



フラックスコンパクト化における スカラー場の有限な質量補正と インフレーションへの応用

共同研究者: 丸信人(大阪市立大学, )


JHEP 06 (2021) 159 [hep-th/2104.01779]

大阪市立大学 素粒子論研究室

D2 廣瀬拓哉



目次

1. Introduction
 2. ループ積分と相互作用項
 3. 有限なWLスカラー質量補正
 4. インフレーションへの応用
 5. まとめ
- 

1. Introduction

ヒッグス粒子の発見により、
素粒子標準模型は完成！！

しかし、まだいくつかの
問題がある...



そのうちの1つに、

階層性問題

というものがある。

1. Introduction

階層性問題のアプローチとして…

余剰次元模型+背景磁場(flux)

を考える。このような理論(4次元+2次元)を
トーラス

Flux Compactification

と呼ぶ。

$$A_5 = -\frac{1}{2}f x_6, \quad A_6 = \frac{1}{2}f x_5$$

高次元ゲージ場の配位
fが背景磁場で x_5, x_6 が高次元座標

1. Introduction

Flux Compactificationにおける高次元ゲージ場の質量補正の計算

W. Buchmuller, M. Dierigl and E. Dudas (2017, 2018)

→6次元スカラーQED, QED @1-loop

N. Maru and T. H. (2019, 2021)

→6次元SU(2) Yang-Mills理論, +高次元演算子@1-loop

M. Honda and T. Shibusaki (2019)

→6次元QED @2-loop

これらの論文は、高次元ゲージ場(WLスカラー)の質量補正がゼロであることを示している。

高次元ゲージ場=ヒッグス場
としたいのに
質量補正がゼロだと困る！



1. Introduction

質量補正が有限になるような
相互作用項を加えられないか？



質量補正の計算を一般化し、
その計算と有限性の観点から相互作用項を推測



結果...

ある特定の形の相互作用項だけ、
質量補正が有限になる！！

NEW

2. ループ積分と相互作用項

Flux Compactificationでは、Kaluza-Klein massが以下のように決まる
(磁場中の量子力学で行う調和振動子の形で求まる)

- スカラー場

$$m_{scalar}^2 = \alpha \left(n + \frac{1}{2} \right) \quad (\alpha = 2gf)$$

- フェルミオン場

$$m_{fermion}^2 = \alpha(n + 1)$$

- SU(2)ゲージ場

$$m_{YM}^2 = \alpha \begin{pmatrix} n_1 & 0 & 0 \\ 0 & n_2 & 0 \\ 0 & 0 & n_3 + 1 \end{pmatrix}$$

2. ループ積分と相互作用項

ループ積分の一般形(次元正則化)

$$I(x; a, b) = \sum_{n=0}^{\infty} \int \frac{d^4 k}{(2\pi)^4} \frac{k^{2a}}{(k^2 + \alpha(n+x))^b}$$
$$= \frac{1}{\alpha^{b-a}} \left(\frac{4\pi}{\alpha} \right)^{\epsilon-2} \frac{\Gamma(a+2-\epsilon)\Gamma(\epsilon+b-a-2)}{\Gamma(b)\Gamma(2-\epsilon)} \zeta[\epsilon+b-a-2, x]$$

x: それぞれの場に対応するKK質量の値



頑張って計算すると...

$$\Gamma(\epsilon-1)\zeta[\epsilon-p, x] = \text{有限} \quad (p \text{ が偶数の場合})$$

この条件とa(相互作用項の中の微分の数), b(propagatorの数)から

有限な質量補正を生み出す相互作用項が分かる！！

2. ループ積分と相互作用項

4点相互作用項 (b=1)

- スカラー場 : $\bar{\varphi}\varphi\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_a}\bar{\Phi}\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_a}\Phi$
- フェルミオン場 : $\bar{\varphi}\varphi\bar{\psi}(\not{\partial})^{2a-1}\psi$
- SU(2)ゲージ場 : $\bar{\varphi}\varphi\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_a}A_{\nu}^a\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_a}A^{a\nu}$

3点相互作用項 (b=2)

- スカラー場 : $\bar{\varphi}\bar{\Phi}\Phi + \varphi\bar{\Phi}\Phi$
 $\bar{\varphi}\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_{a/2}}\bar{\Phi}\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_{a/2}}\Phi + \varphi\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_{a/2}}\bar{\Phi}\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_{a/2}}\Phi$
- フェルミオン場 : $\bar{\varphi}\bar{\psi}(\not{\partial})^{a-1}\psi + \varphi\bar{\psi}(\not{\partial})^{a-1}\psi$
- SU(2)ゲージ場 : $\bar{\varphi}\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_{a/2}}A_{\nu}^a\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_{a/2}}A^{a\nu} + \varphi\partial_{\mu_1}\cdots\partial_{\mu_{a/2}}A_{\nu}^a\partial^{\mu_1}\cdots\partial^{\mu_{a/2}}A^{a\nu}$

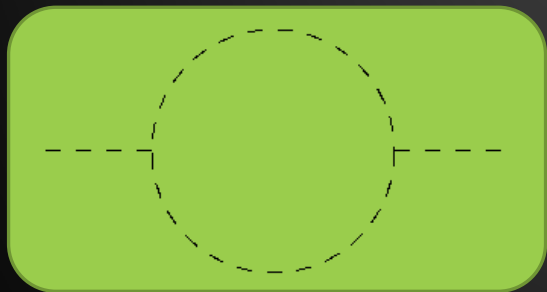
微分がなく、
最も簡単な形！

3. 有限なWLスカラー質量補正

考える理論 (6次元スカラーQED+新たな相互作用)

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4}F_{MN}F^{MN} - D_M\bar{\Phi}D^M\Phi + \kappa(\bar{\phi}\bar{\Phi}\Phi + \phi\bar{\Phi}\Phi)$$

↓WLスカラー
($\phi = \langle\phi\rangle + \varphi$)



$$\mathcal{I} = -i\frac{\kappa^2|N|\ln 2}{32\pi^2}\left(\frac{4\pi}{\alpha}\right)^\epsilon + \mathcal{O}(\epsilon)$$

$$\delta m^2 = i\mathcal{I} = \frac{|N|\ln 2}{32\pi^2}\frac{\kappa^2}{L^2}$$

※上の結果は1-loop有効ポテンシャルでも再現できる

3. 有限なWLスカラー質量補正

考える理論 (スカラーQED+新たな相互作用)

$$\delta m^2 = i\mathcal{I} = \frac{|N| \ln 2}{32\pi^2} \frac{\kappa^2}{L^2}$$

- $\kappa=0$: 先行研究の結果である、質量補正が相殺することを再現
- $\kappa \neq 0$: 有限の質量が生成！

例えば、コンパクト空間の長さ(の逆数)がPlanck質量程度でも

$$\kappa \sim \mathcal{O}(m_{Higgs}/m_{Planck})$$

であれば、Higgsの質量を説明できる！！

3. 有限なWLスカラー質量補正

Q.なぜ有限の質量補正が生成された？




A.新しく加えた相互作用項がトーラス並進変換で不変でないから

- $\kappa=0$ だと、質量項がないラグランジアンはこの変換で不変
- $\kappa \neq 0$ だと、 $\varphi \Phi \Phi$ はこの変換で不変でない

⇒ φ は擬NGボソン、少しだけ質量が生まれる！

A white duck with an orange beak, looking towards the right, positioned to the left of the answer bubble.

π 中間子と同じ議論

A decorative pattern of light blue circuit traces and nodes on a dark background, located on the left side of the slide.

今回の結果を
他の物理に使えないか？



Extranatural Flux Inflation

T. H. and N. Maru [hep-th/ 2105.11782]

4. インフレーションへの応用

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4}F_{MN}F^{MN} - D_M\bar{\Phi}D^M\Phi + \kappa(\bar{\phi}\bar{\Phi}\Phi + \phi\bar{\Phi}\Phi)$$

WLスカラー＝インフラトンとしたい

高次元由来のインフレーション理論自体はすでに存在している

N. Arkani-Hamed, H. C. Cheng, P. Creminelli and L. Randall (2003)

➔ 5次元理論で5次元目のゲージ場をインフラトン

T. Inami, Y. Koyama, C.-M. Lin and S. Minakami (2011)

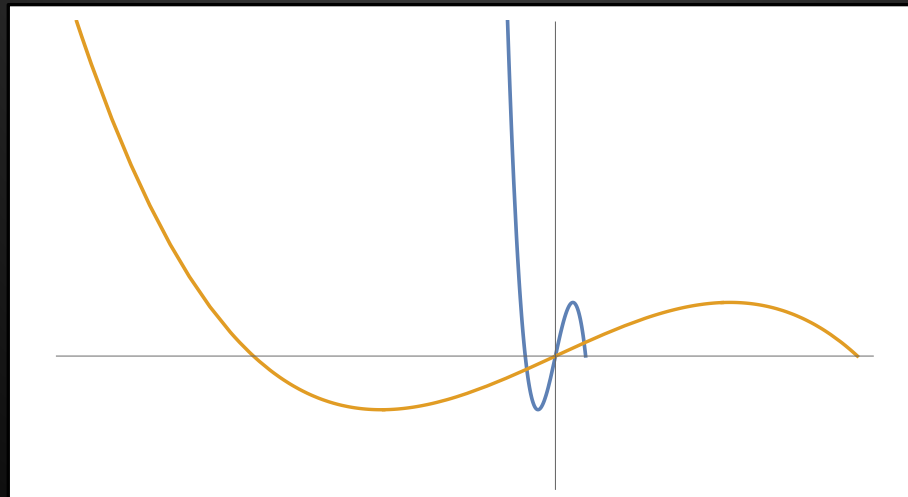
➔ 6次元理論で5次元目のゲージ場をインフラトン

4. インフレーションへの応用

インフラトンの有効ポテンシャル

$$V = -N \frac{\alpha^2}{16\pi^2} \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \Gamma(\epsilon - 2) \zeta \left[\epsilon - 2, \frac{1}{2} - 2xy \right]$$

$$z = \frac{\varphi}{M_P}, \quad y = M_P \frac{\kappa}{\alpha}, \quad \text{Re } z = x$$



青線: $y=1$

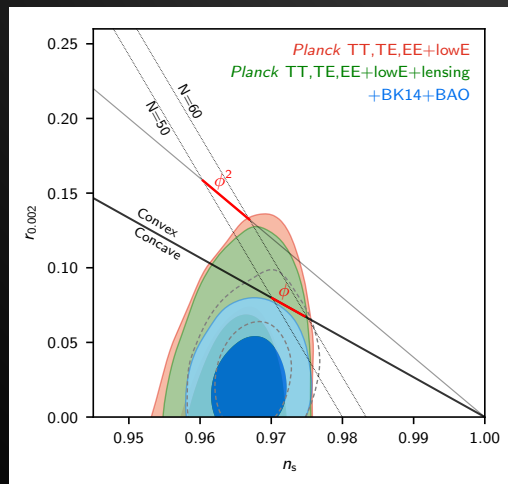
黄線: $y=0.1$

ポテンシャルの概形

4. インフレーションへの応用

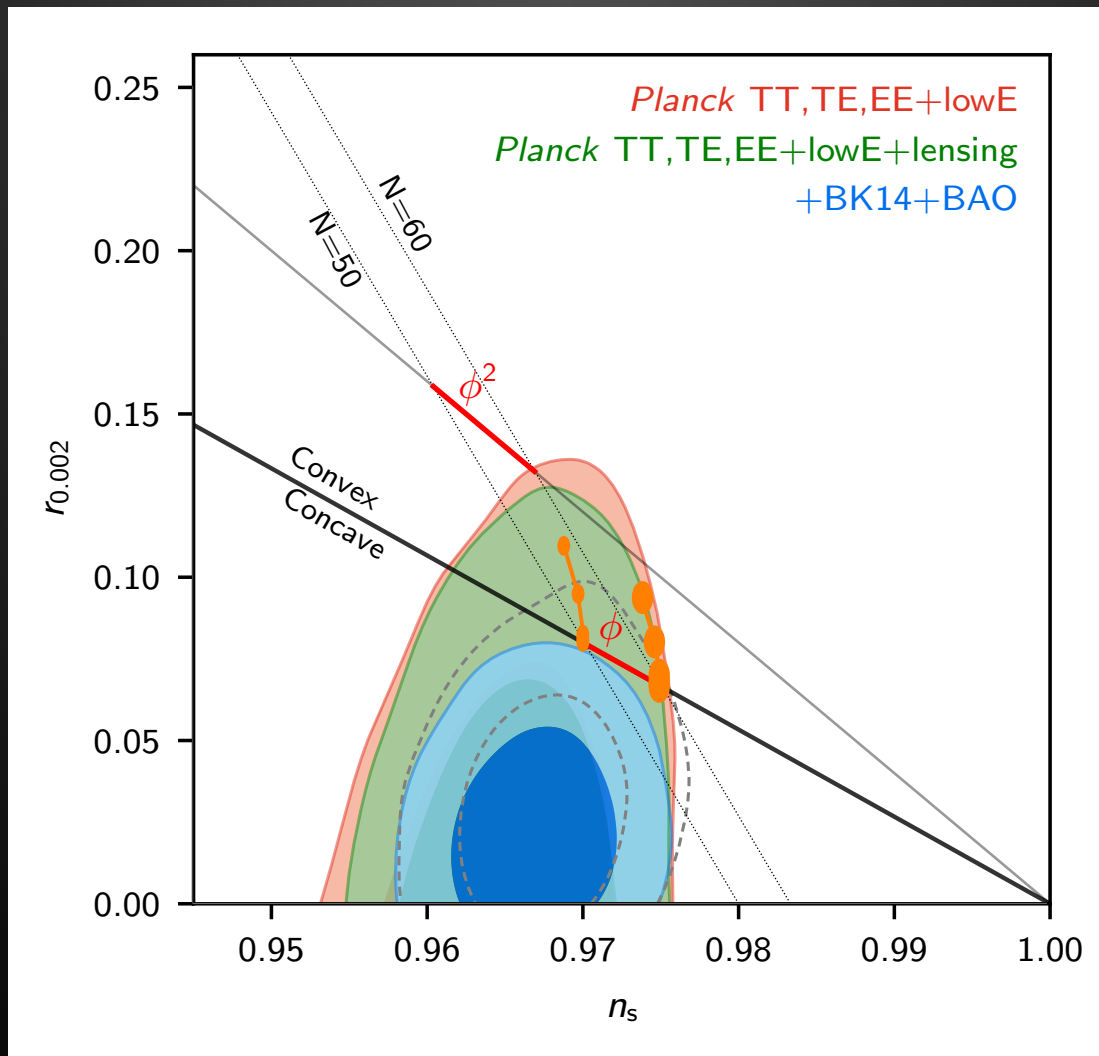
- スローロールパラメーター ϵ 、 η
- e-folding N_*
- スペクトル指数 n_s 、テンソル-スカラー比

これらを我々のモデルで計算し、Planck 2018の観測結果と比較する



特にこの結果と比較したい

4. インフレーションへの応用



●: 我々の結果

5. まとめ

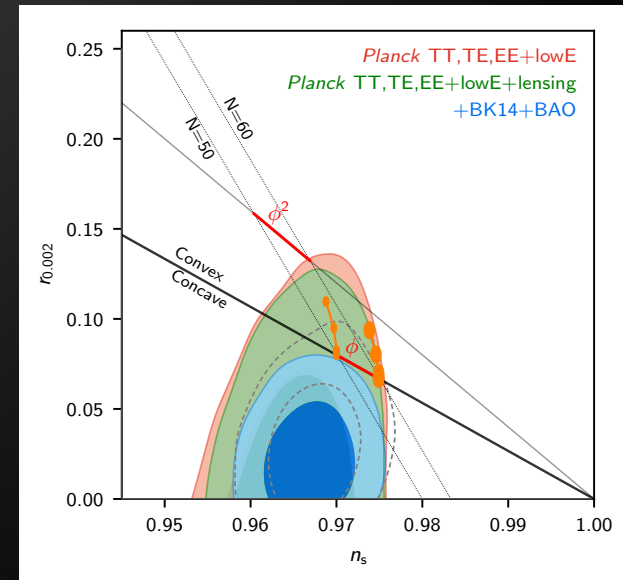
- Flux Compactificationでループ積分を一般化
- ループ積分が有限になる条件を導出

➡ $\bar{\varphi}\bar{\Phi}\Phi + \varphi\bar{\Phi}\Phi$ という相互作用項がシンプルで物理も面白そう！

- 上記の相互作用項から、有限の質量補正が生成

$$\delta m^2 = i\mathcal{I} = \frac{|N| \ln 2}{32\pi^2} \frac{\kappa^2}{L^2}$$

- Higgsの質量と関係付けられる可能性
- Flux Compactificationでインフレーション機構を提唱
- 上記の相互作用項を入れることで、平坦でないポテンシャルが生成
- n_s と r を計算し、Planckの結果と比較



5. まとめ

課題はまだある。。。

- $\kappa \sim \mathcal{O}(m_{Higgs}/m_{Planck})$ のような値が出るダイナミクスがあるか
- そもそも新たに加えたスカラー場 Φ は何者か
- $\varphi\Phi\Phi$ の起源となる項は何か
- ゲージ・ヒッグス統一理論や、より現実的なモデルへの拡張
- WLスカラー = Higgs = インフラトンとしてHiggs inflationへ拡張？

補足

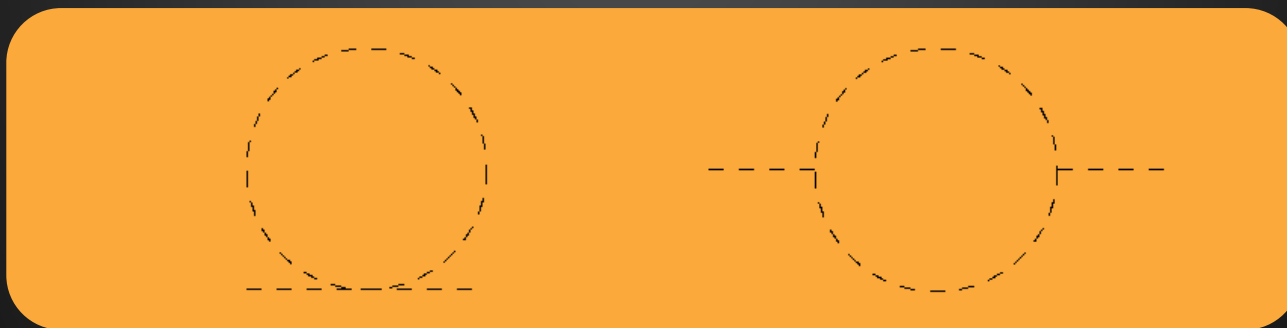
fluxがある利点は？



1. カイラルな理論が得られる D. Cremades, L. E. Ibanez and F. Marchesano (2004)
2. Yukawa couplingの計算ができる 同上
3. SUSYの破れの議論にも使える C. Bachas (1995)
4. 世代数の説明が可能

• 補足

ループ積分は次のFeynman図を想定



一般形(次元正則化)

$$\begin{aligned} I(x; a, b) &= \sum_{n=0}^{\infty} \int \frac{d^4 k}{(2\pi)^4} \frac{k^{2a}}{(k^2 + \alpha(n+x))^b} \\ &= \frac{1}{\alpha^{b-a}} \left(\frac{4\pi}{\alpha} \right)^{\epsilon-2} \frac{\Gamma(a+2-\epsilon)\Gamma(\epsilon+b-a-2)}{\Gamma(b)\Gamma(2-\epsilon)} \zeta[\epsilon+b-a-2, x] \end{aligned}$$

↑Hurwitz ζ関数

x: それぞれの場に対応するKK質量の値

補足

ループ積分はもう少し一般化できる

$$\begin{aligned} I'(x; a, b) &= \sum_{n=0}^{\infty} \int \frac{d^4 k}{(2\pi)^4} \frac{k^{2a} f(n)}{(k^2 + \alpha(n+x))^b} \\ &= \frac{1}{(4\pi)^{d/2}} \frac{\Gamma(a + \frac{d}{2}) \Gamma(b - a - \frac{d}{2})}{\Gamma(b) \Gamma(\frac{d}{2})} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f(n)}{(\alpha(n+x))^{b-a-\frac{d}{2}}}, \end{aligned}$$

↙KKモードに依存する係数

4点相互作用項(b=1)

- スカラー場 : $\bar{\varphi} \varphi \bar{\Phi} \left(a^\dagger a + \frac{1}{2} \right) \Phi$
 $\bar{\varphi} \varphi \partial_{\mu_1} \dots \partial_{\mu_a} \bar{\Phi} \left(a^\dagger a + \frac{1}{2} \right) \partial^{\mu_1} \dots \partial^{\mu_a} \Phi$
- フェルミオン場 : $\bar{\varphi} \varphi \bar{\psi} (\not{\partial})^{2a-1} (a^\dagger a + 1) \psi$
- SU(2)ゲージ場 : $\bar{\varphi} \varphi \partial_{\mu_1} \dots \partial_{\mu_a} A_\nu^a (a^\dagger a) \partial^{\mu_1} \dots \partial^{\mu_a} A_\mu^a$

補足

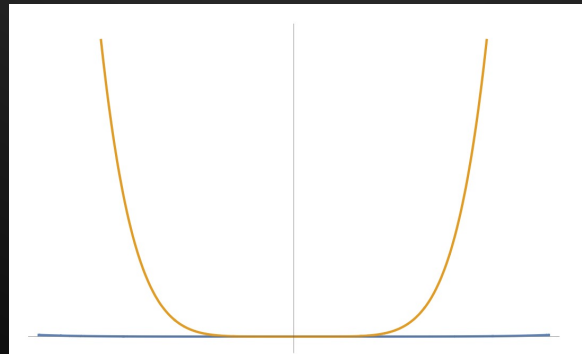
インフラトンの有効ポテンシャル

本編→
$$V = -N \frac{\alpha^2}{16\pi^2} \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \Gamma(\epsilon - 2) \zeta \left[\epsilon - 2, \frac{1}{2} - 2xy \right] \quad (g \ll \kappa L)$$

別ケース→
$$V = -N \frac{\alpha^2}{16\pi^2} \lim_{\epsilon \rightarrow 0} \Gamma(\epsilon - 2) \zeta \left[\epsilon - 2, \frac{1}{2} - 2xy + 4Gx^2 \right] \quad (g \gg \kappa L)$$

$$z = \frac{\varphi}{M_P}, \quad y = M_P \frac{\kappa}{\alpha}, \quad x = \text{Re } z, \quad G = \frac{g^2 M_P^2}{\alpha}$$

$g \gg \kappa L$ の場合、 n_s と r の値が Planck 2018 の結果と整合しない



青線: $G=10^3$
黄線: $G=10^2$

補足

•
yの値: 大

yの値: 小

	ϵ	η	n_s	r
A_{50}	0.00683107	0.00494671	0.968907	0.109297
A_{60}	0.00582958	0.00444092	0.973904	0.0932733
B_{50}	0.00594149	0.00271376	0.969779	0.0950639
B_{60}	0.00502904	0.00245613	0.974738	0.0804646
C_{50}	0.00517205	0.000586594	0.970141	0.0827528
C_{60}	0.00432933	0.000534704	0.975093	0.0692693
D_{50}	0.00507359	0.000296245	0.970151	0.0811775
D_{60}	0.00423959	0.000270297	0.975103	0.0678334
E_{50}	0.00499408	0.0000597248	0.970155	0.0799053
E_{60}	0.00416705	0.0000545352	0.975107	0.0666728

Table 2: Inflation parameters ϵ, η, n_s, r obtained from our model.

Planck 2018によると、

$$n_s = 0.9649 \pm 0.0042, \quad r < 0.10$$