

F03090

DEPARTMENT OF PHYSICS  
OSAKA IMPERIAL UNIVERSITY.

数物年会序稿.

DATE March 30  
NO. 1  
1935

素粒子の相互作用について. II.

(四月四日. 年次講演会 第三講演会  
会長)

I. 前回 Heisenberg の 核の理論と Fermi の  $\beta$ -崩壊の理論とを述べつけ様子を一つ試みようが残りました。 Heisenberg の理論といふ Fermi の理論といふ其の一の説明がなつてゐります。これらを基に標準化が来ておしゃべりあがるが子が子細でありますか。

Proton, Neutron, Electron が其の Fermi 理論では v. ~~は~~ spin を持つてゐる。すなは多くの ~~は~~ が成り立つ。 (Bohr, Gamow, etc.) (i) P, N, E が elementary particle である。それが何。  $\beta$ 崩壊の際には energy, momentum, angular momentum (spin) および statistics が conservation する成立する。参考をながれ。

しあざわ (Pauli, Fermi)

(ii)  $\nu$  neutrino は particle の性質を保つ。 energy, spin, statistics は  $\beta$ 崩壊の際には conserve される。参考をながれ。

Fermi の理論の比較的成功率は高。  $\beta$  decay の natural radioactivity の branch branching の  $\frac{1}{2}$  は 8.10% である。  $\beta$  decay の resultant energy の change は -321.282 eV. (iii) 9% へ方のが多めである。