







Effective Majorana neutrino phenomenology

Lucía Duarte, Oscar A. Sampayo*

PEDECIBA - UdelaR- Uruguay, *UNMdP - IFIMAR - Argentina

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 1 / 23

Outline



- 2 Effective theory with N
- 3 N phenomenology
 - N decay
 - Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC

4 Summary

• • • • • • • • • • • •

The SM picture: massless neutrinos

• Leptons: $SU(2)_L$ doublet

$$\underline{L}_{i} = \left(\begin{array}{c} \nu_{i} \\ \ell_{i} \end{array}\right)_{L}$$

- ℓ acquires a mass interacting with the Higgs v.e.v. after EWSB: $\langle \Phi \rangle = \begin{pmatrix} 0 \\ \frac{v}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}$
- Dirac mass: *l_R*

$$-\mathcal{L}_{Y_{U\!Kawa}} \supset Y^{ij}_{\ell} \overline{L^i} \Phi \ell^j_R
ightarrow rac{Y^{ij}_l oldsymbol{v}}{\sqrt{2}} \ell^i_L \ell^j_R$$

- But...
- Neutinos change flavor as they propagate: they have masses ~ 0.01*eV*
- One has to go beyond the SM to get massive neutrinos.

< 回 > < 三 > < 三 >

Motivation

One step beyond the SM : Weinberg operator

- SM as effective theory: non renormalizable operator (dim= 5): $\mathcal{L}_{\nu SM} \supset -\frac{\lambda_{ij}}{2\Lambda} L^i L^j \Phi \Phi$
- Leads to neutrinos mass (after EWSB): $\mathcal{L}_{\nu SM} \supset -\frac{m_{ij}}{2} \nu_i \nu_j$ with $\frac{m_{ij}}{2} = \lambda_{ij} \frac{v^2}{\Lambda} \rightarrow \text{If } \Lambda \gg v \rightarrow m_{\nu} \ll m_{fermions}$
- Lepton number violation (LNV)
- Only 3 renormalizable tree-level realizations: the most popular is sesaw mechanism Type I (Φ and Lⁱ combine into SU(2)_L scalar)
- Needs new "sterile" $SU(2)_L$ singlet neutrinos N_R :

$$\mathcal{L}_{\nu} = \mathcal{L}_{SM} - Y_{\alpha i} \overline{L^{\alpha}} \tilde{\Phi} N_{Ri} - \sum_{i,j=1}^{3} \frac{M_{N_{ij}}}{2} \overline{N_{iL}^{c}} N_{jR} + h.c.$$

Type I seesaw: neutrino mixing

$$\mathcal{L}_{\nu} = \mathcal{L}_{SM} - Y_{\alpha i} \overline{L^{\alpha}} \tilde{\Phi} N_{Ri} - \sum_{i,j=1}^{3} \frac{M_{N_{ij}}}{2} \overline{N_{iL}^{c}} N_{jR} + h.c.$$

•
$$\nu_{\ell L} = U_{\ell m} \nu_m + U_{\ell N} N$$

- $\nu_L \nu_m$ mixing \rightarrow oscillation phenomena
- The $\nu_L N$ mixings take values $U_{\ell N} \simeq \frac{m_D}{M_N} = \sqrt{\frac{m_\nu}{M_N}}$

- Light ν with $m_{\nu} = m_D M_N^{-1} m_D^T$.
- The Dirac mass (Yukawa) $m_D = Y \frac{v}{\sqrt{2}}$
- $m_{\nu} \simeq 0.01 eV \simeq Y^2 \frac{v^2}{2M_N} \rightarrow Y \simeq 10^{-6}$ for $M_N \simeq 100 GeV!!$

< 口 > < 同 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

•
$$U_{\ell N}\simeq rac{m_D}{M_N} \lessapprox 10^{-5}\sqrt{rac{100\,GeV}{M_N}}$$

FLASY 2016 5 / 23

Type I seesaw: N decoupling

• The $\nu_L - N$ mixing $U_{\ell N}$ weighs the coupling between Majorana neutrinos and the standard bosons:

$$\mathcal{L}_{W}=-rac{g}{\sqrt{2}}U_{\ell N}\overline{N}^{c}\gamma^{\mu}\mathcal{P}_{L}IW^{+}_{\mu}+h.c.$$

$$\mathcal{L}_{Z}=-rac{g}{2c heta_{W}}\overline{
u}_{I}\gamma^{\mu}U_{\ell N}P_{L}NZ_{\mu}+h.c.$$

 The observation of LNV in these models depends only on the tiny ν_L – N mixing...

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

4 D K 4 B K 4 B K 4

Outline



2 Effective theory with N

3 N phenomenology

- N decay
- Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC

4 Summary

-

• • • • • • • • • • • • •

Effective approach [1]

- *SM*+ one heavy Majorana *N*, $m_N < \Lambda$ (not integrated out...)
- NP parameterized with a lagrangian constructed with effective operators inolving the *N* and the standard fields, preserving the SU(2)_L × U(1)_Y symmetry
- Low-energy limit of some unknown ultraviolet theory: suppressed by inverse powers of the new physics scale Λ:

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{SM} + \sum_{n=6}^{\infty} \frac{1}{\Lambda^{n-4}} \sum_{\mathcal{J}} \alpha_{\mathcal{J}} \mathcal{O}_{\mathcal{J}}^{(n)}$$

[1] F. del Aguila, S. Bar Shalom, A. Soni y J. Wudka. Phys. Lett. B 670, 399 (2009), 0806.0876

< 口 > < 同 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Effective approach [1]

- Neglect the $\nu_L N$ mixing
- Dim 5 operator $\overline{N}N^c \Phi^{\dagger} \Phi$ reabsorbed into N mass m_N
- N pheno studied to constrain effective couplings α_J

$$\mathcal{L} = \mathcal{L}_{SM} + \sum_{n=6}^{\infty} \frac{1}{\Lambda^{n-4}} \sum_{\mathcal{J}} \alpha_{\mathcal{J}} \mathcal{O}_{\mathcal{J}}^{(n)}$$

[1] F. del Aguila, S. Bar Shalom, A. Soni y J. Wudka. Phys. Lett. B 670, 399 (2009), 0806.0876

< 口 > < 同 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Effective operators

 $\mathcal{O}_{Ne\phi}$



 $\mathcal{O}_{duNe}, \ \mathcal{O}_{QuNL}, \ \mathcal{O}_{LNQd}, \ \mathcal{O}_{QNLd}$



The (dim = 6) operators are [1] (tree-level-generated):

$$\mathcal{O}_{LN\Phi}^{i} = (\Phi^{\dagger} \Phi)(\overline{L}_{i}N\tilde{\Phi})$$
$$\mathcal{O}_{NN\Phi}^{i} = i(\Phi^{\dagger} D_{\mu} \Phi)(\overline{N}\gamma^{\mu} N)$$
$$\mathcal{O}_{Ne\Phi}^{j} = i(\Phi^{T} \epsilon D_{\mu} \Phi)(\overline{N}\gamma^{\mu} e_{i})$$

$$\begin{split} \mathcal{O}_{duNe}^{i} &= (\overline{d}_{i}\gamma^{\mu}u_{i})(\overline{N}\gamma_{\mu}e_{i})\\ \mathcal{O}_{LNQd}^{i} &= (\overline{L}_{i}N)\epsilon(\overline{Q}_{i}d_{i})\\ \mathcal{O}_{QuNL}^{i} &= (\overline{Q}_{i}u_{i})(\overline{N}L_{i})\\ \mathcal{O}_{QNLd}^{i} &= (\overline{Q}_{i}N)\epsilon(\overline{L}_{i}d_{i})\\ \mathcal{O}_{fNN}^{i} &= (\overline{I}_{i}\gamma^{\mu}f_{i})(\overline{N}\gamma_{\mu}N)\\ \mathcal{O}_{LNLe}^{i} &= (\overline{L}_{i}N)\epsilon(\overline{L}_{i}e_{i})\\ \mathcal{O}_{LN}^{i} &= |\overline{L}_{i}N|^{2}\\ \mathcal{O}_{QN}^{i} &= |\overline{Q}_{i}N|^{2} \end{split}$$

[1] F. del Aguila, S. Bar Shalom, A. Soni y J. Wudka. Phys. Lett. B 670, 399 (2009), 0806.0876

Effective Majorana neutrinos-ph

Effective operators

• One loop generated: suppressed by loop factor $\frac{\alpha}{16\pi^2}$ [1]



[1] F. del Aguila, S. Bar Shalom, A. Soni y J. Wudka. Phys. Lett. B 670, 399 (2009), 0806.0876

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 11 / 23

Outline





N phenomenology

- N decay
- Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC

4 Summary

Bounds on the couplings $\alpha_{\mathcal{J}}^{(i)}$

We exploit the existing bounds for the $U_{\ell N}$ mixings taking $U_{\ell N} \simeq \frac{\alpha V^2}{2\Lambda^2}$ for $\Lambda = 1 \, TeV$

• Electroweak precision data (low energy LFV:

 $\mu \rightarrow \boldsymbol{e}\gamma, \ \boldsymbol{m}_{\boldsymbol{N}} > \boldsymbol{m}_{\boldsymbol{W}}$)

 $lpha_{\it EWPD}^{\it bound} \lesssim 0.32$

• Belle and LHCb: $2 \text{ GeV} \lesssim m_N \lesssim 5 \text{ GeV}$ $\alpha_{Belle}^{bound} \lesssim 0.3$ Neutrinoless double beta decay (KamLAND-Zen)

$$lpha_{0
uetaeta}^{bound}\lesssim 3.2 imes 10^{-2}\left(rac{m_N}{100GeV}
ight)^{1/2}$$



< ロ > < 同 > < 回 > < 回 >

FLASY 2016 13 / 23

N decay

• We have studied the *N* decay channels for sub-EW masses $m_N < m_W$ [2] and generally for $m_N < 1 \text{ TeV}$ [3]



[2] L.Duarte, I. Romero, J. Peressutti and O.A.Sampayo, Phys. Rev. D 92, 091301 (2015) 1508.01588
 [3] L.Duarte, J. Peressutti and O.A.Sampayo, Eur. Phys. J. C 76, 453 (2016) 1603.08052

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 14 / 23

イロト イヨト イヨト イヨト

N decay: $N \rightarrow \nu \gamma$ dominant channel [2] [3]



 N could be discovered in the LHC with displaced vertices and non-pointing photon techniques: long-lived-neutral particle with measurable decay length

$$\vec{l}_{N} = \frac{\vec{k}_{N}}{|\vec{k}_{N}|} \tau_{N} \beta_{N} = \frac{\vec{k}_{N}}{|\vec{k}_{N}|} \frac{\left((E_{N}/m_{N})^{2} - 1\right)^{1/2}}{\Gamma_{N}}$$

$$\frac{\Gamma^{(N \to \nu(\bar{\nu})\gamma)}}{\Gamma^{(N \to l^+ \bar{u}d)}} \to \frac{2}{15\pi} \left(\frac{v}{m_N}\right)^2 (c_W + s_W)^2$$

[2] L.Duarte, I. Romero, J. Peressutti and O.A.Sampayo, Phys. Rev. D 92, 091301 (2015) 1508.01588
 [3] L.Duarte, J. Peressutti and O.A.Sampayo, Eur. Phys. J. C 76, 453 (2016) 1603.08052

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 15 / 23

Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC [4]

We study the ss-dilepton and neutrino plus photon processes:

• $pp \rightarrow l_i^+ l_j^+ + 2 \text{ jets}$ (LNV $\Delta L = 2$)



 Tested at LHC for *m_N* >> 100*GeV* [5] Complementary study: few-*GeV m_N* region

[4] L.Duarte, J.Peresutti and O.A. Sampayo (2016), 1610.XXXXX[5] ATLAS 1108.0366, 1203.5420

•
$$pp \rightarrow l_i^+ \nu \gamma$$





Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 16 / 23

Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC [4]



- For the few-*GeV* m_N region the $pp \rightarrow l_i^+ \nu \gamma$ channel dominates
- To see LNV we take
 α_{1-loop} = 0, and focus on
 vectorial and scalar operator
 effects

[4] L.Duarte, J.Peresutti and O.A. Sampayo (2016), 1610.XXXXX

FLASY 2016 17 / 23

$pp \rightarrow l_i^+ l_i^+ + 2 \text{ jets}$ channel [4]

Exploit the vertex displacement...

 For m_N ~ few-GeV: background from b leptonic decays → cuts in p_T affect signal



[4] L.Duarte, J.Peresutti and O.A. Sampayo (2016), 1610.XXXXX

• Cut in *L*^{*t*+*t*+}: distance between both lepton tracks



4 A N

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 18 / 23

3 > 4 3

$pp \rightarrow l_i^+ l_i^+ + 2 jets$ channel [4]

 Disentangle vectorial (α_W, α_{V₀}) and scalar (α_{S1,2,3}) operator's contributions:



[4] L.Duarte, J.Peresutti and O.A. Sampayo (2016), 1610.XXXXX

0.5 1 Vectorial -0.5 m_№ [GeV] 0.5 **F**. -0.5 Scalar m_N [GeV]

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 19 / 23

★ E ► < E ►</p>

4 A N

$pp \rightarrow l_i^+ \nu \gamma$ channel [4]

Exploit the vertex displacement...

 Non-pointing photon distance of closest approach to the beamline: *z_{DCA}* [6]



 Cut in L^{f+γ}: distance between the prompt lepton and displaced photon tracks



[4] L.Duarte, J.Peresutti and O.A. Sampayo (2016), 1610.XXXXX[6] ATLAS: 1409.5542, 1304.6310

Lucía Duarte (UdelaR-Uruguay)

Effective Majorana neutrinos-ph

FLASY 2016 20 / 23

Outline



- 2 Effective theory with N
- 3 N phenomenology
 - N decay
 - Not-that-heavy Majorana neutrino signals at the LHC



Summary

- Take alternative to Seesaw Type I approach: effective theory with heavy sterile N, neglecting ν_L – N mixings:
- Effective lagrangian with $SU(2)_L xU(1)_Y$ symmetry
- Studied the N decay width and branching ratios
- Found interesting channel $N \rightarrow \nu \gamma$
- Currently studying possible *N* phenomenology in the *LHC*: exploit vertex dispacement for low *m*_N

< 口 > < 同 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Thank you, and the FLASY 2016 organizers.

FLASY 2016 23 / 23

A b