M 理論から Lorentz 力の式を導く

北村 光瑠

2025年8月18日

1 はじめに・物理学の願い

物理学というものは、高校まででは物質の運動や現象について、実験的に求められた式を公式として覚えるだけという無味乾燥な学問になっている.だが、本来物理学というのはただ物質について式を並べているだけでなく、一つの壮大な願いをかなえるための学問である.その願いとは、すべての力と物質を一つの理論で説明したいというものである.その一例として万物の理論(Theory of Everything; ToE)というものが存在する.この理論は名前からもわかるように、世界で起こるすべての物理現象を一つの理論で説明できるような理論であるが、当然現在も研究中だ.だが、物理学を進めていくにつれ、扱うスケールが小さくなってゆく.Newtonがリンゴを見て万有引力の法則を閃いたのは有名な話だが、物事の根本を論じるにはリンゴを超え、物質を構成する原子にたどり着き、さらにその原子の中身までに迫らなければならないのだ(10^{-15} m、Fm スケールである).しかし、そんな考えられないような小さな世界でも、確かに我々の住む宇宙と深く繋がっている.なぜなら宇宙もまた最小単位の集まりで構成されているからだ.今回は、このようなミクロな世界を論じる新理論「M 理論(M-Theory)」から我々がよく目にする Lorentz 力の式を導いて、その強い繋がりを証明しようと思う.

2 素粒子基礎

2.1 基本相互作用

まず、万物の理論などの物理理論を学ぶ前に、それら理論の舞台となる素粒子について説明する。物理学には、電磁気学や量子力学、古典力学など様々な分野がある。それらの現象はすべて素粒子の基本相互作用(Fundamental interaction)によって引き起こされていると考えられており、フェルミ粒子がゲージ粒子を交換することで力が伝達される(素粒子の種類については次セクションで説明する)。基本相互作用とは物質の最小単位である素粒子の間で相互に作用する力のことで、「電磁相互作用(Electromagnetic interaction)」「弱い相互作用(Weak interaction)」「強い相互作用(Strong interaction)」「重力相互作用(Gravitational interaction)」がある。これらの中でも特に「電磁相互作用」「弱い相互作用」「強い相互作用」の三つを記述するためのモデルを標準模型(Standerd Model; SM)と呼ぶ。

2.2 素粒子の種類

現在見つかっている素粒子は 17 個で,標準模型という化学でいう周期表のようなもので分類される.物質を形作る 12 種類のフェルミ粒子,その粒子たちが相互作用するときに橋渡しとなる(相互作用の力の媒介)5 種類のボース粒子がある.フェルミ粒子は 6 種類のクオーク,6 種類のレプトンと 2 種類に分類でき,クオークは強い相互作用を受けるが,レプトンは受けないという違いがある.さらに,クオークは世代というものが存在し,それぞれ 3 世代ある.これは 3 世代以上のクオークが存在すると,CP 対称性の破れを説明することができるという Kobayashi-Masukawa 理論から生まれたものである.

相互作用	強さ	ゲージ粒子	ゲージ対称性	概要
電磁相互作用	10^{-2}	光子(フォトン)	U(1)	原子間共有結合や Coulomb 力などに作
				用する.強い力より弱いため,原子核が
				Coulomb 力の斥力によって崩壊すること
				はない.
弱い相互作用	10^{-13}	W^\pm/Z^0 ボソン	SU(2)	放射性崩壊や中性子→陽子変換などに関
				わる.
強い相互作用	1	グルーオン	SU(3)	原子核の中の陽子・中性子を結びつける
				力. 距離が離れるほど強くなる(カラー
				閉じ込め).
重力相互作用	10^{-38}	グラビトン(仮説)	不明	質量を持つもの同士に働く力. 非常に弱
				いため素粒子レベルでは無視できる.

表 1 基本相互作用の比較

2.3 ゲージ対称性

2.4 標準模型

この標準模型は、多くの物理現象をほぼ的確に記述することができるが、基本相互作用の中に含まれている 重力相互作用を説明することはできない.

3 万物の理論と理論候補

3.1 万物の理論

先述した通り、物理学の目標として万物の理論というものが存在する。「すべての力と物質を一つの理論で説明」では少々曖昧なので、もう少し具体的に説明する。先述した通り、標準模型では電磁・弱・強の三つの基本相互作用を統一的に説明できる。万物の理論とは、標準模型では説明できない重力をも含め四つの基本相互作用を統一的に説明する理論のことである。すなわち、電磁・弱・強・重力のすべてをまとめて記述できる理論を指す。

3.2 弦理論・超弦理論・M 理論の関係

万物の理論の候補として様々な理論が議論されているが、その中でも特に有力なのが超弦理論である。そも そも 弦理論とは 粒子の相互作用を記述する際に、

4 古典力学から量子力学へ

古典力学とは量子力学が登場する以前の力学のことを指す. ニュートン力学とも呼ばれる. もちろん古典力 学が間違っていたので、量子力学ができたのではなく、ある条件下だとニュートン力学が成立しない場面が存 在するのである.ではなぜそのように力学が分裂してしまったのか.原子の構造を説明するためのモデルと してボーアモデルというものがある.しかし、このボーアモデルは定常状態という特殊な状態を認めなければ 成立しない。ボーアモデルでは、電子は原子核の周りを周回しているとしている。すなわち電子が角運動量を 持っているということだ. だが、Maxwell 方程式によると、「電荷が加速すると電磁波を放出する」と定められ ている. ここで一つの矛盾が発生する. 電子は電荷をもっており, 尚且つ角運動量を持っているので加速もし ている. これでは, 電子のエネルギーを電磁波として放出してしまい, 電子が運動を止めてしまう. さらに原子 は中性子と陽子で構成される原子核と、負の電荷をもつ電子で構成されてるため、電磁相互作用の Coulomb 力 により電子と陽子間に引力が発生する. これでは運動エネルギーを失った電子が、Coulomb 力により電子が原 子に墜落し、原子が崩壊してしまう. ここで登場するのが、量子力学における電子の確率解釈である. 量子力学 では、波動関数(Wave function)によって電子を確率の分布(存在の揺らぎ)として表現し、この矛盾を解消 させる. 物質を観測するには電磁波(光子)を衝突させ,相互作用を発生させることにより観測することがで きる. 我々が物質を見るということも, 光子が物質に衝突し, 可視光線を反射して目に入射するから観測でき るのである.しかし、観測したい物質が電磁波の波長より小さい場合、物質を電磁波がすり抜けてしまい観測 することができない.よってさらに波長を小さくする必要がある.仮に電子を電磁波によって観測する場合, 電子の大きさを $r_e < 10^{-19}~\mathrm{m}$, 換算 Planck 定数を $\hbar = 1.05457181710^{-34}~\mathrm{J}$, 光速を $c = 299,792,458~\mathrm{m/s}$ と仮定すると(現在の理論では半径は0としか言えないが、現在の実験精度的にはこれが上限とされている) Planck-Einstein の関係式

$$E = \hbar \nu \quad \nu = \frac{c}{\lambda}$$

ここで

$$\lambda < 10^{-19} \text{ m}$$

各値を代入すると

$$\nu > \frac{c}{\lambda} > \frac{2.99792458 \times 10^8}{10^{-19}} = 2.99792458 \times 10^{27} \; \mathrm{Hz},$$

 $E > \hbar \nu = (1.054571817 \times 10^{-34}) \times (2.99792458 \times 10^{27}) \approx 3.16 \times 10^{-7} \text{ J},$

$$E > \frac{3.16 \times 10^{-7}}{1.602 \times 10^{-19}} \approx 1.97 \times 10^{12} \text{ eV} \approx 2 \text{ TeV}.$$

したがって、電子の大きさが 10^{-19} m 以下であれば、対応する光子のエネルギーは

$$E \gtrsim 2 \text{ TeV}$$

となる.しかし、これほどまでに巨大なエネルギーを持つ光子を電子に衝突させると、電子に大きな運動量を与えてしまい、運動量がわからなくなる.これが、位置と運動量を同時に正確には測れないということを示す Heisenberg の不確定性原理

$$\Delta x \, \Delta p \gtrsim \frac{\hbar}{2}$$

である. ここで, Δx は位置の不確定性, Δp は運動量の不確定性, \hbar は換算 Planck 定数である.

5 量子力学と相対性理論

5.1 特殊相対性理論

まず相対性理論 (Theory of relativity) は, 1905年に Einstein によって発表された特殊相対性理論 (Special relativity) と, その後同じく Einstein が 1915年に発表した一般相対性理論 (General Theory of Relativity; GR) の二つに分類できる. 二つの理論の違いは, 理論の中に重力を含むか含まないかである. この二つの中でもまずは特殊相対性理論について解説する.

特殊相対性理論とは「Lorentz 変換によって物理法則が不変になるような理論の枠組み」である. Lorentz 変換を知るために, まずは座標変換について学ばなければならない.

5.2 Galilei 変換と Lorentz 変換

そもそも座標変換とは何か. 一番直感的で身近なのは Galilei 変換である. ある座標系 S' が速度 $\mathbf{v}=(v_x,v_y,v_z)$ で移動しているとき、位置と時間の座標変換は次のようになる:

$$\begin{cases} x' = x - v_x t \\ y' = y - v_y t \\ z' = z - v_z t \\ t' = t \end{cases}$$

-(x,y,z,t): 静止系 S の座標-(x',y',z',t'): 移動系 S' の座標- 時間は絶対 (t'=t)

- 6 ゲージ対称性による基本相互作用の記述
- 7 弦理論. 超弦理論から M 理論へ
- 8 M 理論から Lorentz 力の式へ
- 9 結論と展望
- 10 テスト用
- 10.1 小セクション
- 10.1.1 さらに小さいセクション
- ■段落見出し テキスト...

図1 実験装置の模式図

図 ?? に示すように…表 ?? を参照。

参考文献

 $[1]\ A.\ Einstein,\ Ann.\ Phys.\ 17,\ 891\ (1905).$

速度 $v = \frac{dx}{dt}$ は…

$$E = mc^2$$

$$F = ma (1)$$

$$E = \frac{1}{2}mv^2 \tag{2}$$