

→1918 電気工学科卒業 (首席) -宅所より海外派遣を命じられ、キャベンディッシュ研究所(英国) →1921

理化学研究所主任研究員となり、宇宙線、原子核、素粒子の最先端の 研究を行い、理論、実験各分野での研究グループの育成に努める

京都大学で集中講義、湯川秀樹、朝永振一郎、坂田昌一、小林稔ら が聴講、彼らに大きな影響を与える。

小サイクロトロン (重量23トン) を完成、原子核物理学とその応用

1943 大サイクロトロン (重量200トン)を完成、実験を始める。1945「新型爆弾」が投下された直後の広島、長崎における現地調査を行

い「原子爆弾」と断定。進駐軍の誤解により大、小サイクロトロン





我国における量子力学の普及、宇宙線の研究 初のサイクロトロン建設による原子核研究など多くの功績



大サイクロトロン 写真・関版提供(すべて): 仁科記念財団



第2次世界大戦以後、仁科が設材性同位元素の 輸入を申請したのに対して、後の日本物理学会 発発負目振りて伝統、特生の長力により承囲等 学会人無mrican Philosophical Society)より等間含 大たアイソトープの技術 1250年72歳を停停を 所に逃られてきたもの。仁科は、アイソトープの まま 彼(1950年71)回日とそのきの状を読んで いる。日本での取利用の始まりとなった。(日本 アイソトープ協会和を失まり)



仁料がヨーロッパから理研に帰任してまもな く、1935年前後の旧理研3号館の実験室の様子 と思われる。

1943年、湯川秀樹博士の文化勲章受賞 時のもの。仁科芳雄の実験室で、なん と背景の装置はミュオンを同定した露 締装置である。

仁科芳雄は、理化学研究所からニール ス・ボーアのもとで研究 ロクラインとと もに光の電子による散乱(コンプトン散乱) を記述するクライン-仁科の公式を導く。帰 国後京都大学、北海道大学などで集中選義 を行い、日本における量子力学の普及に尽 力。理論物理学、原子核研究、宇宙線研究 において有力な学派を育てる。理論物理学 では湯川秀樹、朝永振一郎ら後のノーベル 賞受賞者たちを育て上げるとともに、原子 核研究ではサイクロトロンの建設による実 験的研究で業績をあげた。また門人らと行 った宇宙線の研究でミュー粒子を発見した。 これはCアンダーソンの発見(1936年ノーベ ル賞)とほぼ同時期に、独立になされた。 1946年文化動意を受意。「日本の近代物理 学の父」とも呼ばれている。1955年、門弟朝 永振一郎らにより仁科記念財団が設立され

Discovery of MESOTRON (1937)
Cloud chamber with strong magnetic field





p組を使った宇宙線線内用線筒装置 メゾトロン







- 東京市麻布区(現在の港区)に地理学者、小川豚司の三男として生まれる。 翌年、父親の転勤(京都帝国大学教授)で京都に移住
- 1926 第三高等学校玄栗
- 1929 京都帝国大学理学部物理学科卒業。同大学無給副手(玉城嘉十郎研究室)

- 論文「素粒子の相互作用について」を発表。中間子の存在を予言
- ◆1936 大阪帝国大学理学部助教授 1939 京都帝国大学教授。ソルヴェイ会議に出席すべく渡欧したが、

 - ◆1940 帝国学士院思賜賞
- ◆1943 文化勲章受章(最年少受章)
- ◆1948 プリンストン高等学術研究所客員教授
- ◆1949 ノーベル物理学賞(日本人初。中間子理論)

- - ●1955 日本物理学会会長。ラッセル-アインシュタイン宣言に署名

 - 1970 同大学定年退官。京都大学名誉教授
 - - 1977 勲一等旭日大綬章受章

→1981 逝去

エポックだった





原子様の構成要素である陽子と中性子の間に働く力(核力)の源として、未知のパイ中間子を予言(中間子論)。 後年実 験により実証され1949年日本人初のノーベル和学育に様く、朝永田一郎とともに日本の理論物理学の発展と指導的役割を 果たす。第次は世外表での原爆性とその後の水像の開発に対して科学者の社会的責任を感じれアインシュタイン、Bラッ せゆらと核矢器の廃他、戦争の地域を終生訴え続けた。











第三高等学校卒業。湯川秀樹と同期卒業

京都帝国大学理学部物理学科卒業。湯川とともに同大学無給副手に

原子核理論を研究 ◆1939 第二次世界大戦勃発により帰国、留学中の研究を論文としてまとめ

東京文理科大学(東京教育大学の前身、後の筑波大学)教授

解明、極超短波の立体回路の理論研究)

◆1949 東京教育大学教授。プリンストン高等科学研究所に滞在、

第1回パグウォッシュ会議出席

◆1963 日本学術会議会長(~11969年)

■1976 勲一等旭日大綬章受章

→1979 逝去



第三高等学校、京都市団大学を通じて海川秀樹と同期、海川とともに京都市団大学の無給副手のとき集中講義に来た理化 研究所の日再労雄に感銘、行料の招きにより理化学研究所の12科研究は18名。 最子運動力体に対で無限状に発射でも物理機の開発を避けるくりこな理論を完成させた。この功績により15.シュウィン -、RFファインマンとともにノーベル物理学度を受賞、1986年)、株兵器接種を目指す科学者の運動に加わり、海川秀 、州川岩様とと称が 国はグリケッシュ会議に出版。日本のパグウェフェ・グループの変に力を注いだ。

湯川と朝永、 パイ中間子誕生秘話

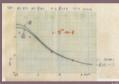
1932年、中性子が発見され、原子様は陽子と中性子から作られていることがわかったが、これらを個く結びつけている力、「核力」の正体は何かが大問題であった。ハイゼンベルクは陽子と中性子が電子を中立ちとして力を及ぼし合うと考えた。湯川もこの仮説をもとに検討していたが、実験結果をうまく説明できず悩みに悩んでいた。

1933年4月、日本数学物理学会が東北大学で開かれた。湯川は東北大学のグラウンドで地面を黒板(わりに 郷水に語った。「ハイゼンベルグの考えでは実験を説明できないが、これに代わるうまい説明が見つからな い、実は減力を担り起すの質量を調べると電子の100倍も重い"けったいな世子"が出てくる」。翌日、湯川 はこの問題を抱えたまま「核内電子の四層に対する"半祭!と題して発表を行った。これに対し任料芳雄 は「ヨーマゼネのドネの第2年を来するとよってする」、中級・別日と称と「シー

翌月、朝永は海川に手紙を書く。その中で今日核力を表わす海川の式 →c²³が出てくる。このえの物理的意味について朝永は触れていない。海川はよがままに核力を担う新紅子の到達距離の逆数を表わしており。その終于はボーク約200倍の重さを持たねばたらないとの結論に至る。

湯川の新松子板設は当初国内外でほとんど無視されたが、その後宇宙線の中に予言に近い質量の粒子が発 見され、福脚光を浴びることになった。最終的には1947年、パウエルにより発見されバイ中間子と名付けら れた、長岡半太郎は、満を持して湯川をノーベル賞に推薦し、1949年湯川は日本人初のノーベル賞に輝いた のである。





級にある中性子の吸収計数についての朝水の計算結果。グラフ中にAr

(3) の中で10/6 学 にしたかは始めてやりました。」とき、 の朝は出始らての間川の高端の後、イゼンペクの収録 に基づいて質視吸収係を受け着したのである。何五仲用・27 あるこの式が理場していることがは日される。クラフに計算総 は、(2) が示されている。前れば、の間隔を実施等して、 で、電子を持力の担い手とする・イゼンペルクの複数に開度 があることを指摘した。





- - 1933 京都帝国大学理学部物理学科卒業。理化学研究所の仁科研究 室に入り、朝永振一郎の指導を受ける
 - 1934 大阪帝国大学理学部助手(湯川研究室)。以後、湯川の共同研 中間子第2論文(1937年)、第3、第4論文(1938年)の発表に貢献
 - 1939 京都帝国大学講師
 - 名古屋帝国大学教授。中間子討論会の指導的研究者として
 - - 1950 日本学士院恩賜賞受賞(二中間子論)
 - 素粒子の複合模型「坂田模型」を発表。後年、M.ゲルマ ンとG.ツヴァイクの提唱するクォーク模型(1964年)
 - 1962 湯川、朝永とともに日本版パグウォッシュ会議を提

1964 北京科学シンポジウム日本代表団長 1970 骨髄腫により逝去









1919年、福井県に生まれる。福井中学(現、福井県立藤島高等学 校)、第一高等学校を経て、1942年東京帝国大学理学部物理学科を 卒業。兵役に服した後、1946年、東京大学副手。1949年、新設され た大阪市立大学へ移り助教授、翌年教授。1952年、プリンストン高 等研究所、1956年シカゴ大学助教授、1958年同大学教授。

表、対称性の自発的破れの概念を導入し、その後の素粒子論の発展 に極めて重要な貢献をした。また量子色力学の先駆けとなるクォー ク模型を提案した。さらに素粒子のひもの理論(弦理論)を提唱、 クォークの閉じこめや磁気単極子、量子色力学などとの関連で注目

1978年文化勲章受章 (理論物理学)。1980年シカゴ大学特別教 授。1982年アメリカ国家科学賞受賞。









小林・益川理論

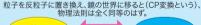
全ての素粒子は、それぞれが反粒子と呼ばれるパートナーを持っている。粒子と反粒子は電荷の符号が逆であると言うこと以外は、極めて似通った性質を持っている。例えば粒子と反粒子の質量や寿命は、完全に一致することが知られている。

しかし、粒子と反粒子の性質の間には、極めて小さい けれども確かに微妙な差異があることが分かって来た。 これを素粒子物理学の言葉ではCPの破れと呼ぶ、CPの 破れの邪族は、まず1964年に中性长中間子という粒子の 崩壊過程で観測された。それ以来、CPの破れがどのよう な理論で説明されるかを理解することは、素粒子物理学 のオネケテータのひとつであり続せて来か

1973年、京都大学助手の小林蔵 現、高エネルギー加 建器研究機構名誉教授)と益川敏英 (現、京都産業大学教 授)は、6種類のクォークが存在すれば、素粒子の健準理 論の枠内でCPの毀れが説明できる事を指摘した。二人が この理論(小林・盗川理論)を発表した当時、クォークは まだ 経額類(4.3.1.から以よかった。)

しかしその後、残り3つのクォーク (chi) が発見される と共に、小林・盆川理論の予言がKEK (高エネルギー加 遅器研究機構) やSLAC (スタンフォード線形加速器セン ター) のBファクトリー実験によって極めて高い構設で検 証されるに至った (Belle (ベレ)実験のコーナーに詳しい 説明があります)。そのため、現在では小林・盆川理論は 自然界のCPの境力を説明するもっとも確からしい理論と フェータくの表述と物理学研究者とデリオ人もあれている。





粒子

CP変担

反粒子

K中間子と反K中間子の崩壊で わずかな違いが見つかる(1964)!

小林·益川理論

この違いを説明するには6個のクォークが必要。 (当時クォークは3個しか知られてなかった。)

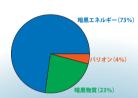
20年後、残りの3個がすべて見つかる!

宇宙の物質と反物質について

我々の宇宙では、通常の粒子(陽子・電子など)に比べてそれらの反粒子(反陽子・陽電子など)の数は圧倒的に少ないことが分かっています。これを、宇宙論における粒子・反粒子の非対称性問題と言います。

宇宙が生まれてから現在に至るまでのどの時期に、この粒子・反粒子間の非対称性が作られたかということは、宇宙の進化を考える上で未だ解明されていない大きな問題です。

<吉村太彦「大統一模型」 > Yoshimura Motohiko (1942-)

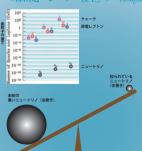


1978 年、東北大学の吉村太彦は、素粒子の「大統一模型」 に基づいた宇宙の進化を考えると、この粒子・反粒子間の非対 称性を作ることが出来ることを指摘しました。

大統一模型には、粒子にも反粒子にも崩壊できる素粒子(「 X粒子は呼ばれる)が存在します。吉村のアイデアは、このX 粒子は宇宙の初則(極めて宇宙が熱かった時期)には数多く存 在1.かはずだりいう者容に基づいています。

X粒子が反粒子(反陽子・陽電子など)に崩壊する確率より も粒子(陽子・電子など)に崩壊する確率が大きいとすると、現 在の宇宙には粒子の方がたくさんあると言う事実を理解する ことができるのです。

<柳田勉「シーソー模型」> Yanagida Tsutomu (1949-)



素粒子の標準模型に含まれる粒子の中で、ニュートリノ はその質量が(他の素粒子に比べると)極めて小さいと言う特徴があります。

たとえば、もっとも重いクォークであるトップクォーク と比べると、ニュートリノの質量は 1/10000000000000 いです。これは、人間の休重と細胞 1 個の重さの比くらい

ニュートリノのもつこの極めて特殊な性質を理解するため、東比大学の柳田현(現、東京大学教授)は1979年、我々の知っているニュートリノの他に「右巻きニュートリノ」と呼ばれる未知のニュートリノの存在を仮定すると、ニュートリノの質問の軽さが認明出来ることを指摘しました。

この模型では、極めて重い「右巻きニュートリノ」によってニュートリノ質量が軽くなることから、シーソー模型 と呼ばれています。