



電弱相転移起源の残存重力波の検証可能性

松井 俊憲

共同研究者: 柿崎 充, 兼村 晋哉 富山大学

(論文準備中)



1.イントロダクション

- 研究動機

- 電弱バリオン数生成のシナリオ
- 相転移起源の残存重力波に関する先行研究

2.模型

- 熱的に強い一次相転移を実現する模型

3.ヒッグス三点結合

4.電弱相転移起源の残存重力波

5.結論

1.イントロダクション

研究動機

- 重力波の直接検出実験が始まっている.
 地上実験…KAGRA[日], LIGO[米], VIRGO[伊],…
 > 中性子連星の衝突により発生する重力波を探索している.
 宇宙実験(将来計画)…eLISA[欧], DECIGO[日],…
 > 初期宇宙起源の重力波を探索する.
- 宇宙背景放射よりさらに初期の宇宙の情報 が得られる可能性がある →重力波天文学 加速器実験に加えて, BSMを探る新たな手法 として期待できる!

宇宙のバリオン非対称性

- 観測されたバリオン数 $\frac{n_B}{s} \simeq \mathcal{O}(10^{-10})$
- サハロフの三条件…バリオン数生成の必要条件
 1. バリオン数非保存過程, 2. CPの破れ, 3. 非平衡状態
- 標準理論で説明できない(m_h=125GeV)
- バリオン数生成を説明するシナリオ

レプトジェネシス,アフレック・ダイン機構,電弱バリオン数生成(EWBG),...

• EWBGは, 拡張されたヒッグスセクターの物理で説 明されるため加速器実験で検証できる.

電弱バリオン数生成

1. <u>バリオン数非保存過程</u> スファレロン過程

2. <u>CPの破れ</u>

拡張されたヒッグスセクターのCP位相



Introduction | Model | Higgs triple coupling | GW from EWPT



強い一次相転移(*φ_c*/*T_c* ≥ 1)が実現するために,
 付加的ボソンのループによるノンデカップリング効果で説明できる.



先行研究と我々の研究

- 電弱相転移起源の残存重力波の先行研究
- 模型に依存しない解析[1], 高次演算子[2]
- 輻射補正のノンデカップリング効果...MSSM^[3]では,強い一次相転移が実現できない.
- -ツリーレベルでのノンサーマル効果(NMSSM^[3],実シングレット模型^[4])

[1] C. Grojean and G. Servant, PRD**75**, 043507 (2007); K. Kohri et al., arXiv:1405.4166.
[2] C. Delaunay et al., JHEP**0804**, 029 (2008). [3] R. Apreda et al., NPB**631**, 342 (2002).
[4] A. Ashoorioon and T. Konstandin, JCAP**0809**, 022 (2008).

 ・ 我々はくりこみ可能な拡張スカラー模型で, 熱的な電弱相転移の検証可能性を研究する.
 重力波干渉計を使って,電弱相転移および その背後の物理を探る.



O(N)模型

- 熱的に強い一次相転移を実現する模型を一般的に取り扱いたい
- O(N)対称性を持つN個のスカラー場 $S^{T} = (S_{1}, \cdots, S_{N})$ $V_{0} = -\mu^{2}|\Phi|^{2} + \frac{\mu_{S}}{2}^{2}|S|^{2} + \frac{\lambda}{2}|\Phi|^{4} + \frac{\lambda_{S}}{4}|S|^{4} + \frac{c}{2}|\Phi|^{2}|S|^{2}$
- O(N) →縮退したスカラー質量: $m_S^2 = \mu_S^2 + \frac{c}{2}v^2$
- 付加的ボソンのループによるノンデカップリング効果 $E = (6m_{W^{\pm}}^{3} + 3m_{Z}^{3} + Nm_{S}^{3})/12\pi v^{3}$ $\lambda_{hhh}^{O(N)} \equiv \frac{3m_{h}^{2}}{v} \left\{ 1 - \frac{m_{t}^{4}}{\pi^{2}m_{h}^{2}v^{2}} + \frac{Nm_{S}^{4}}{12\pi^{2}m_{h}^{2}v^{2}} \left(1 - \frac{\mu_{S}^{2}}{m_{S}^{2}} \right) \right\}$ **ヒッグス三点結合と重力波を研究する**

理論的制限①

- 真空安定性: $\lambda > 0, \lambda_S > 0, \sqrt{2\lambda\lambda_S} + c > 0$
- 摂動ユニタリティー

...s波振幅の散乱行列t_oを対角化





2015年9月15日

基研研究会素粒子物理学の進展2015

理論的制限②

- ・ 強い一次相転移 $\varphi_c/T_c \gtrsim 1$ (cf. SM: m_h<48GeV) \rightarrow m_sに下限を与える
- インプット値のm_sを大きくするとゼロ温度での 破れた相が対称相より大きくなり, 強い一次相転移が実現 しない領域が存在する
 →m_sに上限を与える

 φ

3.ヒッグス三点結合



4.電弱相転移起源の残存重力波

電弱相転移起源の残存重力波

Numerical calculation

``Overshooting-undershooting method''

$$V_{eff}(\phi, T)$$
 \rightarrow $\alpha, \beta/H_t$ $(H_t: 相転移温度T_t ~ \sigma)$

- α は, 潜熱εを輻射のエネルギー密度 ρ_{rad} で規格化して定義される. $\alpha \equiv (\epsilon/\rho_{rad})|_{T=T_t} \epsilon(T) \equiv \Delta V_{eff}(\varphi_B(T), T) - T \frac{\partial \Delta V_{eff}(\varphi_B(T))}{\partial T}$
- β/H_t は、泡の核形成率 $\Gamma(T) \simeq T^4 e^{-\frac{S_3(T)}{T}}$ の変化 $\beta \equiv \frac{1}{\Gamma} \frac{d\Gamma}{dt}\Big|_{t=t_t}$ をハッブルパラメーターH_tで規格化した量 (S₃: 3次元ユークリッド作用).

$$\beta/H_t = T_t \frac{d(S_3(T)/T)}{dT} \Big|_{T=T_t} S_3(T) = \int dx^3 \left[\frac{1}{2} \left(\nabla \varphi \right)^2 + V_{\text{eff}}(\varphi, T) \right]$$

電弱相転移起源の残存重力波



重力波スペクトル



Introduction | Model | Higgs triple coupling | GW from EWPT

模型のパラメーターと実験感度



2015年9月15日

基研研究会素粒子物理学の進展2015



- 熱的に電弱相転移を実現するくりこみ可能な 模型としてO(N)模型を研究し,重力波干渉計で 電弱相転移起源の残存重力波が捕らえられる ことを示した.
- 重力波観測は、模型の区別が可能であり、
 加速器実験に加えて、BSMを探る新たな手法
 として期待できる!

Back Up

重力波とは

- 一般相対性理論で予言されていた波動方程
 式の解(未検証)
- 重力波の影響は間接的には観測されている
 連星パルサーの軌道収縮が重力波の放射の予言 と一致 [Hulse and Taylor (1974)]

連星パルサーの軌道収縮の観測



λ_{hhh} can be measured 13% accuracy @ILC-1TeV (2500fb⁻¹)

Table 9.1. Summary of expected accuracies $\Delta g_i/g_i$ for model independent determinations of the Higgs boson couplings. The theory errors are $\Delta F_i/F_i = 0.1\%$. For the invisible branching ratio, the numbers quoted are 95% confidence upper limits.

	ILC(250)	ILC(500)	ILC(1000)	ILC(LumUp)
\sqrt{s} (GeV)	250	250 + 500	250+500+1000	250+500+1000
$L (fb^{-1})$	250	250 + 500	250 + 500 + 1000	1150 + 1600 + 2500
77	18 %	8.4 %	4.0 %	2.4 %
gg	6.4 %	2.3 %	1.6 %	0.9 %
WW	4.8 %	1.1 %	1.1 %	0.6 %
ZZ	1.3 %	1.0 %	1.0 %	0.5 %
$t\bar{t}$	-	14 %	3.1 %	1.9 %
$b\bar{b}$	5.3 %	1.6 %	1.3 %	0.7 %
$\tau^+\tau^-$	5.7 %	2.3 %	1.6 %	0.9 %
$c\bar{c}$	6.8 %	2.8 %	1.8 %	1.0 %
$\mu^+\mu^-$	91%	91%	16 %	10 %
$\Gamma_T(h)$	12 %	4.9 %	4.5 %	2.3 %
hhh	-	83 %	21 %	13 %
BR(invis.)	< 0.9 %	< 0.9 %	< 0.9 %	< 0.4 %

``ILC Higgs White Paper," arXiv:1310.0763 [hep-ph]

真空安定性・摂動ユニタリティー



結果のまとめ

	N	1	4
10		$\gtrsim 641 { m GeV}$	$\gtrsim 453 { m GeV}$
	PT	$> 590 { m GeV}$	> 410 GeV
	$m_{S}^{ ext{Max}},\Delta\lambda_{hhh}^{O(N)}/\lambda_{hhh}^{ ext{SM}},arphi_{c}/T_{c},(lpha,eta/H)_{T_{t}[ext{GeV}]}^{T_{c}[ext{GeV}]}$	$582 { m GeV}, 113\%, 2.16, (0.162, 79.5)^{102}_{60.6} [{ m D}]$	$408 { m GeV}, 109\%, 2.53, (0.325, 61.4)^{89.7}_{50.3} [{ m D}]$
	$m_{S}^{0},\Delta\lambda_{hhh}^{O(N)}/\lambda_{hhh}^{ ext{SM}},arphi_{c}/T_{c},(lpha,eta/H)_{T_{t}[ext{GeV}]}^{T_{c}[ext{GeV}]}$	$580 { m GeV}, 112\%, 2.14, (0.121, 174)^{103}_{67.1} [{ m UD}]$	$400 { m GeV}, 101\%, 2.40, (0.145, 444)^{93.1}_{68.5} { m [UD]}$
	$m_{S}^{1},\Delta\lambda_{hhh}^{O(N)}/\lambda_{hhh}^{ ext{SM}},arphi_{c}/T_{c},(lpha,eta/H)_{T_{t}[ext{GeV}]}^{T_{c}[ext{GeV}]}$	$560 { m GeV}, 96.9\%, 1.92, (0.0552, 893)^{110}_{91.2}$	$380 {\rm GeV}, 82.2\%, 2.14, (0.0878, 1280)^{100}_{86.1} {\rm [UD]}$
$m_S^2, \Delta \lambda_{hhh}^{O(N)} / \lambda_{hhh}^{ m SM}, arphi_c / T_c, (lpha, eta / H)_{T_t[m GeV]}^{T_c[m GeV]}$		$540 {\rm GeV}, 83.8\%, 1.74, (0.0399, 1720)^{116}_{104}$	$360 { m GeV}, 66.2\%, 1.92, (0.0663, 2370)^{106}_{96.7}$
	$\left[m_{S}^{\mathrm{Min}},\Delta\lambda_{hhh}^{O(N)}/\lambda_{hhh}^{\mathrm{SM}},arphi_{c}/T_{c},(lpha,eta/H)_{T_{t}[\mathrm{GeV}]}^{T_{c}[\mathrm{GeV}]} ight]$	$410 {\rm GeV}, 27.9\%, 1.01, (0.0121, 17100)^{143}_{141}$	$250 { m GeV}, 15.4\%, 1.06, (0.0176, 22400)^{131}_{130}$
	$\varphi_c/T_c < 1.00$	$\lesssim 407 { m GeV}$	$\lesssim 241 { m GeV}$

8	24	60
$\gtrsim 380 { m GeV}$	$\gtrsim 288 { m GeV}$	$\gtrsim 229 { m GeV}$
> 350 GeV	$> 260 { m GeV}$	$> 210 { m GeV}$
$341 { m GeV}, 107\%, 2.82, (0.532, 58.2)^{81.7}_{44.3} { m [D]}$	$256 { m GeV}, 102\%, 3.44, (1.28, 71.2)^{67.9}_{35.7} { m [D]}$	$201 { m GeV}, 96.5\%, 4.13, (2.56, 120)_{30.6}^{56.8} { m [eL]}$
$340 { m GeV}, 105\%, 2.80, (0.398, 134)^{82.2}_{49.0} { m [D]}$	$250 { m GeV}, 92.4\%, 3.27, (0.540, 424)^{70.5}_{49.7} [{ m D}]$	$200 { m GeV}, 94.6\%, 4.09, (1.94, 196)^{57.2}_{33.7} [{ m D}]$
$\boxed{320 \text{GeV}, 82.7\%, 2.45, (0.150, 1160)^{89.9}_{74.8} [\text{UD}]}$	$230 {\rm GeV}, 66.2\%, 2.81, (0.290, 1430)^{77.7}_{66.9} [{\rm D}]$	$180 { m GeV}, 62.1\%, 3.39, (0.645, 1340)^{64.8}_{55.0} [{ m D}]$
$[300 { m GeV}, 63.9\%, 2.18, (0.108, 2060)_{86.5}^{96.1} [{ m UD}]$	$210 {\rm GeV}, 46.0\%, 2.43, (0.200, 2800)^{83.7}_{77.1} {\rm [UD]}$	$160 { m GeV}, 38.8\%, 2.83, (0.397, 2900)^{71.1}_{65.6} [{ m D}]$
$190 {\rm GeV}, 10.3\%, 1.06, (0.0203, 24600)^{124}_{123}$	$130 { m GeV}, 6.76\%, 1.11, (0.0249, 26000)^{114}_{113}$	$90{ m GeV}, 3.88\%, 1.10, (0.0324, 43600)^{103}_{103}$
$\leq 183 \text{GeV}$	$\leq 120 \text{GeV}$	$\leq 85 \text{GeV}$