Or whether <u>gast</u>ed by the noise I made, full suddenly he fled. —William Shakespeare, King Lear

GA(uge and) S(tring) T(heory) Solitoni, Istantoni e Particelle Quantistiche

Davide Fioravanti (coordinatore) Assemblea di Sezione INFN BOLOGNA



Istituto Nazionale di Fisica Nucleare



Theory and Phenomenology of Fundamental Interactions

UNIVERSITY AND INFN ·BOLOGNA



Dinamica non perturbativa in teorie di gauge e di stringa: chi siamo?

- Post-Doc: Leonardo de la Cruz (UníBo con IS QFT@Colliders), Ratul Mahanta (con IS STEFI)
- Fíorenzo Bastíanellí (UníBo)
- Roberto Zucchíní (UníBo)
- Francesco Ravaníní (UníBo)
- Olíndo Corradíní (UníMoRe)
- Marco Rossí, (UniCal, Cosenza)
- Diego Trancanelli (UniMoRe)
- Emanuele Latini (UniBo, Matematica)
- DF (INFN)

• Dottorandí: F. M. Ballí (UNIMORE, 34 cíclo), F. Comberiatí (36), D. Gregori (34), M. Muratori (UNIMORE, 35), O. Pomponio (34)

+FI+PI+PG+TS



- Verde: classico, lo capiamo. Rosso: quantistico, lo sperimentiamo ma capiamo molto meno. Ma l'Universo è decisamente quantístico!
- Aspettí fondamentali di costruzione e sensatezza delle teorie quantistiche. Calcoli quantístici, oltre perturbativo muro (quantístico), esatti.
- Modello standard e oltre: particelle e particelle (interazioni).
- Esperimenti di particelle: LHC, Gran Sasso.....VIRGO....
- Anche, in prospettiva unificante: TEORIA DEI CAMPI STATISTICI (G.Parisi)

Teorie dei Campi Quantistici cfr. seminari di Peraro e Ercolessi





Stringa ovvero Gravità Quantistica

- L'insostenibile leggerezza della Gravità. Non-rinormalizzabile.
- Aspettí contraddíttorí e paradossalí. Rísolvíbílí, affascinantí.
- Clímax dei problemi: rendere la Relatività Generale una buona teoría quantística. Teoría/e dí stringa? Pro e contra.
- Investigando la Gravità si finisce nelle Interazioni Forti. E viceversa: 'stringa' di Veneziano. Dualità grande/piccolo come in uno specchio deformante.



Corríspondenza Gauge/Gravità

AdS/CFT correspondence or DUALITY: J. Maldacena

HOLOGRAPHY

Pletora di applicazioni anche oltre la Fisica delle Particelle! Ad es.
 Fisica del Plasma, Materia condensata, ecc.

 Se volete idea progenitrice o nella stessa 'famiglia' della <u>DUALITÀ</u> CAMPO ELETTRICO/MAGNETICO (Maxwell poi Montonen-Olive, Seiberg-Witten....): <u>SIMMETRIA</u> !!



SIMMETRIE Invarianze dei sistemi fisici



ourgangs-spatierne II - In the NES, 6, 7, 8, 11

Rome 1926 ;





Orengengs-System (200 - 200 200 N; 16







SIMMETRIE

Vincolano tantissimo i nostri sistemi fisici come anticipato da Dirac e Wiegner. Th. Coleman-Mandula, Maldacena-Zhiboedov
Abbandoniamo le traiettorie di Keplero (Equazioni del moto) e quantizziamo le simmetrie!
Regola di quantizzazione: preservare le simmetrie (rilevanti).



Buca di potenziale di Keplero (simmetria rotazionale)





Símmetría matería/antímatería o il posítrone





Foto dí Carl D Anderson 1932

Soluzione di P Dirac 1928: radice quadrata di 1 è +1 e -1



L'importanza di essere simmetrico o il TEOREMA DI NOETHER



Emmy Noether (1882–1935) L'unico físico matematico in grado di mettere d' accordo Einstein e Dirac, classico e quantístico



NewScientist

https://www.newscientist.com/article/mg21929272-400-emmy-equals-einstein-squared/





Ad ogní <u>SIMMETRIA</u> corrísponde una <u>QUANTITÀ CONSERVATA</u>



Quantità conservate, fondamentali in Fisica

flusso, corrente



 $\vec{\mathbf{p}}_{\text{prima}} = \vec{\mathbf{p}}_{\text{dopo}}$ $\mathbf{m}_1 \vec{\mathbf{v}}_1 + \mathbf{m}_2 \vec{\mathbf{v}}_2 = \mathbf{m}_1 \vec{\mathbf{v}}_1 + \mathbf{m}_2 \vec{\mathbf{v}}_2$



DQ=Qdopo-Qprima=0





Lega geometría (símmetría) a proprietà física.

 Símmetría per traslazíone (sístema non cambía se mí muovo un pò a destra o a sínístra) momento conservato

· Leggi di continuità. Correnti, come nei circuiti.



 DQ=Qdopo-Qpríma=A non zero nella teoría quantízzata che è teoría nuova (che capíamo meno)

• A è veramente non nulla per motivi fisici: simmetria violata

 Impongo A=0, símmetría ríprístínata: víncolo importante suí parametrí (anche in teorie di stringa).

Anomalie quantistiche



Rottura spontanea della Símmetría









Eyes on a prize particle

Luis Álvarez-Gaumé and John Ellis

The search for the Higgs boson could soon prove successful. Although the particle bears the name of a single physicist, many more were involved in devising the theory behind it — so which of them should share a potential Nobel Prize?

he story of the Higgs boson begins with symmetry. Physicists are obsessed with the notion of symmetry — it enables them to relate phenomena that may at first sight seem very disparate — and with the notion of symmetry breaking, because many of nature's symmetries are not exact but only approximate or otherwise concealed. One example of an exact symmetry (or rather, exact so far) is Lorentz invariance, which first appeared in Maxwell's equations that unify electricity and magnetism, and was subsequently elevated to a general principle by Einstein in his special theory of relativity. On the other hand, there are two distinct possibilities for breaking a symmetry: either it was never really there at all, because there are parts of the underlying equations that are not symmetric; or the breaking originates not in the equations themselves, but rather in the solution that nature chooses, an option known as spontaneous symmetry breaking or hidden symmetry.

An example of a 'really broken' symmetry is provided by nuclear physics: protons and neutrons experience very similar strong nuclear forces but have different electric charges and slightly different masses. We now understand the small differences in their masses and nuclear forces as being due largely to the small differences between the masses of the two types of quark they contain. On the other hand, an example of

Related ideas were introduced into This happens because the light quarks 'hidden' symmetry causes the pions' masses

particle physics by Nambu⁵ in 1960, earning him a share in the Nobel Prize for physics finally in 2008. He suggested that the low mass and the low-energy interactions of pions — the lightest nuclear particle could be understood as a reflection of an approximate 'hidden' symmetry that would have been exact if the quarks they contain were actually massless. In the real world, the masses of the quarks that make up protons, neutrons and pions are much smaller than a typical nuclear mass. Nambu's insight was that, even if the quark masses vanished, the corresponding symmetry would be 'hidden'. condense in pairs in the vacuum, breaking the symmetry 'spontaneously' much like Cooper pairs of electrons inside a superconductor (Fig. 1). Consequently, the to vanish, in accord with a general theorem proven in 1961 and 1962 by Goldstone, Salam and Weinberg^{6,7}, and fixes their lowenergy couplings to protons, neutrons and each other. A key difference between the cases of superconductivity and Nambu's theory of pions is that the former breaks a 'gauge' symmetry — that is, one whose transformations can be made locally — and the latter breaks a 'global' symmetry, in which the same transformation must be made over all space and time.

Ossessionati!!! Unificanti

Bosone di Higgs



Figure 1 An effective potential, $V(\phi)$, in the form of a 'Mexican hat' leads to spontaneous symmetry breaking. The vacuum — that is, the lowest-energy state — is described by a randomly chosen point around the bottom of the hat. In a global symmetry, movements around the bottom of the hat correspond to a massless, spin-zero, Nambu-Goldstone boson⁵⁻⁷. In the case of a local (gauge) symmetry, as was pointed out by Englert and Brout⁸, by Higgs¹⁰ and by Guralnik, Hagen and Kibble¹¹, this boson combines with a massless spinone boson to yield a massive spin-one particle. The Higgs boson¹⁰ is a massive spin-zero particle corresponding to quantum fluctuations in the radial direction, oscillating between the centre and the side of the hat in the direction of the arrow.

theoretical stone, by combining would-be massless spin-one and spin-zero bosons to obtain massive spin-one particles in gauge theories with either Abelian or



Rottura della SUPERSIMMETRIA

Perché alle nostre energie non la osserviamo (?) in teorie di campo. Complicatissima in stringa: instabilità del vuoto, necessità di comprensione non perturbativa ecc.

PRIN 2019: http://susybreaking.sns.it/index.html



Astrazione Matematica e Bellezza



Arianna (ellenística, III a C)



Aurora (Míchelangelo, 1530)



Sí díce che una volta toccato il fondo non puoi che risalire. A me capita di cominciare a scavare (Freak Antoni)

Mí dísse: Abba nella víta a volte sí precípita e sí va a fondo. Glí rísposí: Lo so ma coraggío! Andando a fondo sí scoprono le fondamenta (Enzo Bíanchí)



Spettro o eccítazioni sul vuoto







Scavare un tunnel sotto (per connettere vuotí)



Vuoto -





Vuoto +



 Soluzioni classiche della teoria che aprono la via al tunneling quantístico, qualcosa dí squisitamente QUANTISTICO! Quíndí hanno rílevanza per una vera comprensione quantistica! • Numero sterminato di applicazioni: dall' ottica all' idrodinamica!

Kink, Solitoni, Istantoni



J. Scott Russel (Union Canal, Edinburgo, 1834): "...la forma di una grande elevazione solítaría, un ammasso d'acqua dí forma arrotondata, líscía e ben definita, che ha continuato il suo cammino lungo il canale senza visibile cambiamento di forma o diminuzione di velocità."

Solitoni



• Perché stabile: compensazione tra dispersione e non-linearità

- Esperimento/paradosso numerico di Fermi-Ulma-Pasta (1955), spiegato poi (1965) da Zabusky&Kruskal (Bell Lab.): INTERAZIONE!!
- Compensazione molto delicata, instabile! Facilmente shock!
- Ragione moderna e profonda: tante cariche conservate danno stabilità. Tornano alla caricale cariche, utilizzabili come segnature.
- Studio della rottura e ripristino della stabilità in tantissime branche della Scienza, dai Sistemi Complessi alle fibre ottiche all'epidemiologia



Grazie mille!!!

