LHC-ATLAS 実験における ウィーノの輻射崩壊を用いた、 Bino-Wino Co-Annihilation シナリオの探索感度評価

長坂錬^A 石野雅也^B,奥村恭幸^B,陳詩遠^C 所属:東大理^A,東大素 v^{B} ,京大理^C 講演番号 : 18aWB208-1







超対称性理論

- ボゾンとフェルミオンの間の対称性(超対称性)を導入
- ・標準模型粒子の対となる超対称性粒子(SUSY粒子)を予言 レの解明など,多くの標準模型の問題を解決し得る。

標準模型粒子



2024年9月18日

√暗黒物質候補の存在,階層性問題の解決,力の大統一,ミューオン異常磁気能率のズ

SUSY粒子





- それぞれ標準模型の $U(1)_{Y}$, $SU(2)_{L}$ のゲージ粒子に対応するSUSY粒子
- √ 暗黒物質の良い候補となる

標準模型粒子 SUSY粒子 \widetilde{g} ト"-ノ h) \widetilde{u} \widetilde{c} gt \boldsymbol{u} \widetilde{b} \widetilde{s} \widetilde{H}_1^0 \widetilde{d} H^0 \boldsymbol{S} b $\widetilde{
u}_{\mu}$ $\widetilde{
u}_{ au}$ $\widetilde{\nu}_{e}$ \widetilde{H}_2^0 A^0 Z $u_{ au}$ u_{μ} ν_{e} $\widetilde{\mu}$ \widetilde{e} $\widetilde{ au}$ H^{\pm} W^{\pm} e超対称

• ビーノがSUSY粒子の中で最も軽い場合、安定かつ標準模型の粒子とほとんど相互作用しない



Bino-Wino Co-Annihilationシナリオと暗黒物質

 特にビーノとウィーノの質量差が10 - 30 GeVのシナリオ(Bino-Wino Co-Annihilation: 有力なベンチマークである。

チャージーノ1: C1 ニュートラリーノ2: N2

ニュートラリーノ1: N1

2024年9月18日

BWCAシナリオ)は,暗黒物質の残存量を説明することができるため,現象論における

ーノ **Co-Annihilation** 質量差:10 - 30 GeV ビーノ

N1, N2, C1は質量固有状態を表す



Bino-Wino Co-Annihilationシナリオに対する先行研究

2L/3L解析

- 行われていた
 - どちらも低運動量のレプトンに着目



参照: arXiv:1911.12606 2L 解析における信号事象

2024年9月18日

・比較的質量差が小さい領域では、Zを経由したレプトンへの崩壊を仮定し、2L解析と3L解析が

先行研究と輻射崩壊

- 抑制され,一方で光子への十分な崩壊分岐比を持つことが明らかになった
- の領域で非常に低いことも分かっている 参照: arXiv:2402.01392

ΔΔΔΔΔ Ν Zへの崩壊のダイアグラム

• しかし, 高次補正を取り入れた近年の理論研究により, 質量差が小さい領域では Z への崩壊は 参照: arXiv:2303.01523 - スフェルミオンやC2の質量にも依存するが典型的には,10-30%程度の崩壊分岐比 その結果、これまでの先行研究のZへの崩壊を仮定した探索感度が、特に質量差が10-20GeV









本研究のモチベーション

- ・光子への崩壊に着目した解析を行うことで、現象論的に好まれ、かつ先行研究が感度の低い領域を探索することが可能になる
 - 100 GeV以下の比較的低運動量な光子を用いたSUSY粒子探索は,本研究がLHC-ATLAS実験で初めての試みである
- ・本講演では、モンテカルロシミュレーションを用いて、基本的な事象選別の元での 探索感度評価を行い、本研究の有望性を検証する





解析のセットアップ: 信号事象

MCサンプル

- BWCA (Bino-Wino Co-Annhilation) シナリオ
 - LHCにおいては, N2とC1のペア生成が支配的
 - 終状態: γ + W + MET
 - MET: Missing E_T
 - = ビーム軸と垂直方向の損失エネルギー N1とv 由来
 - γとWへの崩壊分岐比は100 %としている
- Truth particle level
 - 検出器や粒子再構成アルゴリズムの効果は, 適切なefficiencyをかけることで考慮に入れる





解析のセットアップ:背景事象

MCサンプル

- 主な背景事象
 - Reducible background: 偽光子(主に高エネルギーjet由来)とMET(レ由来)を有する
 - W + jets, Z + jets, t \overline{t}
 - Irreducible background: 光子とMET(v 由来)を有する

-
$$W + \gamma, Z + \gamma$$

• 検出器シミュレーション, 粒子再構成アルゴリズムを走らせたサンプル



Reducible background: W + jets, Z + jets



Irreducible background: $W + \gamma, Z + \gamma$

信号領域の定義

- ISR (Initial State Radiation) jetとレプトンの有無を元に以下の3つの信号領域を設定 - ISR jet を持つ系は,系全体がISR jet と逆方向にブーストしており, N1 由来の高いMETが期待される
- 質量差が10-30 GeVの場合, 光子とレプトンは低運動量であり, トリガーにかからない ➡ ISRがある場合は、METトリガーを鳴らすことが可能
- * トリガーとして, METトリガーと1レプトントリガーを用いる



2024年9月18日

長坂錬:日本物理学会第79回年次大会







• それぞれの信号領域に合わせた,基本的な事象選別を行う

領域をcombineした結果も講演する



2024年9月18日

本講演では現状, 最も感度の高いHigh MET and 1L領域について詳しく講演した後, 3つの信号



High MET and 1L 領域(1)

preselection

- MET > 200 GeV
- Leading jet $p_T^{jet} > 150 \text{ GeV}$
- Leading photon $p_T^{\gamma} > 10 \text{ GeV}$
- レプトンの数 == 1
- $p_T^{lepton} = \{4.5 \text{ GeV for } e \\ 3.0 \text{ GeV for } \mu\}$
 - 電子とミューオンで検出閾値が 異なるため





High MET and 1L 領域 (2) preselection後の主要な背景事象 • $W(\rightarrow e\nu) + \gamma$ • $W(\rightarrow \mu \nu) + \gamma$ (

• $W(\rightarrow \tau \nu) + \gamma$



2024年9月18日

終状態が信号事象と全く同じ(irreducible background) であるため, kinematicsから信号事象との分離を試みる

METと p_T^{lepton} で構成したTransverse mass

- LHC実験Run 2とRun 3一部のデータ 量に相当する, 300 fb⁻¹ に規格化
- 下のパネルは, 各点でlower cutをかけ た時のsignificanceの値
 - おおよそどこでカットをかけると 良いかを示している
- Significance Zの定義

$$Z = \sqrt{2(n \ln[\frac{n(b+\sigma^2)}{b^2 + n\sigma^2}] - \frac{b^2}{\sigma^2} \ln[1 + \frac{\sigma^2(n-b)}{b(b+\sigma^2)}])}$$

- n: 信号事象数+背景事象数 b:背景事象数 **σ**:背景事象数の不確かさ $(\sigma = 0.2 \times b$ を仮定)



長坂錬:日本物理学会第79回年次大会



- 背景事象のレプトンとMETは W由来のため、レプトンとMETで transverse massを組むと ヤコビアンピークが見られる
 - Transverse mass:

$$m_T = \sqrt{2(MET \times E_T^{lepton} - \mathbf{p}_T^{miss} \cdot \mathbf{p}_T^{lepton})}$$

✓ W + γ事象を効果的に削減するこ とができる



長坂錬:日本物理学会第79回年次大会

High MET and 1L 領域における信号事象数

- 異なるN2とN1の質量の組み合わ せにおける信号事象数をプロット
- 300 fb⁻¹ に規格化

√カット後でも多くの信号 事象が残っており,更なる 感度向上が期待できる

GeV 60 50 N1の質量差 40 30 と ZZ 20 10

70







<u>High MET and 1L信号領域によるBWCAシナリオの探索感度</u>

$\sqrt{N2}$ とN1の質量差が, γ 及び, レプトンの識別閾値に近くなると顕著に探索感度を失う

60

50

40

30

10

C

N2とN1の質量
差

- γの識別閾値 = 10 GeV
- *e*の識別閾値 = 4.5 GeV
- μの識別閾値 = 3.0 GeV
- 本研究が特に興味のある領域は, 質量差が10-30 GeVの領域

棄却域 (95% 信頼区間) 20 Z = 1.64

2024年9月18日



ATLAS Simulation Work in Progress √s=13TeV, 300 fb⁻¹





<u>その他の領域に対するpreselectionとkinematicsカット</u>

Significanceを最大化するように、以下のように定義



<u>High MET and 0L領域</u>

- MET > 200 GeV
- Leading $p_T^{jet} > 150 \text{ GeV}$
- Leading $p_T^{\gamma} > 10 \text{ GeV}$
- レプトンの数 == 0
- mT (MET, p_T^{γ}) > 120 GeV
- Leading p_T^{jet} /MET < 0.55



Low MET and 1L領域

- 100 GeV < MET < 200 GeV
- Leading $p_T^{\gamma} > 10 \text{ GeV}$ Leading $p_T^{lepton} > 28 \text{ GeV}$
- レプトンの数 == 1
- m(γ, *lepton*) < 75 GeV or 105 GeV < m(γ , *lepton*)



3つの信号領域をcombineした結果 √基本的な事象選別でも,十分な探索 感度が見え,有望な解析と言える • 質量差が大きいところは, High MET and 1L領域が, 質量差が小さ GeV いところはHigh MET and OL領域が 支配的である

High MET and OL領域

N2とN1の質量

2024年9月18日











まとめと今後の展望



- Bino-Wino Co-Annihilationシナリオ
- BWCAシナリオに対する感度評価
 - 3つの信号領域の結果を合わせて,探索感度を評価 ✓基本的なkinematicsカットでも、十分な探索感度が見える
 - より質量差が小さい領域の探索感度を最大化するためには, High MET and OL領域が重要 になってくる

今後の展望

- とRun 3のデータを用いて探索を行う
 - 技術の開発が重要である

✔暗黒物質の残存量を説明できるなど,現象論におけるベンチマークである - ウィーノが輻射崩壊をする場合が支配的である可能性が明らかになった<-十分に直す

・より詳細な信号/背景事象の識別手法を開発し感度を最大化した上で, LHC Run 2

High MET and 0L領域の信号感度の最大化に加え、より低運動量のγやレプトンを識別する