情報処理2第8回

# 十進BASIC (4) テイラー級数の計算 — 円周率で 遊ぶ

# かつらだ まざし

#### 2013年6月5日

この授業用の WWW ページは http://www.math.meiji.ac.jp/~mk/syori2-2013/

今回の話は、表向きは、由緒正しく、定番の Taylor 展開の計算です。

数学と縁を持ったのならば、一生に一回くらいは、円周率の計算で遊んでみるのが良いと思っています。幸い十進 BASIC を使うと、古人の試みをかなり簡単に目の前のコンピューターで再現することができます<sup>1</sup>。

円周率の計算法には、比較的素朴なものから、かなり高度な理論を使うものまで色々あり、それらすべてを理解するのは大学2年次の段階でも困難ですが(正直に白状すると、私も理解していないことが沢山あります — 専門家でもないですし)、微積分で学んだテイラー展開を用いる方法<sup>2</sup>は手頃であり、学ぶ価値がある「古典」と言えるでしょう。また「高級な」理論に基づく方法も、計算に用いる手順そのものは簡単なので、プログラムを書いて走らせてみて、その凄さを体験することは可能です。

**脱線** 古い時代の(まだ現在のように整備されていなかった)数学を理解するには、当時の人達の計算を追体験することが有益、というか必要だと信じています。ただ当時のやり方そのままで計算するのは非常に骨が折れるので、適度にコンピューターを利用するのが有効です(その際、自分でプログラムを書くことが大事です)。コンピューターによる数値計算は、微分方程式の数値シミュレーションへの応用が強調されることが多いですが、数学史での利用も大いに考えるべきだ、と思っています。(あまり大きな声では言えませんが、計算の確認を怠ってトンチンカンなことを書いている人がいたりします。)

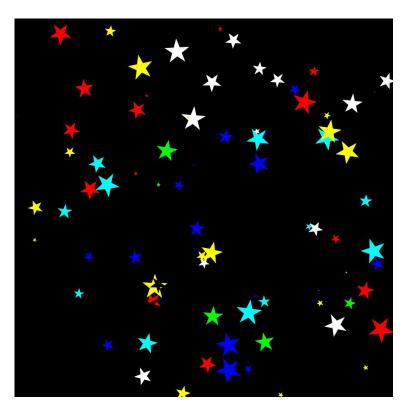
# 1 連絡事項

今日は特にないような…

<sup>1</sup>一方、手計算で追試しようとすると、とてもやる気になれないくらいの大計算が多いです。コンピューターがなければ実際に遂行するのは困難でしょう。

<sup>&</sup>lt;sup>2</sup>それ以前の方法となると、一気に紀元前のアルキメデスの方法 (A.2.1 参照) に遡ってしまいます。

課題6Bですが、誰か真似してみませんか。乱数を使って、大きさを変えて、角度を変えて、 場所を変えて、星を撒くと、、、



# 2 テイラー展開の計算による円周率計算

### 2.1 テイラー展開

関数 f が点 a の近傍で解析的であれば、

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(a)}{n!} (x-a)^n = f(a) + f'(a)(x-a) + \frac{f''(a)}{2} (x-a)^2 + \dots + \frac{f^{(n)}(a)}{n!} (x-a)^n + \dots$$

が成り立つ (明治大学数学科学生は、部分的には基礎数学 4, 詳しくは関数論で学ぶ)。

これを関数値 f(x) の計算に用いることがあります。具体的には十分大きな n に対して、n 項までの部分和

$$s_n(x) := \sum_{k=0}^n \frac{f^{(k)}(a)}{k!} (x-a)^k$$
 (これは  $x$  の多項式)

を計算し、それを f(x) の近似値に採用するわけです。

#### 2.2 まずは簡単な e の計算

自然対数の底 (Euler の数, Napier の数とも言う) e の計算で実践してみましょう。

e は  $e^x = \exp x$  の x = 1 における値なので、テイラー展開

$$\exp x = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{x^n}{n!} \quad (x \in \mathbf{R})$$

に x = 1 を代入して

$$e = \exp 1 = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{1}{n!} = 1 + 1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3!} + \cdots$$

これを例えば 10 項まで足すと

$$\sum_{i=0}^{10} \frac{1}{j!} = 1 + 1 + \frac{1}{2} + \frac{1}{3!} + \dots + \frac{1}{10!} = 2.718281801146 \dots (赤字の位は正しい)$$

と (実は小数点以下第7位まで正しい) e の近似値が得られます。 さて、それでこの計算をどう実行するか。和  $\sum$  の計算は前回やりました。

- **復習**: 和  $\sum_{j=1}^n a_j$  の計算の定跡 **-**

s=0

for j=1 to n  $s=s+(a_j$  を計算する式)

next j

これを参考に、一般項  $a_j=rac{1}{i!}$  が漸化式

$$a_0 = 1, \quad a_j = \frac{a_{j-1}}{j} \quad (j \ge 1)$$

で与えられることを利用すると、次のコードが得られます。

$$s_n = \sum_{i=0}^n \frac{1}{j!}$$
 を  $n = 10$  として計算

REM 自然対数の底をテイラー級数で計算

N=10

REM a0, s0

LET A=1

LET S=A

FOR J=1 TO N

LET A=A/J

LET S=S+A

NEXT J

PRINT S

**END** 

**問** 色々な N に対する部分和を計算してみよう。どうするのが良いか? (正解と言えるものはないかもしれないが、工夫してみよう。)

#### 2.3 数値をきれいに表示

数列の数値を眺めていると、ある程度収束している様子が「見える」ことがあります。誤差が少なくなる (精度が向上する) につれて、上の方の桁の数字は動かなく (極限値の数字と等しく) なります。つまり変化するのは、下の方の桁だけになる、ということです。

そのことを観察するには、数値をきれいに並べて表示するのが有効です。

十進 BASIC では PRINT USING 文を活用すると良いかも。次に説明することを実行して、eの値を 100 桁だけ表示するようにプログラムを書き直してみましょう。

- 表示する桁数の指定 ---

例えば変数 S の値を小数点以下 10 位まで表示させるには、PRINT USING という命令を利用して

PRINT USING "#.#######": S

(小数点 . の後に # が 10 個続いています。)

とすれば OK です。十進 BASIC を OPTION ARITHMETIC DECIMAL\_HIGH として、10 進 1000 桁モードで利用する場合、単純に PRINT で表示すると 1000 桁表示されてしまい、逆に面倒です。こういう場合は、小数点以下 100 位 (あるいは少し余裕を見て 110 位とか) まで表示するのが良いでしょう。そのためには、# を 100 個並べて

PRINT USING "#.#####(中略)####": S

(小数点 . の後に # を 100 個続ける…)

としても良いですが、# を 100 回数えながらタイプするのは面倒ですね。少し手助けしておきます。文字列演算機能を利用して(文字列の連結演算子 & 文字列を指定した回数繰り返す REPEAT\$())、次のようにしてみましょう。

FMT\$="#."&REPEAT\$("#",100)

PRINT USING FMT\$: S

なお、FMT\$, REPEAT\$()の\$は、変数や関数が文字列である場合に名前の末尾につける決まりになっている文字です。

## 2.4 レポート課題 8A (本日の出席証明)

e の値を小数点以下第 100 位まで正確に求めて下さい (数学的に厳密でなくても構いません)。こちらが結果をチェックしやすいように、第 96  $\sim$  100 位が何であるかも書いて下さい。計算に使用したプログラムを「ファイル」として添付して下さい。

その結果がなぜそこまで正しいと判断したか、理由を簡単に書いて下さい(証明でなくても構いませんし、手短で良いです)。

### $2.5 an^{-1} x (\arctan x)$ のテイラー級数で $\pi$ を計算しよう

円周率 π は、例えば

$$\pi = 4 \arctan 1 \quad (\Leftrightarrow \tan \frac{\pi}{4} = 1),$$

$$\pi = 6 \arctan \frac{1}{\sqrt{3}} \quad (\Leftrightarrow \tan \frac{\pi}{6} = \frac{1}{\sqrt{3}})$$

のように arctan を用いて表すことが出来ます。arctan の値をテイラー級数として計算すれば、 円周率の計算法が得られるわけです (それぞれ、マーダヴァ・グレゴリー・ライプニッツ級数, シャープの級数と呼ばれます)。

テイラー級数の計算では、級数の一般項の計算に漸化式を用いるのが便利なことが多いです<sup>3</sup>(先ほどの exp のプログラムを思い出して下さい、実はこの arctan については「それほど便利でもない」かもしれませんが…)。

arctan のテイラー展開

$$\arctan x = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(-1)^{n-1}}{2n-1} x^{2n-1} = \lim_{n \to \infty} \sum_{j=0}^{n} \frac{(-1)^{j-1}}{2j-1} x^{2j-1}$$

については、一般項は

$$a_j = \frac{(-1)^{j-1}}{2j-1} x^{2j-1}.$$

この $a_n$  そのものの漸化式はあまり計算に便利ではありませんが、

$$t_j := (-1)^{j-1} x^{2j-1}$$

とおくと、 $t_i$  は簡単な漸化式

$$t_1 = x, \quad t_j = -x^2 t_{j-1}$$

を用いて計算でき、 $a_i$  は

$$a_j = \frac{t_j}{2j - 1}$$

で計算できます。そこで次のようなプログラムを得られます。

<sup>&</sup>lt;sup>3</sup>漸化式というと、それを与えられて「一般項を求めよ」という問題のネタにされる場合が多い印象があるかもしれませんが、その逆に一般項は分かっているけれど、それを計算するために漸化式を作る必要がある場合が少なくありません。

```
piarctan.bas
```

```
REM piarctan.BAS --- マーダヴァ・グレゴリー・ライプニッツ級数で\piを計算
REM arctan 1 の級数を第 n 項まで計算
REM 次の行は最初 INPUT X としてあったのを修正しました
X=1
INPUT N
F=-X*X
T=X
S=0
FOR J=1 TO N
 A=T/(2*J-1)
 S=S+A
 T=F*T
NEXT J
PRINT "arctan(x) ≒";S
PRINT "その4倍";4*S
REM 組込み定数 PI との差を計算してみる
PRINT USING "π との差=-%.###^^^^^";4*S-PI
F.ND
```

このプログラムでは、

$$\pi = 4 \arctan 1 = 4 \left( 1 - \frac{1}{3} + \frac{1}{5} - \dots \right)$$

という級数の第 n 項までの和を計算して、表示しています。

また、十進 BASIC では、PI という名前で円周率の値が得られるので、それを利用して誤差も表示しています。

結果は次のようになります。

n	$4s_n$
10	$3.04183961\cdots$
100	$3.13159290 \cdots$
1000	$3.1405926538 \cdots$
極限	$3.1415926535\cdots$

 $\pi=3.14159265358979323846\cdots$  との一致具合いはどうでしょうか?(誤差<sup>4</sup>はどれくらいでしょうか) 不思議なことに気付いた人、もしその理由が分かったら、レポートを書いて送って下さい。

### 2.6 レポート課題 8B

piarctan.BAS は、マーダヴァ・ゴレゴリー・ライプニッツ級数

$$\frac{\pi}{4} = \tan^{-1} 1 = 1 - \frac{1}{3} + \frac{1}{5} - \dots + \frac{(-1)^n}{2n+1} + \dots$$

<sup>&</sup>lt;sup>4</sup>誤差とは、真の値と計算値との差、この場合は $\pi - 4s_n$ のことを言います。

に基づいていて、一応円周率の計算は出来るのですが、極限値に近づくのがかなり遅く、1000 までの和を計算しても小数点以下第3位のところで食い違いが出てしまいます。

少し工夫して (具体的には、付録 (例えば A.2.2) にある公式のどれかを使って)、円周率の値 1000 桁を求めて下さい。

一番安直には、シャープの級数

$$\frac{\pi}{6} = \tan^{-1} \frac{1}{\sqrt{3}} = \frac{1}{\sqrt{3}} - \frac{1}{3} \cdot \frac{1}{3\sqrt{3}} + \frac{1}{5} \cdot \frac{1}{3^2\sqrt{3}} - \frac{1}{7} \cdot \frac{1}{3^3\sqrt{3}} + \cdots$$

を用いる、という手があります。一般項が  $\frac{(-1)^{n-1}}{2n-1}$  から、 $\frac{(-1)^{n-1}}{2n-1}x^{2n-1}$   $(x=1/\sqrt{3})$  になったことで、格段に速く極限値に近づきます。

100 位まで計算する場合と、1000 位まで計算する場合で、計算の手間 (加える項の数がいくつ必要か等) がどれくらい違うかを調べて下さい (計算結果そのものは 50 位までレポートに記せば良いです)。出来れば、前節の piarctan.BAS (マーダヴァ・グレゴリー・ライプニッツ級数で計算する) との比較もして下さい。

arctan 型の公式を使う場合は、(当然) 上のプログラム piarctan.BAS がたたき台となるでしょう。

テイラー級数による公式でなく、AGM 公式を使うのは案外プログラミングが簡単かもしれません (AGM 公式の背景を理解するのは難しいですが…)。

選んだ方法 (公式)、計算に用いた BASIC プログラムとその簡単な説明、そのプログラムの実行結果、簡単な分析を含んだ文書 kadai8b.pdf を作成し、Oh-o! Meiji で送って下さい。締め切りは 6 月 18 日 (火曜) 18:00 とします。

## A 円周率の計算の歴史

以下の解説は、2007年にさらっと書いたものです (2009, 2010, 2011年に世界記録の更新があったけれど、それについては簡単に書き足しただけ)。計算法の話については、例えば http://円周率.jp/ に詳しく載っています。

### A.1 円周率の概念

#### A.1.1 円周率の定義

数学科の学生であるから「円周率って何?」と訊かれたら定義を言えるようになって欲しいですね。日本語の場合は言葉の字面からも示唆されるように、普通は

で定義されます (本当はその前 (後?) に任意の円について、この値が一致することを確認する 必要がありますね)。

西洋数学には、日本語の「円周率」に相当する言葉は実はないのだそうです。ただギリシャ語のアルファベットの1つである $\pi$ で表すことが習慣になっているだけです。

#### A.1.2 円の面積、球の表面積・体積

円周と直径の比として定義されたので、

「半径 r の円の円周は  $2\pi r$ 」

は当たり前ですが、

「半径 r の円の面積は  $\pi r^2$ 」

は、全然当たり前ではありません。事実そのものは早くから知られていたと思われますが、初めて証明をしたのはアルキメデスと言われています $^5$ (ちなみにアルキメデスは、球の表面積 $4\pi r^2$ と体積 $4\pi r^3/3$ を発見し、そのことを証明したことで非常に名高い)。

余談になりますが、円周、円の面積、球の表面積、球の体積のいずれにも $\pi$  が  $(\pi^2, \pi^3)$  でなく) 生で現れるのは、不思議と言えば不思議です  $(2年生は、後期に一般の<math>\pi$  次元球の「体積」や「表面積」を学ぶ機会がありますが、そのときにどうなるか、目を凝らして見て下さい)。

#### A.1.3 無理数性·超越性

古代ギリシャの時代から、円周率は無理数ではないかと想像されていたと思いますが、実際に「円周率は無理数である」ことを証明したのは、ハインリッヒ・ランベルト (Johann Heinrich Lambert, 1728–1777, Mülhausen (Mulhouse, 現在のフランス) に生まれ、Berlin にて没する,物理・数学・地図投影法に業績がある)です (1761 年)。彼は tan の連分数展開

$$\tan x = \frac{x}{1 - \frac{x^2}{3 - \frac{x^2}{5 - \frac{x^2}{7 - \ddots}}}}$$

を用いて、 $\lceil x \rangle$  が  $\mid 0 \rangle$  以外の有理数ならば  $\tan x \rangle$  は無理数である」ことを証明しました ( $\pi \rangle$  が無理数であることはこの定理の簡単な系です)。

代数学を学ぶと、**超越数** (transcendental number) という概念を学びます。「円周率は超越数」です (要するに整数係数の多項式の根にはならない)。これを証明したのは、リンデマン (Carl Louis Ferdinand von Lindemann, 1852–1939, 巨人 Hilbert の師匠としても有名<sup>6</sup>) という人でした (1822年)。

 $<sup>^5</sup>$ 有名なユークリッドの原論には、円の面積は  $r^2$  に比例すると解釈される定理が載っていますが、 $\pi r^2$  とは言い切っていません。論証数学として面積・体積を堂々と取り扱ったのはアルキメデスが最初です。例えば円錐や角錐の体積が「底面積×高さ÷3」であることを発見したのは、原子論で有名なデモクリトスで、証明したのはアルキメデスです。アルキメデスはまた放物線の囲む面積を求めることにも成功しています。図形の重心の決定など、今だったら積分を使って計算するようなことを、微積分のない時代に実行したのは、まさに時代を越えた天才と言えるでしょう。

<sup>6</sup>何でも60人の博士を出したとか。

#### **A.1.4** (蛇足) 何桁くらい分かればよいか?

この話は省略したいくらいなのですが、どうも頓珍漢なことをいう人もいるので念のため。 小学校の算数で丸いものの直径と周囲を測らされることがありますが、それによると 3.1 と 3.2 の間くらいであることは何とか分かりますが、その一つ下の桁 3.14 までを出す  $(3.14 < \pi < 3.15)$  のは大変というか、よほどの工夫をしない限り無理です。

…ということは算数の話題であって、よく理解されていることであると信じていたのですが、世の中にはどうも「数学で難しい計算をしなくても、実際に円を描いて測れば円周率が分かるではないか?」と考えている人がいるみたいです(私の勘違いでしょうか)。

その方法 (実際に円周の長さを測定することで円周率を求めること) では、精度をあげるのはとても大変です。逆に言うと、現実世界の工学的問題を相手にする限り、円周率の桁数はそんなにたくさんは必要ないということです (10 桁の精度の工作は難しいのではないですか?職人がミクロン・オーダーの加工をすると言っても)。

**問:** 宇宙の直径 (100 億光年のオーダー) の円の円周を原子の大きさ (オングストロームくらいでしょうか?) の精度で求めるには、円周率が何桁まで分かればよいか。

一方で、3.14 もあれば十分だと発言する人がいたりするのも困ります (テレビで某数学者が そんなことを言っていました…)。何でもかんでも 3 桁の精度で済むはずはないでしょう。1m のものを作るのに 1mm の誤差は、日曜大工ならば全然オッケーかもしれませんが、許されな い場合もあるのは少し考えれば分かりますね。

### A.2 円周率の計算法の変遷

#### A.2.1 円に接する正多角形の周長を用いる方法

円周の長さや円の面積をどう求めるか、古くから色々な方法が知られていましたが、無理数であることもあって、完全な解答を得るのは困難でした。アルキメデスによって、すべての問題は円周率の値を決定することにはっきりと帰着されました。当然彼は円周率の値を調べることになります。アルキメデスは論文「円の計測」のなかで、円に内接する正多角形の周長と外接する正多角形の周長を用いて、円周率の下からの評価と上からの評価を得るというアイディアを提出しました。

これについては研究課題1を出してあります(これはhttp://www.math.meiji.ac.jp/~mk/syori2-2013/jouhousyori2-2013-05/node7.html に置いてあります。)。その課題の文章を見てもらえれば分かりますが、四則と平方根の計算だけを使って、正96角形の周長の計算を行い、それにもとづき

$$3 + \frac{10}{71} < \pi < 3 + \frac{1}{7}$$

を証明したということです。

ところでこの正多角形の周長から円周率の近似値を求める方法は、これ以降 1000 年以上、 人類が知るほとんど唯一の方法でした (中国、ペルシャ、色々な場所、色々な時代に計算に挑 戦する人が現れました)。 ドイツの Ludolph van Ceulen (1540–1610, ドイツの Hildesheim に生まれ、オランダの Leiden にて没する) が内接正  $2^{62}$  角形の周長で 35 桁の値を計算した (1596年) というのが、有名です。

#### A.2.2 逆三角関数のテイラー展開を用いる方法

円周率を逆三角関数の値を元にして表現し、逆三角関数をテイラー展開で計算するという 公式が現れました。有名なものは、「グレゴリー級数」または「ライプニッツ級数」とも呼ば れる

(1) 
$$\frac{\pi}{4} = \arctan 1 = 1 - \frac{1}{3} + \frac{1}{5} - \frac{1}{7} + \cdots$$

です。これは

(2) 
$$\arctan x = \sum_{n=1}^{\infty} \frac{(-1)^{n-1}}{2n-1} x^{2n-1} \quad (|x| < 1)$$

を基礎としているわけですね7。

この(2)は、現在の数学のカリキュラムでは、微積分を用いて、いわゆる Taylor 展開

$$f(x) = \sum_{n=0}^{\infty} \frac{f^{(n)}(a)}{n!} (x - a)^n$$

として理解するのが普通ですが、驚いたことに微積分がなかった 1400 年頃のインドで発見されていた (発見者はマーダヴァという名前だとか) ことが分かっています。

#### - 余談

arctan の計算には

$$\arctan x = \frac{y}{x} \left( 1 + \frac{2}{3}y + \frac{2 \cdot 4}{3 \cdot 5}y^2 + \dots \right), \quad y = \frac{x^2}{1 + x^2}$$

も使われた (L. Euler が使ったのが有名)。

また Newton が発見した

$$\arcsin x = x + \frac{1}{2} \frac{x^3}{3} + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} \frac{x^5}{5} + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} \frac{x^7}{7} + \cdots$$

も利用できる。

なお  $\arcsin^2$  の展開

$$(\arcsin x)^2 = 2\sum_{n=0}^{\infty} \frac{(n!2^n)^2}{(2n+2)!} x^{2n+2}$$

は Euler の 1737 年の発見ということになっているが、江戸時代の和算家建部賢弘の 1722 年の綴術算経に載っている。

 $<sup>^7</sup>$ 細かいことを言うと、x=1 が式に代入できることの検証はあまり簡単ではありません。自力でレポートが書けたらそれだけで単位を出してもよいくらい。

実は(1)は、収束が遅すぎて(項数を非常に大きく取らないと良い近似値が得られない)実用的ではありませんが、

# もっと小さなxのarctanを用いるとかなり実用的

になります。このことを使って円周率を計算するチャレンジャーが大勢現れました。

#### 挑戦者達

Abraham Sharp (1651–1742)

$$\frac{\pi}{6} = \arctan \frac{1}{\sqrt{3}}.$$

John Machin (1680-1752, ロンドン大学天文学教授) は 1706 年に

$$\frac{\pi}{4} = 4 \arctan \frac{1}{5} - \arctan \frac{1}{239}$$

を用いて 100 桁の値を計算した。以後この公式は多くの人達に採用されることになる。 William Shanks (1812–1882) が 707 桁計算したのが有名 (567 桁までが正しかった)。

L. Euler (1707–1783, スイスの Basel に生まれ、ロシアの Petersburg に没する) は 1737 年に以下の公式を得た。

$$\frac{\pi}{4} = \arctan\frac{1}{2} + \arctan\frac{1}{3}, \quad \pi = 20\arctan\frac{1}{7} + 8\arctan\frac{3}{79}.$$

Charles Huttion (1737-1823) は 1776 年に次の結果を得た。

$$\frac{\pi}{4} = 2 \arctan \frac{1}{3} + \arctan \frac{1}{7} = 2 \arctan \frac{1}{2} - \arctan \frac{1}{7} = \arctan \frac{1}{2} + \arctan \frac{1}{3} = 3 \arctan \frac{1}{4} + \arctan \frac{5}{99}.$$

有名な C. F. Gauss (Johann Carl Friedrich Gauss, 1777-1855) は、

$$\frac{\pi}{4} = 12 \arctan \frac{1}{18} + 8 \arctan \frac{1}{57} - 5 \arctan \frac{1}{239},$$

$$\frac{\pi}{4} = 12 \arctan \frac{1}{38} + 20 \arctan \frac{1}{57} + 7 \arctan \frac{1}{239} + 24 \arctan \frac{1}{268}$$

を発見した (1863年)。また 9 項からなる公式

$$\begin{split} \frac{\pi}{4} &= 2805 \arctan \frac{1}{5257} - 398 \arctan \frac{1}{9466} + 1950 \arctan \frac{1}{12943} + 1850 \arctan \frac{1}{34208} \\ &+ 2021 \arctan \frac{1}{44179} + 2097 \arctan \frac{1}{85353} + 1484 \arctan \frac{1}{114669} + 1389 \arctan \frac{1}{330182} \\ &+ 808 \arctan \frac{1}{485298} \end{split}$$

も得ていたとか (ちょっと唖然としますね ― もっとも並列計算でもしないと速くなりませんが)。

1896年に F. C. M. Störmer が得た次の公式は、金田・後の世界記録 (2002) の検証計算にも使われたもので、高い効率を実現します $^a$ 。

$$\frac{\pi}{4} = 44 \arctan \frac{1}{57} + 7 \arctan \frac{1}{239} - 12 \arctan \frac{1}{682} + 24 \arctan \frac{1}{12943}.$$

<sup>&</sup>lt;sup>a</sup>高野公式の計算時間が 400h, Störmer 公式の計算時間が 157h だったそうです。

この解説を最初に書いた 2007 年時点での円周率計算の世界記録は、金田 康正、後 保範等 のグループによるものでした (2013年現在の時点でどうなっているかは後述)。これは 2002年 に 1 兆 2400 億桁計算したというものですが、そこでは、高野喜久雄8氏による公式 (1982)

$$\frac{\pi}{4} = 12 \arctan \frac{1}{49} + 32 \arctan \frac{1}{57} - 5 \arctan \frac{1}{239} + 12 \arctan \frac{1}{110443}$$

を用いたそうです (共立出版の雑誌 bit 1983年4月号への寄稿に、この公式発見のいきさつが 書いてあります)。

#### A.2.3 AGM (算術幾何平均) を用いる方法

(準備中 — この項は書きかけです。)

1976 年、 $\pi$  の計算法の歴史の新しい 1 ページが開かれました。

E. Salamin と R. P. Brent により独立に、次の手順が「発掘」されたのです。

- **Salamin-Brent のアルゴリズム** (別名 Gauss–Legendre のアルゴリズム) **—** 

(3) 
$$\begin{cases} a_0 := a, \quad b_0 := b, \\ a_{n+1} := \frac{a_n + b_n}{2}, \quad b_{n+1} := \sqrt{a_n b_n} \qquad (n = 0, 1, 2, \cdots), \\ c_n := \sqrt{a_n^2 - b_n^2} \qquad (n = 0, 1, 2, \cdots) \end{cases}$$

で定義された数列を用いて

$$\pi_n := \frac{2a_{n+1}^2}{1 - \sum_{k=0}^n 2^k c_k^2}$$

とおくとき、

$$\lim_{n\to\infty}\pi_n=\pi\quad (単調増加).$$

これは無限級数でなく、漸化式で定義された数列の極限として π をとらえているわけです が、いわゆる 2 次の収束(4)をするので非常に速く高精度の値が得られます。収束の速さに 関しては

(4) 
$$\pi - \pi_{n+1} \le \frac{2^{-(n+1)}}{\pi^2} (\pi - \pi_n)^2 \quad (2 \times \mathbb{Z}),$$

$$\pi - \pi_n \le \pi^2 2^{n+4} e^{-\pi \cdot 2^{n+1}}.$$

<sup>&</sup>lt;sup>8</sup>高野喜久雄 (1927–2006, 佐渡に生まれ、鎌倉にて没する) は詩人で、合唱曲の作詞などでも知られている。— なかなか素敵な WWW ページ (http://www.asahi-net.or.jp/~yp5k-tkn/) を持っていらっしゃいましたが、 現在は残っていないようです。

#### **計算法の背景** (細かい話になるけれど、一応書いておきます。)

「発掘」された方法の基礎となっているのは、19世紀数学の華とも呼ばれる**楕円関数論**からの次の二つの事実です。

(i) 第一種完全楕円積分

$$K(k) := \int_0^1 \frac{dx}{\sqrt{(1-x^2)(1-k^2x^2)}} = \int_0^{\pi/2} \frac{d\theta}{\sqrt{1-k^2\sin^2\theta}} \quad (0 \le k < 1)$$

と第二種完全楕円積分

$$E(k) := \int_0^1 \frac{\sqrt{1 - k^2 x^2}}{\sqrt{1 - x^2}} dx = \int_0^{\pi/2} \sqrt{1 - k^2 \sin^2 \theta} d\theta \quad (0 \le k \le)$$

の間に成り立つ **Legendre の関係式** (Legendre's relation) と呼ばれる

(5) 
$$K(k)E(k') + K(k')E(k) - K(k)K(k') = \frac{\pi}{2} \quad (\text{ttl } k' := \sqrt{1 - k^2})$$

という式の、特に  $k=1/\sqrt{2}$  の場合の

(6) 
$$2K\left(\frac{1}{\sqrt{2}}\right)^2 - E\left(\frac{1}{\sqrt{2}}\right)K\left(\frac{1}{\sqrt{2}}\right) = \frac{\pi}{2}.$$

(ii) K(k), E(k) はいわゆる**算術幾何平均** (arithmetic geometric mean, AGM) アルゴリズム で計算出来ます。第一種完全楕円積分、第二種完全楕円積分の 2 変数版 I(a,b), J(a,b) を

$$I(a,b) := \int_0^{\pi/2} \frac{d\theta}{\sqrt{a^2 \cos^2 \theta + b^2 \sin^2 \theta}}, \quad J(a,b) := \int_0^{\pi/2} \sqrt{a^2 \cos^2 \theta + b^2 \sin^2 \theta} \ d\theta$$

で定めるとき、

$$I(a,b)M(a,b) = \frac{\pi}{2}, \quad J(a,b) = \left(a - \sum_{n=0}^{\infty} 2^{n-1}c_n^2\right)I(a,b)$$

が成り立ちます。ここで M(a,b) は a,b の算術幾何平均と呼ばれる量で、(3) で定義される数列  $\{a_n\}$ ,  $\{b_n\}$  の共通の極限として定義されます:

$$M(a,b) := \lim_{n \to \infty} a_n = \lim_{n \to \infty} b_n.$$

また数列  $\{c_n\}$  は

$$c_n := \sqrt{|a_n^2 - b_n^2|}$$

で定義されます。容易に

$$K(k) = I(1, k'), \quad E(k) = J(1, k'), \quad k' = \sqrt{1 - k^2}$$

であることが分かるので、

(7) 
$$K\left(\frac{1}{\sqrt{2}}\right) = \frac{\pi}{2} \frac{1}{M(1, 1/\sqrt{2})}, \quad E\left(\frac{1}{\sqrt{2}}\right) = \frac{\pi}{2} \left(1 - \sum_{n=0}^{\infty} 2^{n-1} c_n^2\right) \frac{1}{M(1, 1/\sqrt{2})}.$$

#### (7) を (6) に代入して整理すると

$$\pi = \frac{2M \left(1, 1/\sqrt{2}\right)^2}{1 - \sum_{n=0}^{\infty} 2^n c_n^2}.$$

ここで述べたことはすべて 19 世紀の段階で分かっていました。しかし、 $\pi$  の計算法として、このアルゴリズムが 1976 年という時点で初めて注目 (「発掘」) されるようになった理由は、この方法が最初から長い桁の数の掛け算、平方根を必要とするので、arctan の級数展開を利用する方法と比べて不利だと考えられたせいでしょう。1971 年の Strassen と Schönhage による**高速乗算法** (これは**高速 Fourier 変換**に基づいています — 1965 年に発見された手法) の発見により、その立場が逆転してしまいました。2 つの n 桁の数の積の計算が  $O(n^2)$  ではなく、 $O(n\log n)$  程度の計算量で実行可能というのは、発見当時は驚くべきことだったと思われます。

#### A.2.4 現在の到達点

**ラマヌジャン型公式** 不思議な天才 Ramanujan (Srinivasa Aiyangar Ramanujan, 1887–1920, インドの Erode に生まれ、インドの Kumbakonam にて没する) が発見した

$$\frac{1}{\pi} = \frac{\sqrt{8}}{9801} \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(4n)!(1103 + 26390n)}{(n!)^4 \cdot 396^{4n}}$$

$$= \frac{2\sqrt{2}}{9801} \sum_{n=0}^{p} \left( \prod_{k=1}^{n} \frac{(2k-1)(4k-3)(4k-1)}{2k^3198^4} \right) (26390n + 1103).$$

や、その系統の公式がいくつかあります。

Chudnovsky の公式 (現在最高速?)

$$\frac{1}{\pi} = \frac{12}{640320^{3/2}} \sum_{n=0}^{p} \left( \prod_{k=1}^{n} \frac{(2k-1)(6k-5)(6k-1)}{9k^3 106720^3} \right) (-1)^n (545140134n + 13591409).$$

**DRM の発見** AGM 法が発見されてしばらくは、AGM 法の効率がダントツに高いとされていましたが、最近になって、後保範氏によって考案された **DRM** (分割有理数化法) によって、 arctan 公式や Ramanujan 型公式に現れるような級数の和を効率的に計算できるようになりました。現在では、arctan 公式,AGM,Ramanujan 型公式のいずれも  $O(n(\log n)^p)$  (p=2,3) の計算量で計算できることになり、その点だけで見ると、あまり差がなくなった、ということです。

『分割有理数化法 (DRM) による多数桁関数値計算と円周率計算の世界記録』, 後保範 (2005年1月25日, 3月3日)

http://www.hucc.hokudai.ac.jp/pdf/Ushiro/20050224gijyutsu/paper4/paper4.pdf

有名な金田氏と後氏等のグループによる 2002 年 11 月の世界記録 (1 兆 307 億桁) は、arctan 公式を用いて達成されたものであるので、arctan 公式が抜き返した、という言い方も出来るでしょう。

**2010年6月の時点で** 次はどうなるのでしょう…Ramanujan 型公式だろうか?と思っていたら、昨年久しぶりに動きがありました。

- 2009年4月 高橋大介 (筑波大学), AGM 法 (Gauss-Legendre の公式) で2兆5769億桁 (T2K 筑波システムで29時間)
- 2009年12月 Fabrice Bellard, Chudnovsky の公式で約2兆7000億桁 (Intel CPU を用いたパソコンによる計算, 115日) 検算はBBP 公式 (全桁検証ではない)

#### 2012年5月の時点で

- 2010年8月2日 Alexander J. Yee (余智炳), 近藤茂, Chudnovsky の公式で5兆桁 (メモリ 96GB, 外部記憶 32+6TB のパソコンで90日) http://www.numberworld.org/misc\_runs/pi-5t/announce\_jp.html 検算は BBP 公式
- 2011年10月16?日 Alexander J. Yee (余智师), 近藤茂, Chudnovsky の公式で10兆桁