FICTION

HE OCE (Osaka)

with Ryusuke Jinno (IBS)

Kunio Kaneta (IBS→Minnesota)





CMS Exotica Physics Group Summary – ICHEP, 2016

今そこにあるBSM版物題

- ◆ なんもなさ、を直接あつかう
 - ★ 漸近安全性 → 山田くんのトーク(昨日)
- ◆いやなんもなくないし派
 - ★ 暗黒物質、ニュートリノ質量
 → 中西さんのポスター (今日)
 - ★ インフレーション!
 - → このトークのテーマ (実は、なんもなさ、とのハイブリッド)



神は我々をキフキフに置いた

(観測事実)

Our Universe

プランクスケールで3重のゼロ: 4点結合、そのβ関数、裸の質量。 [Hamada, Kawai, **KO**, 2012]



1. 宇宙ヤバイ

2. 多重臨界原理はヒッグス質量を予言していた

3. 登山ヒッグス・インフレーション

単語記事: 宇宙ヤバイ

💋 編集 🕒 Tweet

>原文>関連動画>関連商品>関連コミュニティ>関連項目>掲示板

宇宙ヤバイ(うちゅうやばい)とは、代表的なコピペの一つ。

■ 原文

66 ヤバイ。宇宙ヤバイ。まじでヤバイよ、マジヤバイ。 宇宙ヤバイ。 まず広い。もう広いなんてもんじゃない。超広い。 広いとかっても 「東京ドーム20個ぶんくらい?」 とか、もう、そういうレベルじゃない。 何しろ無限。スゲェ!なんか単位とか無いの。何坪とか何銘とかを超越してる。無限だし超広 い。 しかも膨張してるらしい。ヤバイよ、膨張だよ。 だって普通は地球とか膨張しないじゃん。だって自分の部屋の廊下がだんだん伸びてったら困る じゃん。トイレとか超遠いとか困るっしょ。 通学路が伸びて、一年のときは徒歩10分だったのに、三年のときは自転車で二時間とか泣くっし よ。 だから地球とか膨張しない。話のわかるヤツだ。 けど宇宙はヤバイ。そんなの気にしない。膨張しまくり。最も遠くから到達する光とか観測して もよくわかんないくらい遠い。ヤバすぎ。 無限っていたけど、もしかしたら有限かもしんない。でも有限って事にすると 「じゃあ、宇宙の端の外側ってナニよ?」 って事になるし、それは誰もわからない。ヤバイ。誰にも分からないなんて凄すぎる。 あと超寒い。約1ケルビン。摂氏で言うと−272℃。ヤバイ。寒すぎ。バナナで釘打つ暇もなく死 ぬ。怖い。 それに超何も無い。超ガラガラ。それに超のんびり。億年とか平気で出てくる。億年て。小学生 でも言わねぇよ、最近。 なんつっても宇宙は馬力が凄い。無限とか平気だし。 うちらなんて無限とかたかだか積分計算で出てきただけで上手く扱えないから有限にしたり、fと 置いてみたり、演算子使ったりするのに、 宇宙は全然平気。無限を無限のまま扱ってる。凄い。ヤバイ。 とにかく貴様ら、宇宙のヤバさをもっと知るべきだと思います。 そんなヤバイ宇宙に出て行ったハッブルとか超偉い。もっとがんばれ。超がんばれ。

<u>http://dic.nicovideo.jp/a/宇宙ヤバイ</u>

宇宙が滑密科学になってしまった

[1] Parameter	[2] 2013N(DS)	[3] 2013F(DS)	[4] 2013F(CY)	[5] 2015F(CHM)	[6] 2015F(CHM) (Plik)	$([2] - [6]) / \sigma_{[6]}$	$([5] - [6]) / \sigma_{[5]}$
$100\theta_{\rm MC}$	1.04131 ± 0.00063	1.04126 ± 0.00047	1.04121 ± 0.00048	1.04094 ± 0.00048	1.04086 ± 0.00048	0.71	0.17
$\Omega_b h^2$	0.02205 ± 0.00028	0.02234 ± 0.00023	0.02230 ± 0.00023	0.02225 ± 0.00023	0.02222 ± 0.00023	-0.61	0.13
$\Omega_c h^2$	0.1199 ± 0.0027	0.1189 ± 0.0022	0.1188 ± 0.0022	0.1194 ± 0.0022	0.1199 ± 0.0022	0.00	-0.23
H_0	67.3 ± 1.2	67.8 ± 1.0	67.8 ± 1.0	67.48 ± 0.98	67.26 ± 0.98	0.03	0.22
$n_{\rm s}$	0.9603 ± 0.0073	0.9665 ± 0.0062	0.9655 ± 0.0062	0.9682 ± 0.0062	0.9652 ± 0.0062	-0.67	0.48
Ω_m	0.315 ± 0.017	0.308 ± 0.013	0.308 ± 0.013	0.313 ± 0.013	0.316 ± 0.014	-0.06	-0.23
σ_8	0.829 ± 0.012	0.831 ± 0.011	0.828 ± 0.012	0.829 ± 0.015	0.830 ± 0.015	-0.08	-0.07
au	0.089 ± 0.013	0.096 ± 0.013	0.094 ± 0.013	0.079 ± 0.019	0.078 ± 0.019	0.85	0.05
$10^9 A_s e^{-2\tau} \ldots \ldots$	1.836 ± 0.013	1.833 ± 0.011	1.831 ± 0.011	1.875 ± 0.014	1.881 ± 0.014	-3.46	-0.42

直にインフレーション由来



今後の道思が期待で言う

- ◆ 宇宙背景重力子輻射が熱い(比喩的に)
 - ★ r から間接的に
 - ◆ CMB B-mode が受かれば即(明日にでも; Recall BICEP2)
 - ★ **直接**観測は?
 - * (Ultimate) DECIGO で行けるか



from DECIGO website

ビカバシかんじちし



安東さんのスライドから (2014)





1. 宇宙ヤバイ

2. 多重臨界原理はヒッグス質量を予言していた

3. 登山ヒッグス・インフレーション

ヒッグス質量は予言されていた

Standard model criticality prediction top mass 173 ± 5 GeV and Higgs mass 135 ± 9 GeV

C.D. Froggatt^a, H.B. Nielsen^b

Phys. Lett. (1996)

PREdicted the Higgs Mass

2012

H.B. Nielsen * The Niels Bohr Institute, Copenhagen, Denmark

川PP子広に行い



Frogatt & Nielsen (1996)

[Review in Hamada, Kawai, **KO**, 1501.04455]





Frogatt & Nielsen (1996)

◆ 統計力学では**小正準**形式が本質

[Review in Hamada, Kawai, **KO**, 1501.04455]

- ★ 決まったエネルギー E の状態を足し上げて状態数Ωを勘定。
- ★ 全部の状態を足し上げる正準形式は、熱力学極限で状態数Ωが小正準形式と一致することで正当化される。
- ◆ 場の理論だとどうなる?
 - ★ 神はまず**小正準**的に場の空間積分値 I_nを決める。
 - ★ 全部の場の配位を足し上げる従前の経路積分から、結合定数(や宇宙 項、質量、…)を足し上げて熱力学極限を取ると状態数Ωが得られる。
- ◆ Q: どんな結合定数(や宇宙項、質量、…)が配位を dominate するのか?



Frogatt & Nielsen (1996)

[Review in Hamada, Kawai, **KO**, 1501.04455]

water + vapor

- ◆小正準の神は場の空間積分値を好きに取りたい。
- ◆ 熱力学(大体積)極限において足し上げられる結合定数(や宇宙項、質
- 量、…) はその値を挟む**複数の真空が縮退**するように自動的に tune される。 $V_{eff}(|\Phi|)$ $\int [d\varphi] \delta (H[\varphi] - E) \Rightarrow \int [d\varphi] \exp (-H[\varphi]/T)$ New Vacuum Our Vacuun Vapour $\Phi_{_{min\,2}}$ Φ min 1 多相共存は広い E に対して 1018 GeV 246 Ge 同じ T* を選ぶ。 Water M_{Planck} |Φ| vapoi

vapor

water

 T_*

water

From Nielsen et al. (2017)

一般化された多重臨界原理

Nielsen (2012)

◆ 熱力学極限で、なんかある量を extremize しよう

と思ったら複数の allowed region の端に来る。



From Nielsen et al. (2017)

もういっと臨界だと肖良い

◆ プランクスケールで3重のゼロ:

★ 4点結合、そのβ関数、裸の質量。

Hamada, Kawai, **KO** (2013)



◆同時に R の係数 も臨界になってるかも!? →今日の話



1. 宇宙ヤバイ

2. 多重臨界原理はヒッグス質量を予言していた

3. 登山ヒッグス・インフレーション

記数 Hillelinbing

ぐぐる翻訳より

ぐぐる画像検索より





noitelini aggil

Salopek, Bond, Bardeen (1989) Bezrukov, Shaposhnikov (2008)

★ 人類が今まで見た唯一の素スカラー場

★ CMB の bests fit model

◆ ナイスである:





◆ 途中で山があると inflation には使えない?

Hamada, Kawai, **KO** (2014)

★ 上から勢いよく落とせば通り越せる。 → 中西さんのポスター(今日)

★ R も臨界になってたらいんじゃね? \rightarrow このはなし

第世インフレーション

Jinno, Kaneta (2017)

$$S \sim -\int d^4x \sqrt{-g} \left[F(\phi)R + (\partial\phi)^2 + V(\phi) \right]$$

- + Einstein frame potential $\sim V/F^2$
 - ★ V(φ)=0の点で F(φ)=0 なら持ち上がる。
- ◆ Einstein frame の canonical 場は大体 In F
 - ★ V/F^2 が F の多項式なら exponentially flat.

当山ヒッグス・イシフレーション

Jinno, Kaneta, **KO** (2017)

★ 4点結合を minimum のまわりで展開

$\star \lambda(\phi) \sim \beta_2 [\ln (\phi/M)]^2$

◆ やったこと



I Jinno, Kaneta, **KO** (2017)

★ r (宇宙背景**重力子** 放射の効果)がも うすぐみえる。

◆ 普通の Higgs inflation と区別が つく、





1. 宇宙ヤバイ

2. 多重臨界原理はヒッグス質量を予言していた

3. 登山ヒッグス・インフレーション

- 多重臨界原理と整合的
- 普通の Higgs inflation と区別可能

