

G.M. Pruna, TR (arXiv:1303.1150)

TU Dresden

SUSY 2013 ICTP, Trieste 26.-31.8.2013

3

イロト イヨト イヨト イヨト

The model

Higgs Singlet extension (aka The Higgs portal)

The model

• Singlet extension:

simplest extension of the SM Higgs sector

- add an additional scalar, singlet under SM gauge groups (further reduction of terms: impose additional symmetries)
- \Rightarrow potential (*H* doublet, χ singlet)

 $\mathbf{V} = -\mathbf{m}^{2}\mathbf{H}^{\dagger}\mathbf{H} - \mu^{2} \mid \chi \mid^{2} + \lambda_{1}(\mathbf{H}^{\dagger}\mathbf{H})^{2} + \lambda_{2} \mid \chi \mid^{4} + \lambda_{3}\mathbf{H}^{\dagger}\mathbf{H} \mid \chi \mid^{2},$

- collider phenomenology studied by many authors: Schabinger, Wells; Patt, Wilzcek; Barger ea; Bhattacharyya ea; Bock ea; Fox ea; Englert ea; Batell ea; Bertolini/ McCullough; ...
- our approach: minimal: no hidden sector interactions
- equally: Singlet acquires VeV: no dark matter candidate

Tania Robens

Singlet



Singlet extension: free parameters in the potential

VeVs:
$$H \equiv \begin{pmatrix} 0\\ rac{ ilde{h}+ extsf{v}}{\sqrt{2}} \end{pmatrix}, \ \chi \equiv rac{ ilde{h}'+ extsf{x}}{\sqrt{2}}$$

• potential: 5 free parameters: 3 couplings, 2 VeVs

 $\lambda_1,\,\lambda_2,\,\lambda_3,\,v,\,x$

rewrite as

 $\mathbf{m}_{\mathbf{h}}, \mathbf{m}_{\mathbf{H}}, \sin \alpha, \mathbf{v}, \tan \beta$

• fixed, free

 $\sin \alpha$: mixing angle, $\tan \beta = \frac{v}{x}$

• physical states $(m_h < m_H)$:

$$\begin{pmatrix} \mathbf{h} \\ \mathbf{H} \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \cos \alpha & -\sin \alpha \\ \sin \alpha & \cos \alpha \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \tilde{h} \\ h' \end{pmatrix},$$

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013



Question 1:

Modfication for SM-like final states at tree level ?

In case we neglect the new *Hhh* coupling:

- $\bullet~{\rm light}/~{\rm heavy}~{\rm Higgs}~{\rm non-singlet}~{\rm component}\sim\cos\alpha/\sin\alpha$
- \Rightarrow for light/ heavy Higgs: every SM-like coupling is rescaled by $\cos \alpha / \sin \alpha$
- ⇒ this alone would lead to "global" $\cos^4 \alpha / \sin^4 \alpha$ ($\cos^2 \alpha / \sin^2 \alpha$) for full production and decay (production or decay)
 - BRs stay the same

◆□ > ◆圖 > ◆臣 > ◆臣 >

The model ○●	Parameter space including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO 000000000
Tree level: resca	ling wrt Standard Model			
Non SN	<i>I</i> -like phenomenology			

• in addition: new physics channel:

 $H \rightarrow hh$

• effect:

 $\Gamma_{\rm tot}(H) = \sin^2 \alpha \, \Gamma_{\rm SM}(H) + \, \Gamma_{H \to h \, h},$

needs to be included for SM like decays

 $\kappa \equiv \frac{\sigma_{\rm BSM} \times {\rm BR}_{\rm BSM}}{\sigma_{\rm SM} \times {\rm BR}_{\rm SM}} = \frac{\sin^4 \alpha \, \Gamma_{\rm tot,SM}}{\Gamma_{\rm tot}}$

• breakdown:

 $\sigma_{\text{prod}} = \sin^2 \alpha \times \sigma_{\text{prod},\text{SM}}, \text{ } \text{BR}_{H \to \dots} = \sin^2 \alpha \frac{\Gamma_{\text{tot}, \text{ SM}}}{\Gamma_{\text{tot}}} \times \text{BR}_{H \to \dots}^{\text{SM}}$ $\Rightarrow \text{ sufficient for tree level rescaling} \Leftarrow$

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

Theoretical and experimental constraints on the model

our study: $m_h = 125 \,\mathrm{GeV}, \,600 \,\mathrm{GeV} \leq m_H \leq 1 \,\mathrm{TeV}$

we considered

- Iimits from perturbative unitarity
- limits from EW precision observables through S, T, U (with a small caveat...)
- perturbativity of the couplings (up to certain scales)
- vacuum stability and minimum condition (up to certain scales)
- Image is a second strength in the second strength is a second strength is a second strength in the second strength in the second strength in the second strength is a second strength in the second str

(debatable: minimization up to arbitrary scales, \Rightarrow perturbative unitarity to arbitrary high scales...)

(these are common procedures though in the SM case)

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

(日) (同) (三) (三)

The model 00	Parameter space including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO 000000000	
Results	(for details, cf arXiv: 1303.)	1150)			

• strongest constraints:

 $m_H \lesssim 700 \,{
m GeV}$: light Higgs coupling strength $m_H \gtrsim 700 \,{
m GeV}$: perturbativity of couplings

 $\Rightarrow \kappa \leq 0.04$ for all masses considered here

 \Rightarrow in addition: smallish values for $\Gamma_{H\,\rightarrow\,h\,h}\,(\leq\,5\,{\rm GeV})$

 $\Gamma_{\rm tot} \lesssim 0.02 \, m_H$

 \Rightarrow Highly (??) suppressed, narrow(er) heavy scalars \Leftarrow

 \Rightarrow new (easier ?) strategies needed wrt searches for SM-like Higgs bosons in this mass range \Leftarrow

 $(\text{note: } \Gamma_{\text{tot}} \lesssim 0.08 \, m_H \text{ from signal strength limit only}) = 100 \, \text{m}^{-1} \text{ superstandard strength limit only} = 100 \, \text{superstandard s$

Treatment of light Higgs coupling strength μ

- assume no (weaker: negligible) hidden sector interactions for the light Higgs
- in this case (LO treatment, NO fit !!!)

 $\cos^2\alpha\,\equiv\,\mu$

with μ : coupling strength

(this assumes parton-level-like definition of μ)

• we took (Phys.Lett., B716:1–29, 2012;Phys.Lett., B716:30–61, 201)

 $\mu_{\text{ATLAS}} = 1.4 \pm 0.3, \ \mu_{\text{CMS}} = 0.87 \pm 0.23$ $\overline{\mu} = 1.14 \pm 0.19, \ \cos^2 \alpha \ge 0.95$ $\Rightarrow \sin \alpha \le 0.23$

(errors: one σ , SM-like Higgs hypothesis)

• (aside: first studies presented at EPS13: test sin $\alpha \ge 0.44$)

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

Appendix

Comments on other constraints (1) - Perturbativity issues

Perturbative unitarity:

- tests combined system of all (relevant) 2 \rightarrow 2 scattering amplitudes for $s \rightarrow \infty$
- makes sure that the largest eigenvalue for the "0"-mode partial wave of the diagnolized system ≤ 0.5
- "crude" check that unitarity is not violated (in the end: all "beaten" by perturbativity of running couplings) (more sopisticated methods to unitarize theories: Argand circle, ⇒ WS in DD 09/13)

Perturbativity of couplings

- ullet make sure that no coupling $\geq\,4\,\pi$ ("typical" loop <code>prefactor-0.5</code>)
- at ew scale: perturbative unitarity stronger

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

Comments on other constraints (2) - running couplings and vacuum

Vacuum stability and perturbativity of couplings at arbitrary scales

- clear: vacuum should be stable for large scales
- unclear: do we need ew-like breaking everywhere ? perturbativity ?
- \Rightarrow check at relative low scale (cf next slide)
- ⇒ bottom line: small mixings excluded from stability for larger scales (for $m_H \leq 1 \,\mathrm{TeV}$!! for the model-builders...)
 - arbitrary large m_H can cure this !! cf Lebedev; Elias-Miro ea. Out of collider range though (...like SUSY, this model can never be excluded...)
 - perturbativity of couplings severely restricts parameter space, even for low scales

Tania Robens

Singlet

(日) (同) (三) (三)



RGE running in more detail

Question: at which scale did we require perturbativity ? Answer: "just above" the SM breakdown (other answers equally valid...)

- RGEs for this model well-known (cf eg Schabinger, Wells)
- decoupling ($\lambda_3 = 0$): recover SM case
- in our setup: $\mu_{\text{SM,break}} \sim 1.6 \times 10^{16} \, \text{GeV}$ (remark: just simple NLO running)
- we took: $\mu_R \sim 2.6 \times 10^{16} \, {
 m GeV}$

(higher scales \iff stronger constraints)

イロト イ部ト イヨト イヨト 三日

Limits on sin α , tan β , $\mu_{run} \sim 2.6 \times 10^{16} \, {\rm GeV}$



 $m_H = 600 \, \text{GeV}$ including all bounds



allowed regions for varying Higgs masses at t=37 scale

Appendix

including all bounds

for sin $\alpha \leq 0.23$: only λ_2 running important

э

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Limits on $\kappa,~\Gamma_{tot},~\mu_{run}\sim$ 2.6 $imes~10^{16}\,{ m GeV}$

translation to collider observables κ , Γ_{tot}



- constraint from μ on sin α : $\Gamma_{H \to hh}$ already small ($\lesssim 0.08 m_H$)
- running of couplings: even stronger constraints

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Could we have seen them ?? YES !!

(at least they could have been produced...)

all numbers below: $\sqrt{S_{hadr}} = 7 \text{TeV}, \int \mathcal{L} = 25 \, \text{fb}^{-1}$

$m_H[{\rm GeV}]$	κ_{max}	$\# gg \sim$	$\# {\sf VBF} \sim $
600	0.04	330	60
700	0.04	130	40
800	0.04	60	20
900	0.03	20	12
1000	0.025	8	7

maximal number of events from production $\times\,$ decay to SM-like final states (running conditions at low scale)

(cross sections from "Handbook of LHC Higgs Cross sections I", Dittmaier ea)

for specific final state, multiply with SM-like BR (LO approx)

 \implies Model awaits discovery !! (optimist) \Leftarrow

(or at least limits...) (pessimist)

Summary

Appendix

Outlook: Singlet @ NLO

What about $H \rightarrow hh$??

all numbers below:
$$\sqrt{S_{hadr}} = 7 \text{TeV}, \int \mathcal{L} = 25 \, \text{fb}^{-1}$$
,

$m_H [{ m GeV}]$	$\kappa'_{\sf max}$	$\# gg \sim$	$\# VBF \sim$	0.016
600	0.013	110	20	- 0.014 0.014 0.012
700	0.012	40	11	
800	0.010	14	6	0.00
900	0.007	4	3	0.000
1000	0.005	2	1	ο 5 % 15 23 23 Γ

maximal number of events from $H \rightarrow h h \left(\kappa' = \frac{\sigma_{bh}^{BSM}}{\sigma_{H,prod}}\right)$ (cross sections from "Handbook of LHC Higgs Cross sections I", Dittmaier ea) for specific final state, multiply with SM-like BR for m_h "naively": many b-jets with $m_{bb} \sim 125 \,\text{GeV}$, or $bb \gamma \gamma$, or... (e.g. Cooper ea.: $b\bar{b}b\bar{b}$ final state @8 TeV)

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013



- Singlet extension: **simplest extension of the SM Higgs sector**, easily identified with one of the benchmark scenarios of the HHXWG (cf. also YR3)
- constraints on parameter space: signal strength of light Higgs, perturbativity of the couplings
- quite narrow widths wrt SM-like Higgses in this mass range

\Rightarrow better theoretical handle

- quite low (??) production cross sections due to small mixings
- currently tested (as presented at EPS13): sin α ≥ 0.44; severely restricted from μ measurements for light Higgs

\Longrightarrow STAY TUNED \Leftarrow

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

The model	Parameter space including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO 0000000000

Appendix

◆□▶ ◆舂▶ ◆注▶ ◆注▶ ─ 注

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

The mode	el	Parameter space	including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO 000000000	

Coupling and mass relations

$$m_h^2 = \lambda_1 v^2 + \lambda_2 x^2 - \sqrt{(\lambda_1 v^2 - \lambda_2 x^2)^2 + (\lambda_3 x v)^2},$$
 (1)

$$m_{H}^{2} = \lambda_{1}v^{2} + \lambda_{2}x^{2} + \sqrt{(\lambda_{1}v^{2} - \lambda_{2}x^{2})^{2} + (\lambda_{3}xv)^{2}}, \quad (2)$$

$$\sin 2\alpha = \frac{\lambda_3 x v}{\sqrt{(\lambda_1 v^2 - \lambda_2 x^2)^2 + (\lambda_3 x v)^2}},$$

$$\cos 2\alpha = \frac{\lambda_2 x^2 - \lambda_1 v^2}{\sqrt{(\lambda_1 v^2 - \lambda_2 x^2)^2 + (\lambda_3 x v)^2}}.$$
(3)

Tania Robens

Singlet

< □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □

Comments on other constraints (2) - EW precision data

S, *T*, *U*

- oblique parameters (Peskin, Takeuchi '92; Hagiwara ea. '94)
- parametrize deviations from SM in electroweak sector
- here: neglected contributions from $H \rightarrow h h$ (aside: OK ?? \Rightarrow depends on renormalization scheme)
- anyways: all "beaten" by μ restriction on sin α ⇒ not relevant (should be redone using full theory though)

Tania Robens

イロト イヨト イヨト イヨト



assume that the model is valid up to $\mu_{\rm run} \sim 10^{19}\,{\rm GeV}$ (not always well motivated)





- naturally: parameter space more restricted
- translates to $\kappa \lesssim 0.03$ for $m_H = 600 \,\mathrm{GeV}$ (25% decrease)
- now: μ no longer relevant, only constraint from perturbativity of λ_1, λ_2

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >



• remember:

$$\Gamma_{\rm tot}(H) = \sin^2 \alpha \, \Gamma_{\rm SM}(H) + \, \Gamma_{H \to h \, h},$$

• define κ' in analogy to κ as

$$\kappa' \equiv \frac{\sigma_{\rm BSM} \times {\rm BR}_{H \to hh}}{\sigma_{\rm SM}} = \frac{\sin^2 \alpha \, \Gamma_{H \to hh}}{\Gamma_{\rm tot}}$$

(then obviously $\kappa + \kappa' = \sin^2 \alpha$)

Tania Robens

The model Parameter space including bounds (LO) Summary Appendix Outlook: Singlet @ NLO 0000000000 One more word about $H \rightarrow hh$

- all above: focuses on SM-like decays
- viable alternative: search for

 $H \rightarrow h h \rightarrow \dots$

• widely discussed in the literature

(for recent work, cf Gouzevitch, Oliveira, Rojo, Rosenfeld, Salam, Sanz; Cooper, Konstantinidis, Lambourne, Wardrope; ...)

- HOWEVER in our scan, WW always dominant
- \Rightarrow would go for this first

(but mb more than 1 group is interested...)

イロト イヨト イヨト イヨト

• in principle:

 $\mathbf{H} \to \mathbf{W}\mathbf{W} \tag{5}$

could be mimicked by

$$\mathbf{H} \rightarrow \mathbf{h} \mathbf{h} \rightarrow \mathbf{W} \mathbf{W} \gamma \gamma \tag{6}$$

 $(\gamma\gamma \text{ escape})$, if $H \rightarrow h h$ is large enough

• maximal allowed scenario:

 $\mathsf{BR}_{hh}\,\sim\,0.25,\,\mathsf{BR}_{WW}\,\sim\,0.45$

• (2)/(1) \sim $10^{-4},$ highly suppressed

Tania Robens

The model 00	Parameter space including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO

Outlook: Singlet @ NLO

(ロ) (部) (目) (日) (日)

SUSY 2013, 26.-31.8.2013



Higher order corrections in the Singlet extension (1) - QCD

(All below are just generic arguments, not based on any calculation)

Question: What are the changes in higher order corrections wrt the current (SM-like) description ??

Motivation: SM-like searches impossible wo higher orders \Rightarrow can this be **transferred to BSM ??**

- remember: every SM-like coupling is rescaled by $\sin \alpha$
- \Rightarrow every $(\alpha_s, y_i, ...)$ with heavy Higgs $\Rightarrow (\alpha_s, y_i, ...) \times \sin^2 \alpha$
- \Rightarrow naive approach:
 - **higher order** (differential/ non-differential) **K-factors remain the same**, only tree level production/ decay needs rescaling
- \Rightarrow would lead to same scaling with κ , ... as tree level, with (differential) higher order K-factors as in SM

Tania Robens



Higher order corrections in the Singlet extension (2) - EW

- previous slide: ignored $H \rightarrow h h$ contributions
- \Rightarrow valid for strong corrections
 - left out: corrections with *h* running in the loop (vertex, propagator,...)
 - $\bullet~$ BR can be $\,\sim\,25\,\%$
- ⇒ current status (at least for me): effects/ changes from including these not clear, in principle full calculation (including renormalization) needed to check

 \Rightarrow available ??

イロト イヨト イヨト イヨト



Higher order corrections in the Singlet extension (2b) - EW

Some comments re full NLO treatment...

- SM-sector: contributions from new heavy Higgs to finite part of gauge Boson propagators
- \Rightarrow influences renormalization of m_W, m_Z
 - Higgs sector itself can be renormalized in on-shell scheme (thanks to C. Pietsch and D. Lopez-Val for comments)
 - other (possibly important) effects: one-loop contribution to

 $H \rightarrow t \, \overline{t}$

 \Rightarrow could lead to modifications in $t \bar{t}$ production

(remember: production suppressed by $\sin^2 \alpha$, $\sigma \lesssim 0.(0)1 \, \mathrm{pb}$ for (7) 14 TeV)

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >

Higher order corrections in the Singlet extension (2c) - EW

A rough estimate...

[(nearly) all below: sin lpha small, $m_h^2 \ll m_H^2$]

• coupling $Ht \bar{t} \sim \frac{y_t(m_H)}{\sqrt{2}} \sin \alpha$ • coupling $Hh h \sim \frac{m_H^2}{v} \sin \alpha$

$$\frac{\Gamma_{tt}}{\Gamma_{hh}} \sim \frac{y_t^2(m_H) N_c}{\left(\frac{m_H^2}{2 v^2}\right)} \left(\frac{\beta_t}{\beta_h}\right)^3 \lesssim 0.6 \quad \left(\beta_i = \sqrt{1 - 4 m_i^2/m_H^2}\right)$$

 $\Rightarrow\,$ contribution via loop (in small mixing limit sin $\alpha\,\ll\,1)$

$$\sim \left(\frac{y_t(m_h)}{\sqrt{2}}\right)^2 \frac{m_H^2}{v} \sin lpha$$

could in principle be sizeable, $\mathcal{O}(10\%)$

 \Rightarrow more accurate calculation needed...

Tania Robens

Singlet

< □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > □
 SUSY 2013, 26.-31.8.2013



• along similar lines: loop contributions to

$\mathbf{H} \ \rightarrow \ \mathbf{W} \ \mathbf{W}$

from *H h h* coupling (for **production in VBF** and **decay**)

- \Rightarrow probably not as important as decay to tops, but still large(ish)
 - also: $H \rightarrow g g,...$
 - probably/ maybe all subdominant wrt "standard" (QCD) NLO effects...

◆□ > ◆圖 > ◆臣 > ◆臣 >

 The model oo
 Parameter space including bounds (LO)
 Summary
 Appendix
 Outlook: Singlet @ NLO ooooo

 Including higher order corrections: principle

 Higher order corrections in the Singlet extension (3)

 width and on-shellness

- is the width small enough to neglect "broadness" complications ?
- naive argument: error

$$\sim \, rac{\Gamma_{
m H}}{m_{
m H}} \, \lesssim \, 2 \, \%$$

- ⇒ might be OK for a rough estimate
 - alternative: redo cross section calculations eg in complex pole scheme (needed ??) with reduced Γ (how much effort ?? Γ is varied; mb start with a maximal value...)

(not necessary imho)

• another point: "sideband" complications vanish

Tania Robens

イロト イヨト イヨト イヨト



("it"=L0,NL0,...)

- LO: any tool talking to FeynRules (in principle)/ LanHep (in practice)
- implemented and run: **CompHep** (M. Pruna), **Sherpa** (±) (would need some modification, T. Figy), privately modified codes (??)
- NLO: (mb) a modified version of **aMC@NLO** (R. Frederix) ?? (production only; might be important for VBF)
- new tool in the MadGraph environment (Artoisenet ea, 06/13): QCD-part of NLO
- complete higher orders: would need to be implemented in respective tools (I am not aware of any at the moment)

< ロ > < 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 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < 回 > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ > < □ >



My conclusion: This is about BSM discovery, lets worry about precision later...

- \Rightarrow in this spirit: simple rescaling of tree-level by κ , together with SM-like QCD K-factor, should work as a first guess...
- \Rightarrow could be done with factorized production \times decay
- ⇒ should be doable with standard tools (as long as they dont assume broad widths)

Tania Robens

イロト イヨト イヨト イヨト

SUSY 2013. 26.-31.8.2013



If you insist on NLO from BSM...

- $\sigma \times \text{BR}_{\text{SM}}$ might deviate from simple rescaled κ due to loops including h h
- \Rightarrow need calculations here
 - for a generic coupling $g_{\rm SM}$ and $H \rightarrow X_{\rm SM} X^*_{\rm SM}$

 $\Delta_{\text{NLO, rel}} \sim \frac{g_{\text{SM}}^2(m_h)}{g_{\text{SM}}(m_H)} \frac{m_H^2}{v} \times (\text{your favourite scale})^{\times} \times (\text{your favourite loop approximation})$

(x depends on dimensions of couplings)

Tania Robens

Singlet

SUSY 2013, 26.-31.8.2013

The model 00	Parameter space including bounds (LO)	Summary	Appendix	Outlook: Singlet @ NLO ○○○○○○○○●
Currently avala	ible tools (incomplete list)			
NI I	1			

Numbers used in loop approximation

small sin α , m_h limit

$$\begin{split} \lambda_1 &\sim \frac{m_h^2}{2 v^2}, \, \lambda_2 \,\sim \, \frac{m_H^2}{2 x^2}, \lambda_3 \,\sim \frac{m_H^2}{v \, x} \,\sin\alpha \\ \mu &\sim -\sin\alpha \, \frac{m_H^2}{2 \, v} \end{split}$$

running couplings and β s

$$y_t(125 \,\text{GeV}) = 0.95, y_t(600 \,\text{GeV}) = 0.88,$$

 $\beta_t = 0.82, \beta_h = 0.91$

Perturbativity of couplings λ_2, λ_3 :

$$\tan \beta \leq \frac{4\sqrt{2\pi}v}{m_{H}}, \tan \beta \leq \frac{16\pi v^{2}}{\sin \alpha m_{H}^{2}}$$
Singlet

Tania Robens