\rho\tau} \leftrightarrow E/A_{eq}, \rho_{eq}, K, J, L, \frac{m^*}{m}, \kappa_{\text{TRK}}$	$a^{\mathrm{v}}_{\pm},h^{\mathrm{v}}_{1\pm},h^{\mathrm{v}}_{2\pm}\leftrightarrow E/A_{\mathrm{eq}},\rho_{\mathrm{eq}},K,J,L,h^{\mathrm{v}}_{2-}$
surface :	$\mathcal{E}_{\mathrm{Sk}}^{\mathrm{s}} = \sum_{\substack{t=0\\1}}^{1} C_{t}^{\rho \Delta \rho} \rho_{t} \Delta \rho_{t}$	$\mathcal{E}_{\rm Fy}^{\rm s} = \frac{1}{3} \varepsilon_F \rho_{\rm sat} \frac{a_+^{\rm s} r_s^2 (\vec{\nabla} x_0)^2}{1 + h_+^{\rm s} x_0^{\sigma} + h_{\nabla}^{\rm s} r_s^2 (\vec{\nabla} x_0)^2}$
spin-orbit:	$\mathcal{E}_{\mathrm{Sk}}^{\mathrm{ls}} = \sum_{t}^{1} C_{t}^{ ho  abla J}  ho_{t} \mathbf{ abla} \cdot J_{t}$	$\mathcal{E}_{\mathrm{Fy}}^{\mathrm{ls}} = \sum_{t}^{1} C_{t}^{\rho \nabla J} \rho_{t} \nabla \cdot J_{t}$
pairing:	$\mathcal{E}_{\rm Sk}^{\rm pair} = \frac{1}{4} \sum_{q \in \{p,n\}} V_{\rm pair,q} \left(1 - \frac{\rho_0}{\rho_{\rm pair}}\right) \breve{\rho}_q^2$	$\mathcal{E}_{\rm Fy}^{\rm pair} = \frac{\frac{t=0}{2\varepsilon_F}}{3\rho_{\rm sat}} \breve{\rho}_q^2 \left[ f_{\rm ex}^{\xi} + h_+^{\xi} x_{\rm pair}^{\gamma} + h_{\nabla}^{\xi} r_s^2 (\vec{\nabla} x_{\rm pair})^2 \right]$

where  $x_t = \rho_t / \rho_{\text{sat}}$  and  $x_{\text{pair}} = \check{\rho}_q / \rho_{\text{sat}}$ . The  $\gamma$ ,  $\rho_{\text{sat}} = 0.16 \text{ fm}^{-3}$  and  $\varepsilon_F = \varepsilon_F(\rho_{\text{sat}})$  are given, fixed values. The non-linear surface coefficient is fixed as  $h^s_+ = h^v_{2+}$ . Coulomb term and c.m. correction are irrelevant here. Note that the parameters for the volume terms are handled in term of nuclear matter parameters  $E/A_{\text{eq}}$  etc as is indicted in the line below the volume terms.

V.A Khodel, E.E Saperstein Phys.Repts. 92 (1982), A.B Migdal FFST. 2<sup>nd</sup> ed. 1983, S.A Fayans JETP Letters 104 (1998)

HFB with M3Y-P6a NN-interaction with density-dependent (3N) LS-part (It has no i-g inversion).

$$\underline{ls(\rho)} = D[\rho(\mathbf{R}_{ij})] \left[ -\nabla_{ij}^2 \delta(\mathbf{r}_{ij}) \right] \mathbf{L}_{ij} \cdot (\mathbf{s}_i + \mathbf{s}_j),$$

 $D[\rho(\mathbf{r})] = -w_1 \frac{\rho(\mathbf{r})}{1 + d_1 \rho(\mathbf{r})}$ 

H. Nakada and T. InakuraEffects of three-nucleon spin-orbit interaction on isotope shifts of Pb nuclei.Phys. Rev. C 91, 021302(R) (2015).



FIG. 3. (Color online) Occupation probabilities on  $n1g_{9/2}$  and  $n0i_{11/2}$  obtained by the HFB calculations. Blue dot-dashed (green dotted) line is for  $n1g_{9/2}$  and red solid (orange dashed) line for  $n0i_{11/2}$  in the M3Y-P6a (M3Y-P6) results.

S=0, T=1 (nn,pp) mass dependent g.s . paring + S=1, T=0 (pn) dynamic pairing Continuum **pnQRPA**, full ph-basis, **SO(8) symmetry** 



V: Particle-particle channel:  $T=0, \delta$ -interaction with one parameter:  $g'_{pp}$ 

CQRPA : NN-interaction parameters (ph): are the same for all nuclei with A>40.